

[4] Να αποδειχθεί ότι $\int_0^{2\pi} e^{i\phi} d\phi = 0$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$\int_0^{2\pi} e^{i\phi} d\phi = \left[\frac{e^{i\phi}}{i} \right]_0^{2\pi} = \frac{e^{i2\pi} - e^{i0}}{i} = 0$$

[5] Να αποδειχθεί ότι σε προσέγγιση πρώτης τάξης $\sqrt{a+x} \approx \sqrt{a} + \frac{x}{2\sqrt{a}}$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ:

$$f(x) = f(0) + f'(0) \frac{x}{1!} + f''(0) \frac{x^2}{2!} + f'''(0) \frac{x^3}{3!} + \dots \approx f(0) + f'(0)x$$

1η τάξης
προσέγγιση

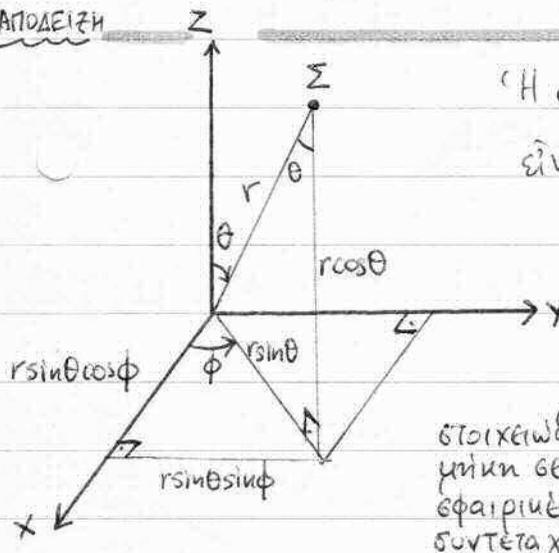
$$f(x) = \sqrt{a+x}$$

$$f'(x) = \frac{1}{2\sqrt{a+x}}$$

Άρα $\sqrt{a+x} \approx \sqrt{a} + \frac{1}{2\sqrt{a}}x$

[2] Να αποδείξετε ότι η αντικατάσταση ενός διανύσματος θέσεως $\vec{r} \rightarrow -\vec{r}$ ισοδυναμεί στις σφαιρικές συντεταγμένες με τις αντικαταστάσεις $r \rightarrow r, \theta \rightarrow \pi - \theta, \phi \rightarrow \phi + \pi$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ



ΕΠΑΝΑΛΗΨΗ

Η σχέση μεταξύ καρτεσιανών και σφαιρικών συντεταγμένων είναι:

$$x = r \sin \theta \cos \phi \quad (1) \quad r \in [0, \infty) \quad (4)$$

$$y = r \sin \theta \sin \phi \quad (2) \quad \theta \in [0, \pi] \quad (5)$$

$$z = r \cos \theta \quad (3) \quad \phi \in [0, 2\pi) \quad (6)$$

$$\left. \begin{aligned} ds_r &= dr & (7) \\ ds_\theta &= r d\theta & (8) \\ ds_\phi &= r \sin \theta d\phi & (9) \end{aligned} \right\} \Rightarrow \begin{cases} dA_{r\theta} = r dr d\theta & (10) \\ dA_{r\phi} = r \sin \theta dr d\phi & (11) \\ dA_{\theta\phi} = r^2 \sin \theta d\theta d\phi & (12) \end{cases}$$

στοιχειώδεις επιφάνειες

Χωρίς βλάβη της γενικότητας θεωρούμε ογκόστομο Σ στο 1ο οχθονόμοριο (ΣΧΗΜΑ) δηλαδή $\theta \in [0, \pi/2], \phi \in [0, \pi/2]$

$$dV = r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi \quad (13)$$

στοιχειώδης όγκος

Η αντικατάσταση $\vec{r} \rightarrow -\vec{r} \equiv \vec{r}' \quad (14)$

$$x' = -x \Leftrightarrow r' \sin \theta' \cos \phi' = -r \sin \theta \cos \phi \quad (15)$$

$$y' = -y \Leftrightarrow r' \sin \theta' \sin \phi' = -r \sin \theta \sin \phi \quad (16)$$

$$z' = -z \Leftrightarrow r' \cos \theta' = -r \cos \theta \quad (17)$$

$$\boxed{r' = r} \quad (18)$$

Διαίρωνται
κατά μέλη

Άρα (16) $\Rightarrow \tan \phi' = \tan \phi$ ~~ϕ~~ $\Rightarrow \phi' = \phi + k\pi, k \in \mathbb{Z}$ $\left\{ \begin{array}{l} \text{ΑΡΑ} \\ k=1 \end{array} \right. \Rightarrow \boxed{\phi' = \phi + \pi} \quad (19)$
(15) $\forall \phi, \phi' \in [0, 2\pi)$

Διαίρωνται (15) $\Rightarrow \tan \theta' \cos \phi' = \tan \theta \cos \phi \stackrel{(19)}{\Rightarrow} \tan \theta' \cos(\pi + \phi) = \tan \theta \cos \phi \Rightarrow$
κατά μέλη (17) ~~ϕ~~ $\Rightarrow -\tan \theta' = \tan \theta \Leftrightarrow \tan(-\theta') = \tan \theta \Leftrightarrow -\theta' = \theta + k\pi, k \in \mathbb{Z}$

~~ϕ~~ $\theta', \theta \in [0, \pi]$
 $\Rightarrow -\theta' = \theta - \pi \Rightarrow \boxed{\theta' = \pi - \theta} \quad (20)$
 $\left\{ \begin{array}{l} \text{ΑΡΑ} \\ k=-1 \end{array} \right.$

ΣΗΜΕΙΩΣΗ

$$d\Omega_{\theta\phi} = \frac{dA_{\theta\phi}}{r^2} = \frac{r^2 \sin \theta d\theta d\phi}{r^2} = \sin \theta d\theta d\phi$$

$$\int d\Omega_{\theta\phi} = \int_0^{\pi} \int_0^{2\pi} \sin \theta d\theta d\phi = \int_0^{\pi} \sin \theta d\theta \int_0^{2\pi} d\phi = 2\pi \left[-\cos \theta \right]_0^{\pi} = 2\pi \{1+1\} = 4\pi$$

$$\Rightarrow \text{όλική σφαιρική γωνία } \Omega_{\text{ολ}} = 4\pi.$$

[6] $\Gamma(z) \equiv \int_0^{\infty} e^{-t} t^{z-1} dt$ μορφή Euler

(α') Ξεκινώντας από τη μορφή Euler, αποδείξτε ότι

Ⓘ $\Gamma(z+1) = z\Gamma(z)$

Ⓜ $\Gamma(1) = 1$

Ⓢ $\Gamma(n) = (n-1)!$ $n \in \{1, 2, 3, \dots\}$

Ⓣ $\Gamma(1/2) = \sqrt{\pi}$

Δίνεται το ολοκλήρωμα Gauss $\int_0^{\infty} e^{-ax^2} dx = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{a}}$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ:

Ⓘ $\Gamma(z+1) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^{z+1-1} dt = \int_0^{\infty} e^{-t} t^z dt$

$\int e^{-t} t^z dt = \int t^z (-1) d(e^{-t})$ κατά παράγοντες ολοκλήρωση $\left[t^z (-1) e^{-t} \right] - \int e^{-t} (-1) d(t^z)$

$= \left[(-1) t^z e^{-t} \right] + \int e^{-t} z t^{z-1} dt \Rightarrow$

$\int e^{-t} t^z dt = \left[(-1) t^z e^{-t} \right] + z \int e^{-t} t^{z-1} dt$

$\Gamma(z+1) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^z dt = \left[(-1) t^z e^{-t} \right]_0^{\infty} + z \int_0^{\infty} e^{-t} t^{z-1} dt = z \Gamma(z)$

$\left(\lim_{t \rightarrow \infty} (-1) t^z e^{-t} = 0 \right)$

Ⓜ $\Gamma(1) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^0 dt = \left[-e^{-t} \right]_0^{\infty} = +e^0 = 1$

Ⓢ $\Gamma(1) = 1 = (1-1)! = 0!$

$\Gamma(2) = \Gamma(1+1) = 1\Gamma(1) = 1 \cdot 1 = 1 = (2-1)! = 1!$

$\Gamma(3) = \Gamma(2+1) = 2\Gamma(2) = 2 \cdot 1 = 2 = (3-1)! = 2!$

$\Gamma(4) = \Gamma(3+1) = 3\Gamma(3) = 3 \cdot 2 = 6 = (4-1)! = 3!$

ΕΠΑΓΩΓΗ

Ίσχυει για $n=1$. Υποθέτουμε ότι ισχύει για $n=k$ δηλ $\Gamma(k) = (k-1)!$

Θα αποδείξουμε ότι ισχύει για $n=k+1$: Πράγματι $\Gamma(k+1) \stackrel{\text{Ⓘ}}{=} k\Gamma(k) = k(k-1)!$

Άρα ισχύει $\forall n \in \{1, 2, 3, \dots\}$

$= k!$

$$\textcircled{IV} \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^{\frac{1}{2}-1} dt = \int_0^{\infty} e^{-t} \frac{1}{\sqrt{t}} dt \quad t > 0 \text{ πολλαπλασιάζω}$$

$$t = x^2 \Rightarrow \sqrt{t} = x > 0 \quad dt = d(x^2) = 2x dx$$

$$\Rightarrow \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \int_0^{\infty} e^{-x^2} \frac{1}{x} 2x dx = 2 \int_0^{\infty} e^{-x^2} dx = 2 \cdot \frac{1}{2} \sqrt{\pi} = \sqrt{\pi}$$

(β') Να αποδείξει ότι

$$n = 1, 2, 3, \dots \text{ και } \gamma > 0$$

$$I = \int_0^{\infty} e^{-\gamma r} r^n dr = \frac{1}{\gamma^{n+1}} n!$$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$I = \int_0^{\infty} e^{-\gamma r} r^n dr = \int_0^{\infty} e^{-t} \left(\frac{t}{\gamma}\right)^n \frac{dt}{\gamma} = \frac{1}{\gamma^{n+1}} \int_0^{\infty} e^{-t} t^n dt$$

$$t = \gamma r \Leftrightarrow r = \frac{t}{\gamma} \Leftrightarrow dr = \frac{dt}{\gamma}$$

$$n = z - 1 \Leftrightarrow z = n + 1$$

$$I = \frac{1}{\gamma^{n+1}} \int_0^{\infty} e^{-t} t^{z-1} dt = \frac{1}{\gamma^{n+1}} \Gamma(z) = \frac{\Gamma(n+1)}{\gamma^{n+1}} = \frac{1}{\gamma^{n+1}} n!$$

[1] Θεωρώντας γνωστό ότι $\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2(ax)}{x^2} dx = \frac{\pi}{2} |a|$ να αποδείξει ότι:

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2(xt/2)}{x^2} dx = \frac{\pi t}{2}$$

Ποίω $x = \frac{xt}{2}$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2\left(\frac{xt}{2}\right)}{x^2} dx = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2\left(\frac{xt}{2}\right) \frac{t^2}{4} \frac{dx}{\frac{t^2}{4}}}{\frac{x^2 t^2}{4}} = \frac{t^2}{4} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2 x}{x^2} dx = \frac{t}{2} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\sin^2 x}{x^2} dx$$

$$= \frac{t}{2} \cdot \frac{\pi}{2} = \frac{\pi t}{2}$$

[3] Να αποδείξετε ότι $e^{\pm i(\phi + \pi)} = -e^{\pm i\phi}$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$e^{i(\phi + \pi)} = e^{i\phi} e^{i\pi} = e^{i\phi} (\cos \pi + i \sin \pi) = -e^{i\phi}$$

$$e^{-i(\phi + \pi)} = e^{-i\phi} e^{-i\pi} = e^{-i\phi} (\cos(-\pi) + i \sin(-\pi)) = -e^{-i\phi}$$

ΚΕΦΑΛΑΙΟ 1

ΕΙΣΑΓΩΓΗ

§4. Πυκνότητα ενέργειας ΗΜ ακτινοβολίας σε στοιχειώδη περιοχή συχνότητας, μέλανος σώματος σε θερμική ισορροπία, $\rho(\nu, T) d\nu$:

νόμος του Planck και σύγκριση με τις κλασικές προσεγγίσεις των Rayleigh-Jeans και Wien

$$\rho_{RJ} = \frac{8\pi\nu^2 k_B T}{c^3} = \rho_{RJ}(\nu, T)$$

Rayleigh-Jeans 1900 κλασική φυσ.

$$\rho_W = \frac{a\nu^3}{e^{b\nu/T}} \xrightarrow[\text{από Planck}]{\text{σταθερές}} \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}}} = \rho_W(\nu, T)$$

Wien 1896 πειραματώς ταίριαζε στις υψηλές συχνότητες

$$\rho = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} = \rho(\nu, T)$$

Planck 1900 παλαιά κβαντική μηχανική

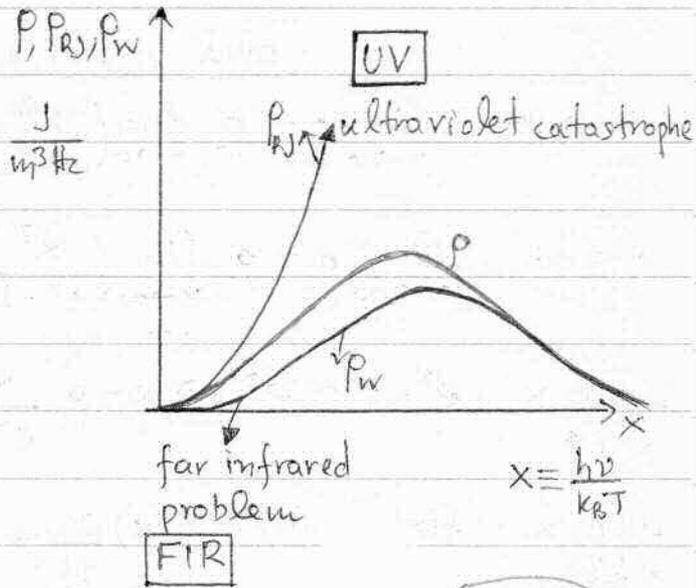
Άλλαξι μεταβλητών $x \equiv \frac{h\nu}{k_B T} \Rightarrow \nu = \frac{k_B T}{h} x \Rightarrow d\nu = \frac{k_B T}{h} dx$ \odot

$$\rho_{RJ} = \rho_0 x^2$$

$$\rho_W = \rho_0 \frac{x^3}{e^x}$$

$$\rho = \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1}$$

άλλο σύμβολο $\rho(\nu, T) = u(\nu, T)$



$$\rho_0 = \frac{8\pi}{h^2} \left(\frac{k_B T}{c}\right)^3 \quad [\rho_0] = \frac{J s}{m^3} = \frac{J}{m^3 Hz}$$

Δύο διατυπώσεις...

$$\rho(T) := \int \rho(\nu, T) d\nu = \int \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} d\nu \xrightarrow{\odot} \frac{8\pi h}{c^3} \left(\frac{k_B T}{h}\right)^3 \frac{k_B T}{h} \int \frac{x^3}{e^x - 1} dx$$

$$\Rightarrow \rho(T) = \frac{8\pi^5 k_B^4}{15 c^3 h^3} T^4$$

$$a = 7,566 \times 10^{-16} \frac{J}{m^3} K^{-4}$$

$$\Rightarrow \rho(T) = a T^4$$

$$[\rho(T)] = \frac{J}{m^3} \text{ πυκνότητα ενέργειας}$$

νόμος Stefan-Boltzmann
τη μορφή $u = a T^4$

άλλο σύμβολο $\rho(T) = u(T)$

κοιλότητα μέλανος σώματος σε θερμική ισορροπία σε θερμοκρασία T $\rightarrow \rho(T)$ πυκνότητα ενέργειας

$$\rho(T)$$

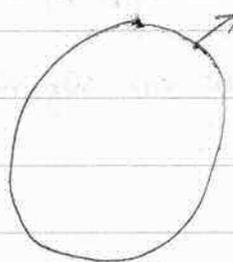
$$\frac{J}{m^3}$$

Πυκνότητα ενέργειας
μέλανος σώματος
σε θερμική ισορροπία
σε θερμοκρασία T

χωρίς απόδειξη...

$$I = \frac{c}{4} \rho(T)$$

κινητική θεωρία
αερίων κ.ο.κ



I ενέργεια
που εκπέμπεται
ανά μονάδα επιφάνειας
ανά μονάδα χρόνου
 $\frac{J}{m^2 \cdot s} = \frac{W}{m^2}$

$$I = \left(\frac{2 \pi^5 k_B^4}{15 c^2 h^3} \right) T^4$$

$$\sigma = 5.67 \times 10^{-8} \frac{W}{m^2} K^{-4}$$

δεν τ'έβαλα
αριθμό 74

$$I = \sigma T^4$$

νόμος Stefan-Boltzmann
2η μορφή
minim

ΟΡΙΑ ΝΟΜΟΥ PLANCK

$x \rightarrow 0$ $\lim_{x \rightarrow 0} \rho = \rho_0 \lim_{x \rightarrow 0} \left(\frac{x^3}{e^x - 1} \right) = \rho_0 \lim_{x \rightarrow 0} \left(\frac{3x^2}{e^x} \right) = 0$

$x \rightarrow \infty$ $\lim_{x \rightarrow \infty} \rho = \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} \left(\frac{x^3}{e^x - 1} \right) \stackrel{\text{τελικά}}{=} \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{6}{e^x} = 0$

μεγάλα x $x \uparrow \uparrow$ $e^x - 1 \approx e^x \Rightarrow \rho = \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1} \approx \rho_0 \frac{x^3}{e^x} = \rho_w$

μικρά x $x \downarrow \downarrow$ $f(x) = f(0) + f'(0) \frac{x}{1!} + f''(0) \frac{x^2}{2!} + \dots$

$$e^x - 1 = 0 + 1 \cdot x + \frac{1}{2!} x^2 + \dots \approx x + \frac{x^2}{2}$$

$$\left. \begin{aligned} \rho &= \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1} \approx \rho_0 \frac{x^3}{x} \\ &= \rho_0 x^2 = \rho_{RJ} \end{aligned} \right\}$$

(της τάξης προσέγγιση)

ΑΣΚΗΣΗ Αποδείξτε ότι $\rho_w(\nu, T) \neq \rho_{RJ}(\nu, T)$ για μικρές & μεγάλες συχνότητες

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

μεγάλα x $x \uparrow \uparrow$ $\lim_{x \rightarrow \infty} \rho_{RJ} = \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} x^2 = \infty \neq \lim_{x \rightarrow \infty} \rho = \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{x^3}{e^x} = 0$

μικρά x $x \downarrow \downarrow$ $f(x) = f(0) + f'(0) \frac{x}{1!} + f''(0) \frac{x^2}{2!} + \dots$

$$e^x = 1 + 1 \cdot x + \frac{1}{2!} x^2 + \dots \approx 1 + x$$

$$\Rightarrow \rho_w = \rho_0 \frac{x^3}{e^x} \approx \rho_0 \frac{x^3}{1+x} \neq \rho_0 x^2 = \rho_{RJ}$$

(της τάξης προσέγγιση)

εξίσωση
π.χ (8.26) Τρικαλινός



ΑΣΚΗΣΗ θεωρώντας δεδομένο από την κινητική θεωρία ότι ο αριθμός κρούσεων στα τοιχώματα ανά μονάδα επιφάνειας και ανά μονάδα χρόνου ή αλλιώς η ροή σωματιδίων (εδώ φωτονίων) είναι $\Phi_{\sigma} = \frac{N}{4} \langle v \rangle$, όπου N η πυκνότητα σωματιδίων ($\frac{1}{m^3}$) και $\langle v \rangle$ η μέση ταχύτητα των σωματιδίων (εδώ φωτονίων), αποδείξτε ότι $I = \frac{c}{4} \rho$.

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$\Phi_{\sigma} = \frac{N}{4} \langle v \rangle \Rightarrow \Phi_{\sigma} = \frac{N}{4} c \quad (1)$$

$$[\Phi_{\sigma}] = \frac{1}{m^3} \frac{m}{s} = \frac{1}{m^2 \cdot s}$$

$$I = \langle h\nu \rangle \Phi_{\sigma} \quad (2)$$

↳ μέση τιμή της ενέργειας

$$[I] = \frac{J}{m^2 \cdot s}$$

$$\langle h\nu \rangle = \frac{\rho}{N} \quad (3)$$

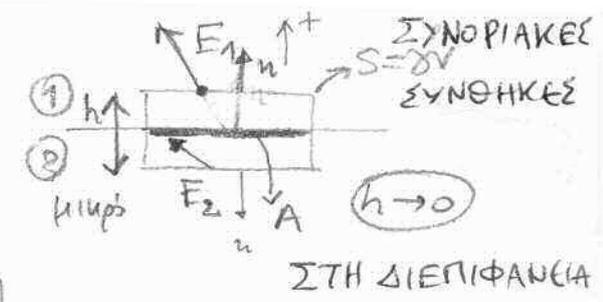
$$[\langle h\nu \rangle] = \frac{J \cdot m^3}{m^3 \cdot 1} = J$$

$$(1)(2)(3) \Rightarrow I = \frac{\rho}{N} \cdot \frac{N}{4} c \Rightarrow I = \frac{c}{4} \rho$$

§5. Δύο διατυπώσεις του νόμου των Stefan-Boltzmann μέλανος σώματος σε θερμική ισορροπία: (1) πυκνότητα ενέργειας ΗΜ ακτινοβολίας $\rho(T)$, και (2) εκπνεύμενο ισχύς ανά μονάδα επιφάνειας, I .

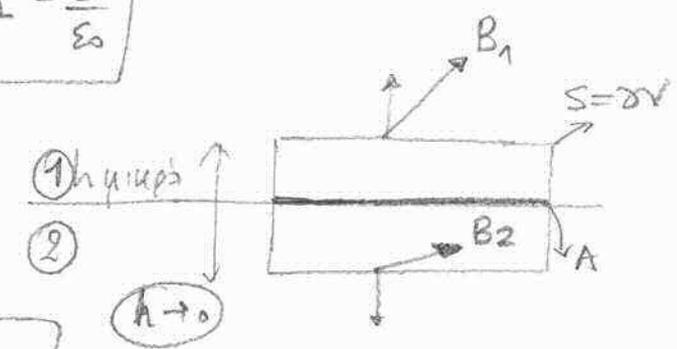
①

$$\oint_{S=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{a} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{E} dV = \int_V \frac{\rho}{\epsilon_0} dV = \frac{q_{\text{enclosed}}}{\epsilon_0}$$



$$E_{1\perp} A - E_{2\perp} A = \frac{\sigma A}{\epsilon_0} \Rightarrow \boxed{E_{1\perp} - E_{2\perp} = \frac{\sigma}{\epsilon_0}}$$

② $\oint_{S=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{a} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{B} dV = 0$

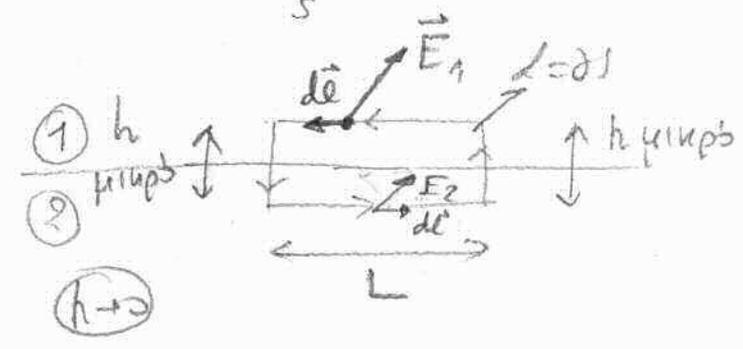


$$B_{1\perp} A - B_{2\perp} A = 0 \Rightarrow \boxed{B_{1\perp} = B_{2\perp}}$$

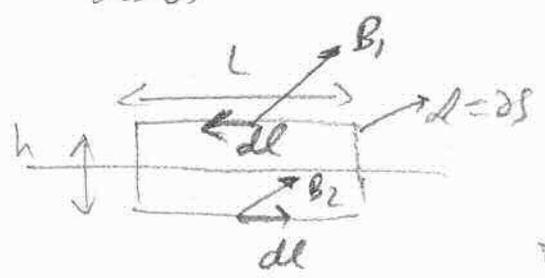
③ $\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{l} = \int_S \vec{\nabla} \times \vec{E} \cdot d\vec{a} = \int_S -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \cdot d\vec{a} = -\frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{B} \cdot d\vec{a} = -\frac{\partial \Phi_{B,S}}{\partial t}$

$$-E_{1\parallel} L + E_{2\parallel} L = -\frac{\partial}{\partial t} hBL$$

$$\boxed{E_{1\parallel} = E_{2\parallel}}$$



④ $\oint_{L=\partial S} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \int_S \vec{\nabla} \times \vec{B} \cdot d\vec{a} = \mu_0 \int_S \vec{J} \cdot d\vec{a} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{E} \cdot d\vec{a}$
 $= \mu_0 I_{\text{enclosed}} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \Phi_{E,S}}{\partial t}$



$$-B_{1\parallel} L + B_{2\parallel} L = \mu_0 \int_{\text{enclosed}} J_{\text{enclosed}} + \mu_0 \epsilon_0 (E_{\parallel} h L)$$

$$\boxed{-B_{1\parallel} + B_{2\parallel} = \mu_0 \int_{\text{enclosed}} J_{\text{enclosed}}}$$

Summary of boundary conditions
 n.x. Wolski - 2.pdf σελ. 9
 Wolski § 8.1 general boundary conditions

4. Νόμος του Planck.

Δες και

http://en.wikipedia.org/wiki/Planck%27s_law

http://en.wikipedia.org/wiki/Stefan%27s_law

Πολύ καλό

http://www.mrao.cam.ac.uk/teaching/sqp/qsp_chapter10.pdf

Chapter 10

The Derivation of the Planck Formula

Topics

The Planck formula for black-body radiation.

Revision of waves in a box.

Radiation in thermal equilibrium.

The equipartition theorem and the ultraviolet catastrophe.

The photoelectric effect.

The wave-particle duality.

Quantisation of radiation and the derivation of the Planck spectrum.

The Stefan-Boltzmann law.

$$\oint_{L=\partial S} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \int_S \nabla \times \vec{B} \cdot d\vec{a} = \int_S (\mu_0 \vec{J} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}) \cdot d\vec{a}$$

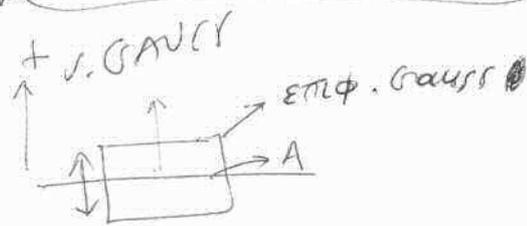

$$-B_{1\perp} L + B_{2\perp} L = \mu_0 L J_{\parallel}$$

$$B_{1\perp} = B_{2\perp}$$

$$H_{2\parallel} - H_{1\parallel} = -J_{S\perp}$$

$$E_{2\parallel} = E_{1\parallel}$$

$$D_{2\perp} - D_{1\perp} = \rho_S = \sigma_{free}$$



- ①
- ②

$$\oint_{S=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{a} = \int_V \nabla \cdot \vec{B} dV = 0$$

$$B_{1\perp} \cdot A - B_{2\perp} \cdot A = 0$$

$$B_{1\perp} = B_{2\perp}$$

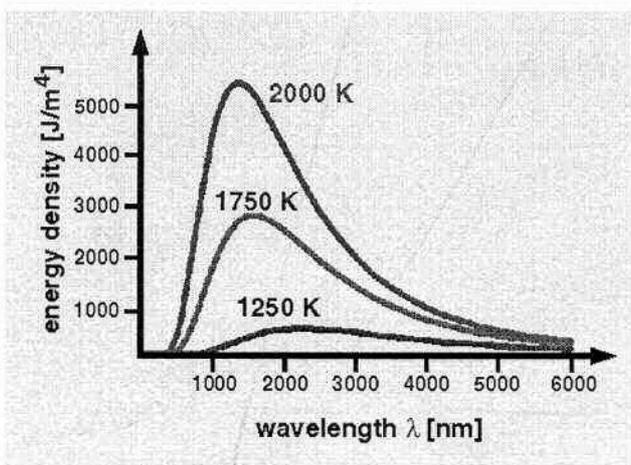
$$\oint_{S=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{a} = \int_V \nabla \cdot \vec{E} dV = \frac{q_{enc}}{\epsilon_0}$$

$$E_{1\perp} \cdot A - E_{2\perp} \cdot A = \frac{\sigma A}{\epsilon_0}$$

$$\oint_{S=\partial V} \vec{D} \cdot d\vec{a} = \int_V \nabla \cdot \vec{D} dV = q_{enc}^{free} = \sigma_{free} A$$

$$D_{1\perp} - D_{2\perp} = \sigma_{free}$$

$$E_{1\perp} - E_{2\perp} = \frac{\sigma}{\epsilon_0}$$



$$\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{l} = \int_S \nabla \times \vec{E} \cdot d\vec{a} = \int_S -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \cdot d\vec{a} = -\frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{B} \cdot d\vec{a}$$

$$-E_{1\parallel} L + E_{2\parallel} L = -\frac{\partial}{\partial t} LA B_{\perp} \Rightarrow E_{2\parallel} = E_{1\parallel}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{H} \cdot d\vec{l} = \int_S \nabla \times \vec{H} \cdot d\vec{a} = \int_S (\vec{J}_f + \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}) \cdot d\vec{a} \Rightarrow -H_{1\parallel} L + H_{2\parallel} L = J_{S\perp} L$$

κύτιον!

§6. ΗΜ κανονικοί τρόποι σε κοιλότητα (3Δ κύτι) EM normal modes in a cavity (3D box)

(Des και Wolski §9.1, σελ. 29)

Εδώ μας ενδιαφέρει η ποσότητα $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{d(\# \text{τρόπων})}{d(\text{συχνότητα})}$ [g(ν)] = 1/Hz



ΣΥΝΘΗΚΕΣ ΕΞΑΦΑΝΙΣΗΣ \vec{E} ΣΤΑ ΤΟΙΧΟΜΑΤΑ

"The box has fixed, rigid, perfectly conducting walls. Therefore the electric field of the EM wave must be zero at the walls of the box and so we can only fit waves into the box which are multiples of half a wavelength"

1D $L = n \frac{\lambda}{2}, n = 1, 2, 3, \dots$

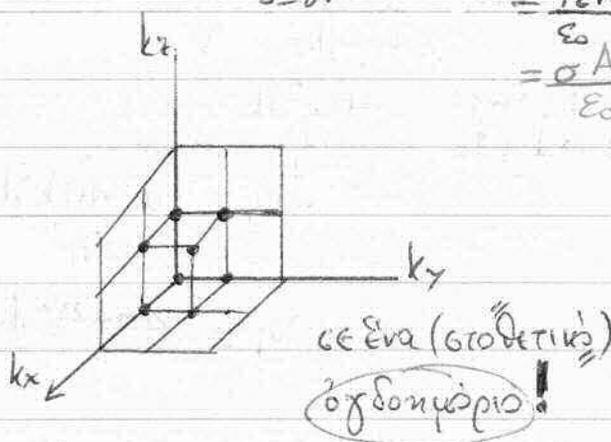
$\Rightarrow L = n \frac{2\pi}{k} \Rightarrow k = \frac{n\pi}{L}$
 $n = 1, 2, 3, \dots$

3D $k_x = \frac{n_x \pi}{L_x}, n_x = 1, 2, 3, \dots$

$k_y = \frac{n_y \pi}{L_y}, n_y = 1, 2, 3, \dots$

$k_z = \frac{n_z \pi}{L_z}, n_z = 1, 2, 3, \dots$

$EA = \oint_{S=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{a} = \oint \vec{\nabla} \cdot \vec{E} dV$
 $= \frac{q_{\text{έντρός}}}{\epsilon_0} = \frac{\sigma A}{\epsilon_0}$



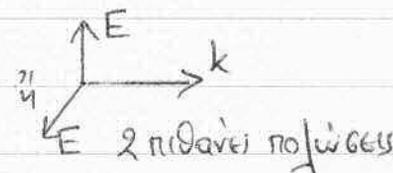
σε k-χώρο $\frac{\pi^3}{L_x L_y L_z} = \frac{\pi^3}{V}$ υπάρχουν $8 \cdot \frac{1}{8} = 1$ k-κατάσταση

σε k-χώρο
 $k \rightarrow k + dk$
 $\frac{4\pi k^2 dk}{8}$
(8)

$dN_k \cdot k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi\nu}{c}$

$\Rightarrow dN_k = 1 \cdot \frac{4\pi k^2 dk}{8\pi^3} V \Rightarrow dN_k = \frac{4\pi}{8\pi^3} \frac{4\pi^2 \nu^2}{c^2} \frac{2\pi d\nu}{c} V = \frac{4\pi}{c^3} \nu^2 V d\nu$

Άρα $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3}$



* ώστε η ομοιόμορτη επιφ. κατανομή φορτίου να αλληλώνεται και τελικώς $\sigma \rightarrow 0$

2ος τρόπος

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \phi)}$$

ΠΕΡΙΟΔΙΚΕΣ
ΣΥΝΘΗΚΕΣ

$$\Rightarrow \left. \begin{aligned} \vec{E}(\vec{0}, t) &= \vec{E}_0 e^{i(-\omega t + \phi)} \\ \vec{E}(L_x, 0, 0, t) &= \vec{E}_0 e^{i(k_x L_x - \omega t + \phi)} \end{aligned} \right\} \Rightarrow$$

$$e^{i k_x L_x} = 1 \Rightarrow \underbrace{\cos(k_x L_x)}_1 + i \underbrace{\sin(k_x L_x)}_0 = 1 \quad \oplus$$

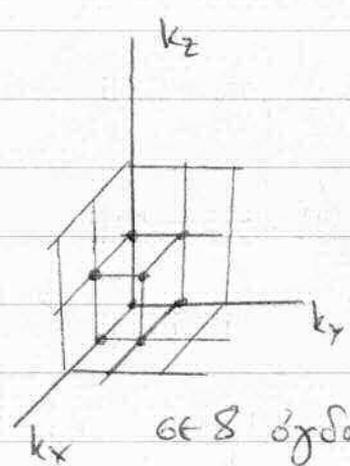
$$\Rightarrow k_x L_x = 2\pi n_x, \quad n_x \in \mathbb{Z}$$

$$\Rightarrow k_x = \frac{2\pi n_x}{L_x}, \quad n_x \in \mathbb{Z}$$

ομοίως

$$k_y = \frac{2\pi n_y}{L_y}, \quad n_y \in \mathbb{Z}$$

$$k_z = \frac{2\pi n_z}{L_z}, \quad n_z \in \mathbb{Z}$$



68 ορθογώνια
δωμ. παντός

68 k-χώρο $\frac{(2\pi)^3}{L_x L_y L_z} = \frac{8\pi^3}{V}$ έχουμε 1-k καταστάση

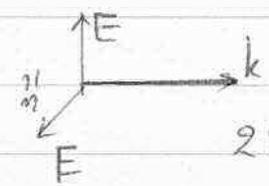
68 k-χώρο
k → k + dk

$$4\pi k^2 dk \quad dN_k$$

$$\Rightarrow dN_k = \frac{1}{8\pi^3} 4\pi k^2 dk V = \frac{4\pi}{8\pi^3} \frac{4\pi^2 v^2}{c^2} \frac{2\pi dv}{c} V$$

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi v}{c}$$

$$\Rightarrow dN_k = \frac{4\pi v^2 V dv}{c^3}$$

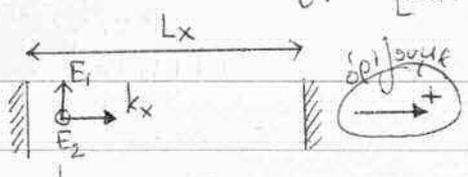


2 πιθανές καταστάσεις

$$\text{"Άρα } \boxed{g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi v^2 V}{c^3}}$$

Λεπτομερής είναι το τρίτο

Υπολογισμός $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{\# \text{τρόπων}}{[\text{εκχρόνια}]}$



2 ημιβάσεις πολώσεις

$$E(x,t) = E_0 \sin(k_x x - \omega t + \phi) + E_0 \sin(k_x x + \omega t + \psi)$$

ΤΑΥΤΟΤΗΤΑ

$$\sin X + \sin Y = 2 \sin \left(\frac{X+Y}{2} \right) \cdot \cos \left(\frac{X-Y}{2} \right)$$

$$\Rightarrow E(x,t) = E_0 \cdot 2 \sin \left(k_x x + \frac{\phi + \psi}{2} \right) \cdot \cos \left(-\omega t + \frac{\phi - \psi}{2} \right)$$

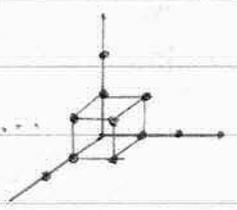
πρέπει $E(0,t) = 0, \forall t \Rightarrow \sin \left(\frac{\phi + \psi}{2} \right) = 0 \Rightarrow \phi = -\psi$

$$\Rightarrow E(x,t) = 2E_0 \sin(k_x x) \cdot \cos(-\omega t + \phi)$$

πρέπει $E(L_x, t) = 0, \forall t \Rightarrow \sin(k_x L_x) = 0 \Rightarrow k_x L_x = n_x \pi, n_x = 1, 2, 3, \dots$
 ή βρω θητικά για οποιαδήποτε $k_x > 0$

Είναι πολύσημο κώμα σε 3Δ, αλλά καθώς παραγωγισ παίρνουμε:

$$k_x = \frac{\pi}{L_x} n_x, \quad k_y = \frac{\pi}{L_y} n_y, \quad k_z = \frac{\pi}{L_z} n_z, \quad n_x, n_y, n_z = 1, 2, 3, \dots$$



σε $\frac{\pi^3}{V}$ έχουμε 1 k-κατάσταση

$$\Rightarrow dN = \frac{4\pi k^2 dk}{8\pi^3} V = \frac{4\pi (2\pi)^2 v^2 (2\pi) dv}{8\pi^3 c^2 c} V \Rightarrow$$

$$\frac{dN}{d\nu} = \frac{4\pi v^2 V}{c^3}$$

και λαμβάνοντας υπ' όψιν τις δύο ημιβάσεις πολώσεις

$$g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi v^2 V}{c^3}$$

από $k \rightarrow k+dk$
 $\omega \rightarrow \omega+d\omega$
 $\nu \rightarrow \nu+d\nu$
 $\frac{4\pi k^2 dk}{8}$
 2 ημιβάσεις πολώσεις
 k_x, k_y, k_z

ΣΥΝΟΡΙΑΚΕΣ ΣΥΝΘΗΚΕΣ $E_{\parallel} = 0$

$$B_{\perp} = 0$$

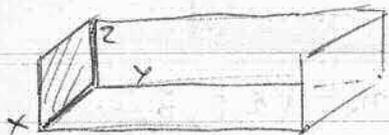
$$\Rightarrow \omega = \pi c \sqrt{\left(\frac{n_x}{L_x}\right)^2 + \left(\frac{n_y}{L_y}\right)^2 + \left(\frac{n_z}{L_z}\right)^2} \quad \text{εξ. (183)}$$

Διότι \exists normal modes
 π.κ. για $n_x = 0 = n_y, n_z \neq 0$
 (δες Fig. 15)

$$E_x = E_{x0} \cdot \cos k_x x \cdot \sin k_y y \cdot \sin k_z z \cdot e^{i\omega t}$$

$$E_y = E_{y0} \sin k_x x \cdot \cos k_y y \cdot \sin k_z z \cdot e^{i\omega t}$$

$$E_z = E_{z0} \sin k_x x \cdot \sin k_y y \cdot \cos k_z z \cdot e^{i\omega t}$$



$$E_z(0, t) = 0 = E_x(0, t)$$

Άρα $E_y(0, t) \neq 0$ αναγκαστικά

n_x mode 100

του κλαστικός

§7. Απόδειξη νόμου Rayleigh-Jeans από το θεώρημα ισοκατανομής ενέργειας και $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3}$. Υπεριώδης καταστροφή.

Στην προηγούμενη § αποδείξαμε ότι $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{d(\# \text{ κανονικών τρόπων})}{d(\text{συχνότητα})} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3}$

$$g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3} \quad [g(\nu)] = \frac{1}{\text{Hz}} = \text{s}$$

$$\frac{g(\nu)}{V} = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \quad \text{⊙} \quad \left[\frac{g(\nu)}{V} \right] = \frac{1}{\text{m}^3 \text{Hz}} = \frac{\text{s}}{\text{m}^3}$$

$$\rho(\nu, T) = \frac{\bar{E}}{V} \cdot \frac{g(\nu)}{V} \quad \text{⊙} \quad [\rho(\nu, T)] = \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \text{Hz}} = \frac{\text{J} \cdot \text{s}}{\text{m}^3}$$

↓
μέση ενέργεια
κάθε κανονικού τρόπου

Σύμφωνα με το θεώρημα ισοκατανομής ενέργειας ^{της κλασικής θεωρίας} αποδίδουμε ενέργεια $\frac{1}{2} k_B T$ σε κάθε βαθμό ελευθερίας. Έτσι:

3Δ ιδανικό αέριο $\bar{E}_{\text{κιν}} = \frac{3}{2} k_B T$

1Δ ιδανικό αέριο $\bar{E}_{\text{κιν}} = \frac{1}{2} k_B T$

1Δ ΑΑΤ (αρχής αρμονικός ταλαντώσης) $\bar{E}_{\text{δυν}} = \bar{E}_{\text{κιν}} = \frac{1}{2} k_B T \Rightarrow \bar{E} = k_B T$ ⊙

⊙ ⊙ $\Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} k_B T$ νόμος Rayleigh-Jeans

Όμως για $\nu \rightarrow \infty \Rightarrow \rho(\nu, T) \rightarrow \infty$ υπεριώδης καταστροφή ultraviolet catastrophe

§8. ΗΜ κύματα. Επανάλυση και υποριαυές συνθήκες

§9. Φωτοηλεκτρικό φαινόμενο - Photoelectric effect

§10.6 ~~φωτοηλεκτρικό φαινόμενο~~ ⊕ docx ⊕ αβδότης λ ν Einstein.

Αριθμητική Πρόοδος

$$a_{n+1} - a_n = \omega$$

$n=1, 2, 3, \dots$ ω : "διαφορά"

$$a_n = a_1 + (n-1)\omega$$

"αναδρομικός τύπος"

$$\beta = \frac{\alpha + \gamma}{2}$$

β : "αριθμητικός μέσος"

Άθροισμα n πρώτων όρων

$$S_n = \frac{n}{2} (a_1 + a_n) = \frac{n}{2} (2a_1 + (n-1)\omega)$$

Γεωμετρική Πρόοδος

$$\frac{a_{n+1}}{a_n} = \lambda \neq 0$$

$n=1, 2, 3, \dots$ λ : "λόγος"

$$a_n = a_1 \cdot \lambda^{n-1}$$

"αναδρομικός τύπος"

$$\frac{\alpha}{\beta} = \frac{\beta}{\gamma} \Leftrightarrow \beta^2 = \alpha\gamma$$

β : "γεωμετρικός μέσος"

Άθροισμα n πρώτων όρων

$$S_n = \begin{cases} a_1 \cdot \frac{\lambda^n - 1}{\lambda - 1} & , \lambda \neq 1 \\ a_1 \cdot n & , \lambda = 1 \end{cases}$$

Άθροισμα ∞ όρων (όταν $|\lambda| < 1$) $S_\infty = \frac{a_1}{1 - \lambda}$

§10. Απόδειξη νόμου Planck

ΥΠΟΘΕΣΗ 1900 $E_n = nh\nu$, $n=0, 1, 2, 3, \dots$ ΗΜ ενέργεια κβαντισμένη

1924 άρθρο Bose
1925 I άρθρο Einstein
1926 Lewis: "photon"

ΥΠΟΘΕΣΗ

$$\bar{E}(\nu, T) = \sum_n E_n P_n$$

μέση τιμή ενέργειας

$$\left\{ \begin{aligned} P_n &= \frac{e^{-\frac{E_n}{k_B T}}}{Z} && \text{κατανομή Boltzmann} \\ Z &= \sum_n e^{-\frac{E_n}{k_B T}} && \text{συνάρτηση επιμερισμού} \end{aligned} \right.$$

$$\bar{E}(\nu, T) = \sum_n n x (k_B T) \frac{e^{-nx}}{Z} = \frac{k_B T x}{Z} \sum_n n e^{-nx}$$

$$Z = \sum_n e^{-nx} = \frac{1}{1 - e^{-x}}$$

αυτή $= e^{-x} < 1 \Rightarrow Z$: άθροισμα άπειρων όρων γεωμετρικής πρόοδου

με αρχικό όρο $e^{-0} = 1$ και λόγο $\lambda = e^{-x}$

Τεχνικά εδώ $x \equiv \frac{h\nu}{k_B T}$ (X)

"Αρα $\bar{E}(\nu, T) = \frac{k_B T x}{Z} \left(\sum_n n e^{-nx} \right)$ (A) $\rightarrow d$: αλλιώς λείπει...

$$Z = \sum_n e^{-nx} = \frac{1}{1 - e^{-x}} \quad \text{(B)}$$

(I) (II)

$$\left. \begin{aligned} \text{(I)} \quad \frac{\partial Z}{\partial x} &= - \sum_n n e^{-nx} = -d \\ \text{(II)} \quad \frac{\partial Z}{\partial x} &= \frac{-(1 - e^{-x})'}{(1 - e^{-x})^2} = \frac{+(-1)e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2} \end{aligned} \right\} \Rightarrow d = \frac{e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2} \quad \text{(C)}$$

$$\text{(A)(B)(C)} \Rightarrow \bar{E}(\nu, T) = k_B T x (1 - e^{-x}) \frac{e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2} = k_B T x \frac{1}{e^x - 1} \quad \text{(X)}$$

$$\boxed{\bar{E}(\nu, T) = \frac{h\nu}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1}} \quad \text{(Δ)}$$

είχαμε δόξην $g(\nu) = \frac{dN}{d\nu} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3}$ $[g(\nu)] = \frac{1}{\text{Hz}}$

$$[r(\nu, T)] = \frac{J}{\text{m}^3 \text{Hz}}$$

$$\frac{g(\nu)}{V} = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \quad \left[\frac{g(\nu)}{V} \right] = \frac{1}{\text{m}^3 \text{Hz}}$$

$$r(\nu, T) = \bar{E}(\nu, T) \frac{g(\nu)}{V} = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \frac{h\nu}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} \Rightarrow \boxed{r(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1}} \quad \text{νόμος Planck}$$

Όρια χαμηλών κ υψηλών θερμοκρασιών

$T \rightarrow 0 \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow \infty \Rightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \rightarrow \infty \Rightarrow \rho(\nu, T) \rightarrow 0$

$T \rightarrow \infty \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow 0 \Rightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \rightarrow 0 \Rightarrow \rho(\nu, T) \rightarrow \infty$
 ΑΛΛΑ ΠΩΣ ΤΕΙΝΕΙ ΣΤΟ ∞ ; $e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \approx 1 + \frac{h\nu}{k_B T} - 1 = \frac{h\nu}{k_B T}$

Δίνω $f(x) = f(0) + f'(0) \frac{x}{1!} + \dots$
 $e^x = 1 + 1 \frac{x}{1!} + \dots = 1 + x$

$\Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3 k_B T}{h\nu} = \frac{8\pi \nu^2 k_B T}{c^3} = \rho_{RW}(\nu, T)$ ΤΕΙΝΕΙ ΣΤΟ ΚΛΑΣΣΙΚΑ

* Οι Rayleigh-Jeans δεν είχαν ιδέα για h

Όρια υψηλών κ χαμηλών συχνοτήτων

$\nu \rightarrow \infty \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow \infty \Rightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \rightarrow \infty \Rightarrow \rho(\nu, T) \rightarrow 0$
 ΑΛΛΑ ΠΩΣ ΤΕΙΝΕΙ ΣΤΟ 0; $e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \approx e^{\frac{h\nu}{k_B T}}$

"Αρα $\rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}}}$ ΜΠΟΡΕΙ ΝΑ ΤΑΥΤΙΣΤΕΙ ΜΕ $\rho_{W}(\nu, T) = \frac{a\nu^3}{e^{b\nu/T}}$

με $a = \frac{8\pi h}{c^3}$ κ $b = \frac{h}{k_B}$

* Stefan & Wien δεν ήξευαν τίποτα περί h, k_B, c ΕΜΒΑΝΙΖΟΝΤΑΙ ΟΥΤΕ

$\nu \rightarrow 0 \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow 0 \Rightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \rightarrow 0 \Rightarrow \rho(\nu, T) \rightarrow \frac{0}{0} \rightarrow 0$
 $\nu^3 \rightarrow 0$

ΑΛΛΑ ΠΩΣ ΤΕΙΝΕΙ ΣΤΟ 0; $e^{\frac{h\nu}{k_B T} - 1} \approx 1 + \frac{h\nu}{k_B T} - 1 = \frac{h\nu}{k_B T}$

$\Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3 k_B T}{h\nu} = \frac{8\pi \nu^2 k_B T}{c^3} = \rho_{RW}(\nu, T)$

Παράλλαξι πράξεων με $E_n = \hbar\omega(n + \frac{1}{2})$ κανονικοί κβαντικοί ταλαντωτές [1]

μέση τιμή της ενέργειας $E(\omega, T) = \sum_{n=0}^{\infty} E_n p_n = \sum_{n=0}^{\infty} E_n \frac{e^{-\frac{E_n}{k_B T}}}{Z}$ [2]

Υπολογισμός Z

συνάρτηση επιμερισμού $Z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{E_n}{k_B T}}$ [3]

ας ονομάσουμε $a_n = e^{-\frac{E_n}{k_B T}} = e^{-\frac{\hbar\omega(n+1/2)}{k_B T}}$ [4]

$\Rightarrow \frac{a_{n+1}}{a_n} = e^{-\frac{\hbar\omega}{k_B T}} = \lambda < 1$ [5] $\Rightarrow a_n (n=0, 1, 2, \dots)$ γεωμετρική πρόοδος
 "λόγος" με αρχικός $= a_0 = e^{-\frac{\hbar\omega}{2k_B T}}$ [6]

$\Rightarrow Z = S_{\infty} = \frac{a_{\text{αρχ}}}{1-\lambda} = \frac{e^{-\frac{\hbar\omega}{2k_B T}}}{1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{k_B T}}}$ [7]

και θέτουμε $x \equiv \frac{\hbar\omega}{k_B T}$ [8] $\Rightarrow Z = \frac{e^{-\frac{x}{2}}}{1 - e^{-x}}$ [7']

$E = A/\pi$ $E(\omega, T) = \text{Αριθμητής} = \sum_{n=0}^{\infty} \hbar\omega(n + \frac{1}{2}) e^{-\frac{\hbar\omega(n+1/2)}{k_B T}}$ (ΕΑΠ)
 Παρονομαστής Z (που δίνεται από την [7] ή [7'])

ως βρούμε λογόν του αριθμητή $\frac{\partial Z}{\partial x}$ από την αρχική σχέση $\frac{\partial Z}{\partial x}$ από την τεχνική σχέση $\frac{\partial Z}{\partial x} = \frac{(-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}}(1 - e^{-x}) - e^{-\frac{x}{2}}(+e^{-x})}{(1 - e^{-x})^2}$

ως πάρουμε τη Z από την [7'] $\Rightarrow \frac{\partial Z}{\partial x} = \frac{(-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}} + (\frac{1}{2})e^{-\frac{3x}{2}} - e^{-\frac{x}{2}}}{(1 - e^{-x})^2} = \frac{(-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}} + (-\frac{1}{2})e^{-\frac{3x}{2}}}{(1 - e^{-x})^2} = (-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}} \frac{1 + e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2}$

$\Rightarrow \frac{\partial Z}{\partial x} = (-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}} \frac{1 + e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2}$ [8]

ως πάρουμε τη Z από την [3] $Z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{\hbar\omega(n+1/2)}{k_B T}} = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-x(n+1/2)} \Rightarrow \frac{\partial Z}{\partial x} = \sum_{n=0}^{\infty} -(n+1/2) e^{-x(n+1/2)}$

$\Rightarrow -(\hbar\omega) \frac{\partial Z}{\partial x} = \sum_{n=0}^{\infty} \hbar\omega(n+1/2) e^{-\frac{\hbar\omega(n+1/2)}{k_B T}} = \text{Αριθμητής}$ [9]

[8][9] $\Rightarrow \text{Αριθμητής} = -(\hbar\omega)(-\frac{1}{2})e^{-\frac{x}{2}} \frac{1 + e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2} \Rightarrow \text{Αριθμητής} = \frac{\hbar\omega}{2} e^{-\frac{x}{2}} \frac{1 + e^{-x}}{(1 - e^{-x})^2}$ [10]

[7][10] (ΕΑΠ) $\Rightarrow E(\omega, T) = \frac{\hbar\omega}{2} \frac{e^{-\frac{x}{2}}(1 + e^{-x})}{(1 - e^{-x})^2} \frac{(1 - e^{-x})}{e^{-\frac{x}{2}}} \Rightarrow E(\omega, T) = \frac{\hbar\omega}{2} \frac{(1 + e^{-x})}{(1 - e^{-x})} \Rightarrow$

$E(\omega, T) = \frac{\hbar\omega}{2} \frac{e^x + 1}{e^x - 1}$ [11] $E(\omega, T) = \frac{\hbar\omega}{e^{\frac{\hbar\omega}{k_B T}} - 1} \frac{e^{\frac{\hbar\omega}{2k_B T}} + 1}{2}$ [12]

$$\eta \quad E(\nu, T) = \frac{h\nu}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} \cdot \frac{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} + 1}{2} \quad [13]$$

$$E(\nu, T) = \frac{k_B T}{2} \cdot x \cdot \frac{e^x + 1}{e^x - 1} \quad [13] \quad x = \frac{h\nu}{k_B T} \quad [X]$$

$$\left. \begin{aligned} \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{x}{e^x - 1} &= 0 \\ \lim_{x \rightarrow \infty} x \cdot \frac{e^x + 1}{e^x - 1} &= \infty \end{aligned} \right\}$$

$$g(\nu) = \frac{\# \text{ σταθίων κυμάτων}}{\text{dva Hz}} = \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3} \quad [14] \quad \frac{\#}{[\text{συχνότητα}]}$$

$$[13][14] \quad \rho(\nu, T) = \frac{k_B T}{2} \cdot x \cdot \frac{e^x + 1}{e^x - 1} \cdot \frac{1}{V} \cdot \frac{8\pi\nu^2 V}{c^3} \Rightarrow$$

$$\rho(\nu, T) = \frac{8\pi h \nu^3}{2c^3} \frac{e^x + 1}{e^x - 1} \Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} \frac{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} + 1}{2} \quad [15]$$

Όρια χαμηλών και υψηλών θερμοκρασιών

$$\underline{T \rightarrow 0} \Rightarrow x = \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow \infty \quad \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{e^x + 1}{e^x - 1} = 1 \Rightarrow \lim_{T \rightarrow 0} \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{2} \neq 0$$

$$\underline{T \rightarrow \infty} \Rightarrow x = \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow 0 \quad \text{η} \quad e^x = 1 + x + \dots \Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{h\nu} (k_B T) \cdot \frac{2 + \frac{h\nu}{k_B T}}{2}$$

$$\Rightarrow \rho(\nu, T) \approx \frac{8\pi h}{2c^3 h} \nu^2 (2k_B T + h\nu) \Rightarrow \lim_{T \rightarrow \infty} \rho(\nu, T) = \infty$$

$$\Rightarrow \rho(\nu, T) \approx \frac{8\pi}{2c^3} \nu^2 k_B T + \frac{8\pi h \nu^3}{2c^3} = \frac{8\pi}{c^3} \nu^2 (k_B T) + \frac{8\pi h \nu^3}{2c^3}$$

$$\Rightarrow \rho(\nu, T) = \rho_c(\nu, T) + \frac{8\pi h \nu^3}{2c^3}$$

Όρια υψηλών και χαμηλών θερμοκρασιών

$$\underline{\nu \rightarrow \infty} \Rightarrow x = \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow \infty \quad \lim_{\nu \rightarrow \infty} \frac{e^x + 1}{e^x - 1} = 1 \quad \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{2c^3} \nu^3$$

$$\lim_{\nu \rightarrow \infty} \rho(\nu, T) = \infty !$$

$$\underline{\nu \rightarrow 0} \Rightarrow x = \frac{h\nu}{k_B T} \rightarrow 0 \quad \lim_{\nu \rightarrow 0} \frac{e^x + 1}{e^x - 1} = \lim_{\nu \rightarrow 0} \frac{e^x}{e^x} = 1$$

$$\Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{2c^3} \nu^3$$

$$\lim_{\nu \rightarrow 0} \rho(\nu, T) = 0$$

Όποτε το $E_n = h\nu(n + \frac{1}{2})$ "κανονικοί"
 δεν καταψύχει σε άνω όριο... τάλαντα,

και γι' αυτό το $E_n = n h \nu$ αναφέρεται σε φωτόνια
 3η σε ηχητικά...

$k_B = 1.3806488 \times 10^{-23} \text{ J K}^{-1}$
 $h = 6.62606957 \times 10^{-34} \text{ Js}$
 $c = 2.99792458 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$

§ 11. Απόδειξη νόμου μετατόπισης Wien

• Η συχνότητα μεγίστου εναρτίζει στη θερμοκρασία υπολογίζεται παρακάτω:

$$\rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{h\nu/k_B T} - 1}$$

$$\rho(x) = \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1} \quad \text{με } x = \frac{h\nu}{k_B T} \quad \text{η } \rho_0 = \frac{8\pi}{h^2} \left(\frac{k_B T}{c}\right)^3$$

$$[\rho_0] = \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \text{ Hz}} = \frac{\text{J} \cdot \text{s}}{\text{m}^3}$$

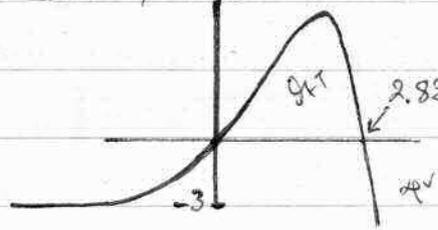
$$\frac{d\rho}{dx} = \rho_0 \frac{3x^2(e^x - 1) - x^3 e^x}{(e^x - 1)^2} = \rho_0 x^2 \frac{3(e^x - 1) - x e^x}{(e^x - 1)^2}$$

$$\frac{d\rho}{dx} = 0 \Rightarrow x = 0 \quad \text{ή} \quad 3(e^x - 1) - x e^x = 0$$

$$x = 0 \quad \text{ή} \quad x = 0 \quad \text{ή} \quad x \sim 3$$

$3(e^x - 1) - x e^x$

με γραφική λύση $x_0 \approx 2.821439$



Αρα έχουμε max στο $x_0 \approx 2.821439$

$$x_0 = \frac{h\nu_0}{k_B T} \Rightarrow \nu_0 = \frac{k_B T x_0}{h} \Rightarrow \nu_0 \approx 58.789 \text{ GHz} \cdot \text{T} \cdot \text{K}^{-1}$$

• Η κατανομή $\rho(\lambda, T)$ υπολογίζεται παρακάτω:

$c = \lambda\nu \Rightarrow \nu = \frac{c}{\lambda} \Rightarrow \frac{d\nu}{d\lambda} = \frac{-c}{\lambda^2}$

$$\int_0^\infty \rho(\lambda, T) d\lambda := \int_0^\infty \rho(\nu, T) d\nu = \int_0^\infty \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{h\nu/k_B T} - 1} d\nu = \frac{8\pi h}{c^3} \int_0^\infty \frac{1}{\lambda^{3+2}} \frac{1}{e^{hc/\lambda k_B T} - 1} d\lambda$$

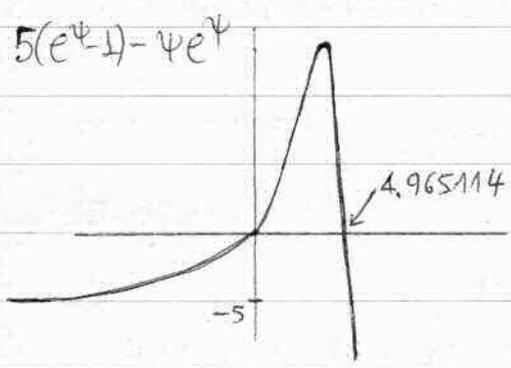
$$= 8\pi h c \int_0^\infty \frac{d\lambda}{\lambda^5 e^{hc/\lambda k_B T} - 1}$$

• Το μήκος κύματος μεγίστου εναρτίζει στη θερμοκρασία υπολογίζεται παρακάτω

$$\rho(\lambda, T) = 8\pi h c \frac{\lambda^{-5}}{e^{hc/\lambda k_B T} - 1}$$

$$\rho(\psi) = \rho'_0 \frac{\psi^5}{e^\psi - 1} \quad \text{με } \psi = \frac{hc}{\lambda k_B T} \quad \text{η } \rho'_0 = \frac{8\pi}{(hc)^4} (k_B T)^5$$

$$[\rho'_0] = \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \cdot \text{m}}$$



$$\frac{d\rho}{d\psi} = \rho'_0 \frac{5\psi^4(e^\psi - 1) - \psi^5 e^\psi}{(e^\psi - 1)^2} = \rho'_0 \psi^4 \frac{5(e^\psi - 1) - \psi e^\psi}{(e^\psi - 1)^2}$$

$$\frac{d\rho}{d\psi} = 0 \Rightarrow \psi = 0 \quad \text{ή} \quad 5(e^\psi - 1) - \psi e^\psi = 0$$

$$\psi = 0 \quad \text{ή} \quad \psi = 0 \quad \text{ή} \quad \psi \sim 5$$

με γραφική λύση $\psi_0 \approx 4.965114$

$$\psi_0 = \frac{hc}{\lambda_0 k_B T} \Rightarrow \lambda_0 = \frac{hc}{\psi_0 k_B T} \Rightarrow \lambda_0 T \approx 2.89777 \times 10^3 \cdot \text{m} \cdot \text{K}$$

νόμος μετατόπισης Wien
displacement law
(εύχρηστη μορφή...)

* ΟΜΕΣ, στη μορφή $\lambda_0 T = \text{σταθερά}$ παρήχθη το 1893 από τον Wilhelm Wien με θερμοδυναμικά & ΗΜ επιχειρήματα

Σημειώσεων σου:

$$\nu_0 = 58.789 \text{ GHz} \cdot \text{T} \cdot \text{K}^{-1} \quad \left\{ \begin{array}{l} \Rightarrow \nu_0 \lambda_0 = 1.706 \cdot 10^8 \text{ m/s} \Rightarrow \nu_0 \lambda_0 = 0.57 \text{ c} \\ \lambda_0 = \frac{2.89777 \times 10^3 \text{ m} \cdot \text{K}}{\text{T}} \end{array} \right. \quad \text{δηλαδή δεν ισχύει } \nu_0 \lambda_0 = c$$

$$\nu_0 \approx 2.821439 \frac{k_B T}{h} \quad \left\{ \begin{array}{l} \Rightarrow \boxed{\nu_0 \lambda_0 = 0.568 \text{ c}} \\ \lambda_0 T = \frac{hc}{4.965114 \cdot k_B} \end{array} \right.$$

Αν άγρι για το νόμο του Planck ($\rho(\nu, T), \rho(\lambda, T)$) χρησιμοποιήσουμε τη μορφή Wien για να έχουμε

$$\rho = \rho_0 \frac{x^3}{e^x} \quad \frac{d\rho}{dx} = 0 \Rightarrow 3x^2 e^x - x^3 e^x = 0 \Rightarrow x=0 \text{ ή } x_0=3$$

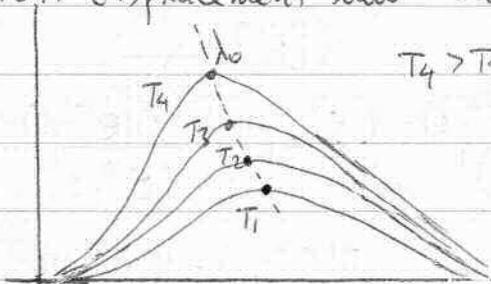
$$\rho = \rho_0' \frac{\psi^5}{e^\psi} \quad \frac{d\rho}{d\psi} = 0 \Rightarrow 5\psi^4 e^\psi - \psi^5 e^\psi = 0 \Rightarrow \psi=0 \text{ ή } \psi_0=5$$

$$\begin{array}{l} x_0=3 \Leftrightarrow \frac{h\nu_0}{k_B T} = 3 \\ \psi_0=5 \Leftrightarrow \frac{hc}{\lambda_0 k_B T} = 5 \end{array} \quad \left\{ \begin{array}{l} \Rightarrow \frac{h\nu_0 \lambda_0 k_B T}{k_B T hc} = \frac{3}{5} \Rightarrow \boxed{\nu_0 \lambda_0 = \frac{3}{5} c} \end{array} \right.$$

$$\text{Σημειώσεων σου } \psi_0 = \frac{hc}{\lambda_0 k_B T} = 5 \Rightarrow \lambda_0 T = \frac{hc}{5k_B} \Rightarrow \boxed{\lambda_0 T = 2.87755 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}}$$

νόμος μετατόπισης Wien

Wien's displacement law Ζωγραφίς



$$T_4 > T_3 > T_2 > T_1 \quad \lambda_0 T = 2.89777 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}$$

ΗΛΙΑΚΗ ΦΩΤΟΣΦΑΙΡΑ

$$T = 5800 \text{ K} \Rightarrow \lambda_0 \approx 500 \text{ nm} \quad \text{κίτρινο-πράσινο} \\ \text{(κίτρινο 570-590 nm)}$$

ΑΝΘΡΩΠΙΝΟ ΣΩΜΑ

$$T = 273 + 36 = 309 \text{ K} \Rightarrow$$

$$\lambda_0 \approx 0.0093779 \times 10^{-3} \text{ m}$$

$$\approx 9.4 \mu\text{m} \quad \text{υπέρυδρο IR}$$

ΑΣΤΕΡΑΣ ΑΛΤΑΪΡ

$$T \approx 7000 - 9000 \text{ K} \Rightarrow$$

$$\lambda_0 = 413 \text{ nm} \text{ με } 381 \text{ nm} \\ \text{δημιώδης UV}$$

ΑΣΚΗΣΗ Να εξαχθεί η κατανομή $\rho(\omega, T)$

$$\int_0^{\infty} \rho(\omega, T) d\omega = \int_0^{\infty} \rho(\nu, T) d\nu = \int_0^{\infty} \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} d\nu$$

$$\omega = 2\pi\nu$$

$$h = \frac{h}{2\pi}$$

$$= \int_0^{\infty} \frac{8\pi h}{(2\pi)^3 c^3 (2\pi)} e^{\frac{h\omega}{k_B T}} - 1} d\omega$$

$$\frac{8\pi h 2\pi}{8\pi^3 c^3 2\pi} = \frac{h}{\pi^2 c^3}$$

"Αρα

$$\rho(\omega, T) = \frac{h}{\pi^2 c^3} \frac{\omega^3}{e^{\frac{h\omega}{k_B T}} - 1}$$

ΚΕΦΑΛΑΙΟ 2 ΑΛΛΗΛΕΠΙΔΡΑΣΗ ^{ΗΜ} ΑΚΤΙΝΟΒΟΛΙΑΣ ΚΕ ΥΛΗ (ΔΙΣΤΑΘΜΙΚΟ) ΑΤΟΜΟ

LASER Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

Albert Einstein υπολόγισε το νόμο Planck και έβλεπε τις διεργασίες

ΑΛΛΗΛΕΠΙΔΡΑΣΗ ΗΜ ΑΚΤΙΝΟΒΟΛΙΑΣ ΜΕ ΔΙΣΤΑΘΜΙΚΟ ΑΤΟΜΟ (ΜΕ ΥΛΗ) (Stimulated) Absorption (Εξαναγκασμένη) ^{Εκπομπή} Spontaneous Emission (Αιδοόφωτο) Εκπομπή

Albert Einstein, "Zur Quantentheorie der Strahlung,"
 Mitteilungen der Physikalischen Gesellschaft Zürich 16 (1916) 47-62
 Physikalische Zeitschrift 18 (1917) 121-128

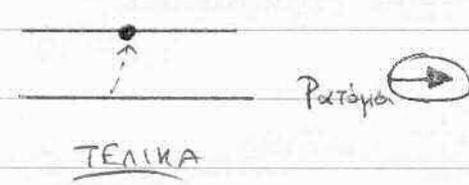
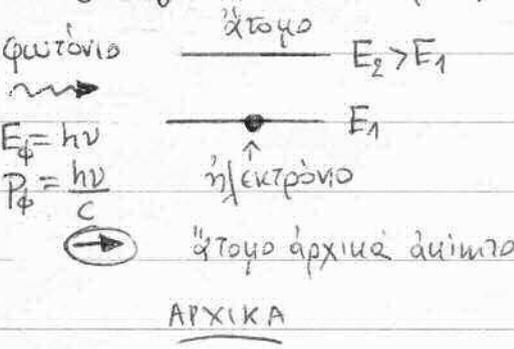
Albert Einstein, ⁽¹⁹⁰⁵⁾ είχε ήδη εισηγηθεί το φωτοηλεκτρικό φαινόμενο υποθέτοντας ότι υπάρχουν κβάντα φωτός με ενέργεια $E=hf$ τα οποία άρχισαν να ονομάζονται φωτόνια (1926 από τον Gilbert Newton Lewis).

Albert Einstein, "Über einen die Erzeugung und Verwandlung des Lichtes betreffenden heuristischen Gesichtspunkt,"
 Annalen der Physik 17 (1905) 132-148

~ 1960 κατασκευή των πρώτων λειτουργικών lasers...

Διεργασίες ΜΗΧΑΝΙΣΜΟΙ ΑΛΛΗΛΕΠΙΔΡΑΣΗΣ ^{ΗΜ} ΑΚΤΙΝΟΒΟΛΙΑΣ ΜΕ ΔΙΣΤΑΘΜΙΚΟ ΑΤΟΜΟ

(Εξαναγκασμένη) Απορρόφηση

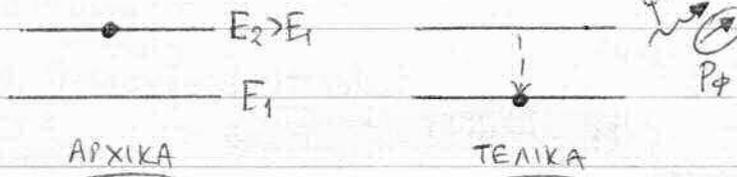


Διατήρηση ενέργειας & ορμής:
 $E_1 + hf = E_2 + \frac{P_{απορ}}{2\text{μαζών}} \Rightarrow E_2 - E_1 = hf$

$dW_{\text{απορ}} = B_{12} \rho(\nu, T) dt$ (Εξαναγκασμένη)
 πιθανότητα να συμβεί απορρόφηση σε χρόνο dt
 $m_p = 1.673 \times 10^{-27} \text{ kg}$

$P_{\text{απορ}} = P_{\text{απορ}} \Rightarrow P_{\text{απορ}} = \frac{hf}{c} = \frac{hf}{\lambda} = \frac{h}{\lambda} = hf$
 $\frac{P_{\text{απορ}}}{2\text{μαζών}} = \frac{(h^2)}{2\text{μαζών}(hc\lambda^2)} = \frac{h}{2\lambda c \text{μαζών}} \approx 1.319 \times 10^{-9}$
 ΕΡΓΑΣΙΑ ΓΙΑ ΑΛΛΑ ΜΗΚΗ ΚΥΜΑΤΟΣ $\pi \cdot \lambda = 500 \text{ nm}$

Αυθόρμητη Έκποση



φωτόνιο προς τυχαία κατεύθυνση
 ↓ without directionality
 { χωρίς κατευθυντικότητα }

χρόνος ζωής στην E_2
 $\tau \propto \frac{1}{A}$ **CHECK** $A_{21} = A$

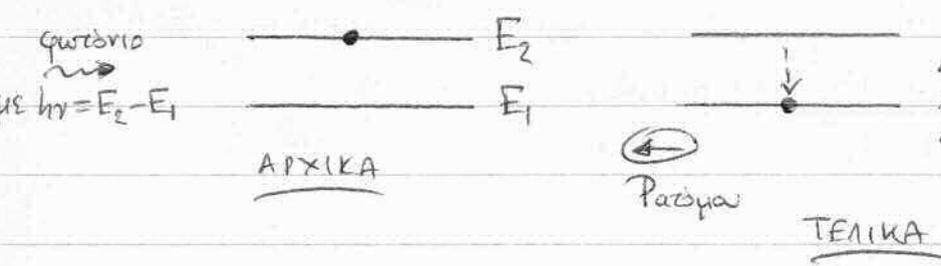
⊙ Ραγιάς
 το άτομο θα κινηθεί
 προς την αντίθετη
 κατεύθυνση

και με τυχαία φάση
 { χωρίς συνοχή }
 incoherent photon
 incoherence

$$dW_{\text{αυθ.εκπ}} = A_{21} dt$$

πιθανότητα να συμβεί
 αυθόρμητη έκποση
 σε χρόνο dt

Εξαναγκασμένη Έκποση



(συμφωνία) coherence συνοχή
 coherent photon

Δύο φωτόνια με ίδια
 δρομή, φάση κατεύθυνση
 "κλώνοι"
 Ένσφραγισμένη πύρωση
 CHECK
μονοχρωματικότητα
κατευθυντικότητα

$$dW_{\text{εξ.εκπ}} = B_{21} \rho(\nu, T) dt$$

πιθανότητα να συμβεί
 εξαναγκασμένη έκποση
 σε χρόνο dt

↓ ΙΔΙΟΤΗΤΕΣ ΠΟΥ
 ΈΧΟΥΝ LASER

Υπολογισμός νόμου Planck από τις διεργασίες

Άλλη επιδράση ακτινοβολίας και ύλης σε θερμική ισορροπία ($T = \text{σταθερή}$)

Πληθυσμός στάθμης $N_i = \delta$ μέσος αριθμός ατόμων στη στάθμη

$$N_i = N_{0i} \frac{e^{-\frac{E_i}{k_B T}}}{Z} \rightarrow P_i$$

$$N_i = N_{0i} \frac{g_i e^{-\frac{E_i}{k_B T}}}{Z} \rightarrow P_i$$

κατανομή

Boltzmann

(δηλωστέρι-
γενικότερη μορφή)

$$Z = \sum_i e^{-\frac{E_i}{k_B T}}$$

①

$$Z = \sum g_i e^{-\frac{E_i}{k_B T}}$$

②

χωρίς διαφορετικές στατιστικές βάρη

με διαφορετικές στατιστικές βάρη g_i

$$dN_{1 \rightarrow 2} = dN_{2 \rightarrow 1}$$

ΘΕΡΜΟΔΥΝΑΜΙΚΗ
ΙΣΟΡΡΟΠΙΑ

7665
μεταβολή αριθμού σε χρόνο dt

$$N_1 \cdot dW_{\text{απορ}} = N_2 (dW_{\text{αυδ.εκπ}} + dW_{\text{εξ.εκπ}}) \Rightarrow$$

$$N_1 \cdot B_{12} \rho(\nu, T) dt = N_2 (A_{21} dt + B_{21} \rho(\nu, T) dt) \Rightarrow$$

① ΠΡΑΞΕΙΣ χωρίς
διαφορετικές στατι-
στικές βάρη

$$\frac{N_{01}}{Z} e^{-\frac{E_1}{k_B T}} B_{12} \rho(\nu, T) = \frac{N_{02}}{Z} e^{-\frac{E_2}{k_B T}} (A_{21} + B_{21} \rho(\nu, T)) \Rightarrow$$

$$\rho(\nu, T) \left[B_{12} e^{-\frac{E_1}{k_B T}} - B_{21} e^{-\frac{E_2}{k_B T}} \right] = A_{21} e^{-\frac{E_2}{k_B T}} \Rightarrow$$

$$\rho(\nu, T) = \frac{A_{21} e^{-\frac{E_2}{k_B T}}}{B_{12} e^{-\frac{E_1}{k_B T}} - B_{21} e^{-\frac{E_2}{k_B T}}}$$

Γνωρίζουμε ότι $\lim_{\nu \rightarrow \infty} \rho(\nu, T) = \infty \Rightarrow \frac{A_{21}}{B_{12} - B_{21}} = \infty \Rightarrow B_{12} = B_{21} = B$

$A_{21} := A$

$$\rho(\nu, T) = \frac{(A/B)}{e^{(E_2 - E_1)/k_B T} - 1} = \frac{(A/B)}{e^{h\nu/k_B T} - 1} \quad \text{ή συγκρίσει } \rho(\nu, T) = \frac{\frac{8\pi h}{c^3} \nu^3}{e^{h\nu/k_B T} - 1}$$

Άρα $\frac{A}{B} = \frac{8\pi h}{c^3} \nu^3$

ΑΣΚΗΣΗ: Να δείχτεί ότι χωρίς εξαχρηστέμ εκπομπή ($B_{21} = 0$)

καταλήγουμε στο νόμο Wien: $\rho(\nu, T) = \rho_w(\nu, T)$

ΘΕΡΜΟΔΥΝΑΜΙΚΗ ΙΣΟΡΡΟΠΙΑ

$dN_{1 \rightarrow 2} = dN_{2 \rightarrow 1}$

↑ ίσες μεταβολές αριθμού σε χρόνο dt

2 ΠΡΑΞΕΙΣ με διαφορετικές στατιστικές βάρη (ΑΣΚΗΣΗ)

$N_1 dW_{αυδ.εκπ} = N_2 (dW_{αυδ.εκπ} + dW_{εξ.εκπ}) \Rightarrow$

$\frac{N_0 \times g_1}{Z} e^{-E_1/k_B T} B_{12} \rho(\nu, T) dt = \frac{N_0 \times g_2}{Z} e^{-E_2/k_B T} (A_{21} dt + B_{21} \rho(\nu, T) dt) \Rightarrow$

$(g_1 e^{-E_1/k_B T} B_{12} - g_2 e^{-E_2/k_B T} B_{21}) \rho(\nu, T) = g_2 e^{-E_2/k_B T} A_{21}$

$\rho(\nu, T) = \frac{g_2 e^{-E_2/k_B T} A_{21}}{g_1 e^{-E_1/k_B T} B_{12} - g_2 e^{-E_2/k_B T} B_{21}}$

Γνωρίζουμε ότι $\lim_{T \rightarrow \infty} \rho(\nu, T) = \infty \Rightarrow \frac{g_2 A_{21}}{g_1 B_{12} - g_2 B_{21}} = \infty \Rightarrow$

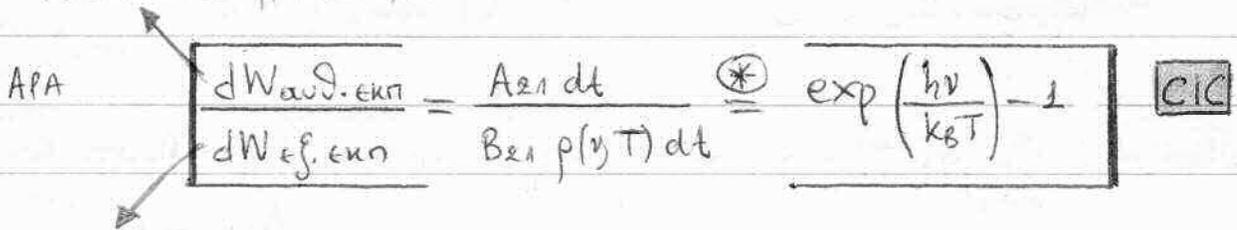
$\Rightarrow g_1 B_{12} = g_2 B_{21}$

$\rho(\nu, T) = \frac{\left(\frac{A_{21}}{B_{21}}\right)}{\frac{g_1 B_{12}}{g_2 B_{21}} e^{(E_2 - E_1)/k_B T} - 1} \Rightarrow \rho(\nu, T) = \frac{\left(\frac{A_{21}}{B_{21}}\right)}{e^{h\nu/k_B T} - 1} *$

(διακρίνεται με $g_2 e^{-E_2/k_B T} B_{21}$)

↑ από $\frac{A_{21}}{B_{21}} = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3}$

incoherence ή μη συνοχή



coherence συνοχή

APA 'Αν $\delta \epsilon / \omega$ ΣΥΝΟΧΗ COHERENCE $\Rightarrow \delta \epsilon / \omega$ μικρό ν (μεγάλο λ)

εύκολότερη συνοχή

δυσκολότερη συνοχή

π.χ $\lambda \sim 1 \text{ cm}$ (MASER)

$\lambda \sim 500 \text{ nm}$ (LASER)

φαίνεται εύκολότερη ή δυσκολότερη συνεισφορά δέσμευτ στα μικροκύματα από όσα στο βρατό.

ΣΥΓΚΡΙΣΗ ΕΚΠΟΜΠΩΝ

↑ incoherence

$$\frac{dW_{\text{αυδ.εκπ}}}{dW_{\text{εξ.εκπ}}} = \frac{A_{21} dt}{B_{21} \rho(\nu, T) dt} = \exp\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right) - 1 \quad \text{CIC}$$

ΠΑΡΑΤΗΡΟΥΜΕ: ↓ coherence

Αν δείσουμε υψηλό ποσοστό συνεκτικής ακτινοβολίας, τότε χρειάζεστε

μικρές συχνότητες (μεγάλα μήκη κύματος) και **μεγάλες θερμοκρασίες**

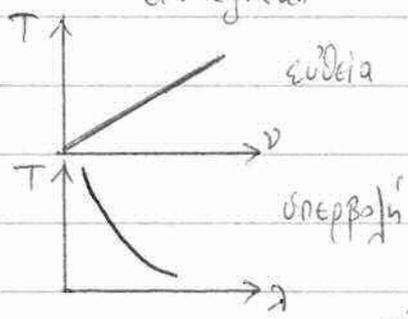
- * Η σύχνηση έχει ίσους διότι αφορά μεταβάσεις από την ίδια αρχική στάθμη (2) στην ίδια τελική στάθμη (1).
- * Μας αφορά ο πληθυσμός της 2, N₂.

ΠΑΡΑΔΕΙΓΜΑ

Εάν η.χ. να δείουμε $\frac{dW_{\text{αυδ.εκπ}}}{dW_{\text{εξ.εκπ}}} = 1 \Rightarrow \exp\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right) - 1 = 1 \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} = \ln 2$

$\Rightarrow T = \frac{h\nu}{k_B \ln 2}$

ή $T = \frac{hc}{k_B \ln 2 \lambda}$



η.χ. για $\lambda = 700 \text{ nm}$ (ΕΡΥΘΡΟ) $\Rightarrow T \approx \frac{6.63 \times 10^{-34} \text{ Js} \cdot 3 \times 10^8 \text{ ms}^{-1}}{1.38 \times 10^{-23} \text{ JK}^{-1} \ln 2 \cdot 700 \cdot 10^{-9} \text{ m}} \Rightarrow T \approx 29705 \text{ K}$

ΟΠΟΤΕ ΜΕ ΘΕΡΜΟΔΥΝΑΜΙΚΗ ΙΣΟΡΡΟΠΙΑ ΑΥΤΟ ΕΙΝΑΙ ΠΡΑΚΤΙΚΩΣ ΑΝΕΦΙΚΤΟ!

\Rightarrow ΑΝΑΣΤΡΟΦΗ ΠΛΗΘΥΣΜΟΥ, ΑΝΤΙΝΗΣΗ, ...

για $\lambda = 1 \text{ cm}$ (ΜΙΚΡΟΚΥΜΑΤΑ) $\Rightarrow \dots T \approx 2.079 \text{ K}$

stimulated spontaneous stimulated

$$dW_{\text{αυθ.εκπ}} = B_{12} \rho(\omega, T) dt \quad dW_{\text{αυθ.εκπ}} = A_{21} dt \quad dW_{\text{εξ.εκπ}} = B_{21} \rho(\omega, T) dt$$

προκαταρκτικά ή γ κάρουτε μια σύγκριση των ενεργειών ή ποσοτήτων

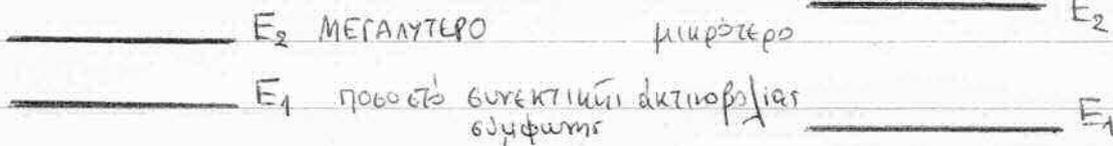
$$\frac{A_{21}}{B_{21}} = \frac{h\omega^3}{\pi^2 c^3}$$

$A_{21} \rightarrow$ **spontaneous** / **αδύρμητος** \Rightarrow **incoherent** / **αδύφωτες, μη συνεκτικές καταστάσεις**
 $B_{21} \rightarrow$ **stimulated** / **εξαναγκασμένος διεγερμένος** \Rightarrow **coherent** / **σύμφωνες, συνεκτικές καταστάσεις**

$\downarrow \omega \Rightarrow \frac{A_{21}}{B_{21}} \downarrow \Rightarrow$ **to stimulated** / **προς εξαναγκασμένους** \Rightarrow **to coherence** / **προς συνεκτικότητα**

$\uparrow \omega \Rightarrow \frac{A_{21}}{B_{21}} \uparrow \Rightarrow$ **to spontaneous** / **προς αδύρμητους** \Rightarrow **to incoherence** / **προς μη συνεκτικότητα**

τα υψηλά μήκη κύματος / οι χαμηλές συχνότητες \Rightarrow **εισέρχονται τη συνεκτικότητα, αναμενόμενο, ή βλως.**



π.χ φαίνεται κ από τα προκαταρκτικά

Για 1cm (μικροκύματα) ότι είναι εύκολοτερη παραγωγή $\lambda \sim 500 \text{ nm}$ (δραίο) **σεκτικής ακτινοβολίας στα μικροκύματα... από ότι στο δραίο LASER**

κύρια: ΣΥΓΚΡΙΣΗ ΕΚΠΟΜΠΩΝ

CIK

$$\frac{dW_{\text{αυθ.εκπ}}}{dW_{\text{εξ.εκπ}}} = \frac{A_{21}}{B_{21} \rho(\omega, T)} = \exp\left(\frac{h\omega}{k_B T}\right) - 1$$

Η σύγκριση έχει νόημα μόνο αφού μεταβεί από την ίδια αρχική στάθμη (2) στην ίδια τελική στάθμη (1) και πάλι αφού ο αρχικός πληθυσμός της N_2

$\omega \downarrow \Rightarrow$ **to stimulated** / **προς εξαναγκασμένους** \Rightarrow **to coherence** / **προς συνεκτικότητα**

τα υψηλά μήκη κύματος / οι χαμηλές συχνότητες \Rightarrow **εισέρχονται τη συνεκτικότητα**

$T \uparrow \Rightarrow$ **to stimulated** / **προς εξαναγκασμένους** \Rightarrow **to coherence** / **προς συνεκτικότητα**

οι υψηλές θερμοκρασίες \Rightarrow **εισέρχονται τη συνεκτικότητα**

Έστω ότι θέλουμε $\frac{dW_{\text{αυθ.εκπ}}}{dW_{\text{εξ.εκπ}}} = 1 \Leftrightarrow \exp\left(\frac{h\omega}{k_B T}\right) = 2 \Leftrightarrow \frac{h\omega}{k_B T} = \ln 2 \Leftrightarrow T = \frac{h\omega}{k_B \ln 2}$

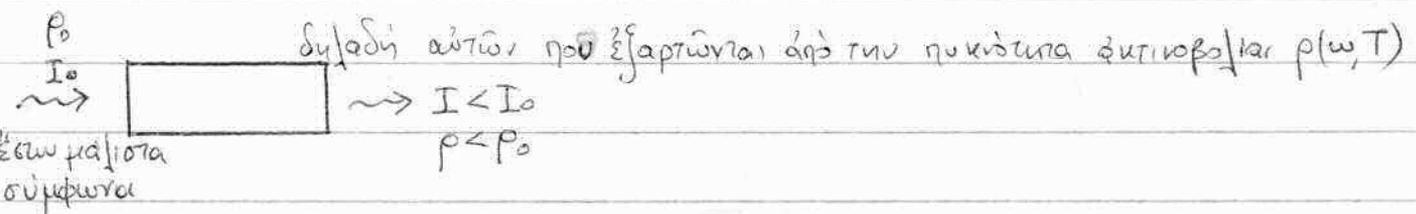
$T = \frac{hc}{\lambda k_B \ln 2}$ **πρόσ. ανάλογα** $T = \frac{hc}{k_B \ln 2}$

$\lambda = 700 \text{ nm} \Rightarrow T = \frac{6.63 \cdot 10^{-34} \text{ Js} \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ ms}^{-1}}{700 \cdot 10^{-9} \text{ m} \cdot 1.38 \cdot 10^{-23} \text{ JK}^{-1} \ln 2} \Rightarrow T \approx 29705 \text{ K}$

Επομένως (με θερμοδυναμική ισορροπία) αυτό είναι πρακτικώς ανέφικτο \Rightarrow **ΑΝΑΣΤΡΟΦΗ ΠΛΗΘΥΣΜΟΥ, ΑΝΤΛΗΣΗ...**

$\lambda = 1 \text{ cm} \Rightarrow T = \dots \Rightarrow T = 2.079 \text{ K}$

Αν πάλι θέλουμε $T = 300 \text{ K} \Rightarrow \dots \Rightarrow \lambda = 69 \text{ cm}$



$$dW_{\text{εξ. απορ}} = B_{12} \rho(\omega, T) dt$$

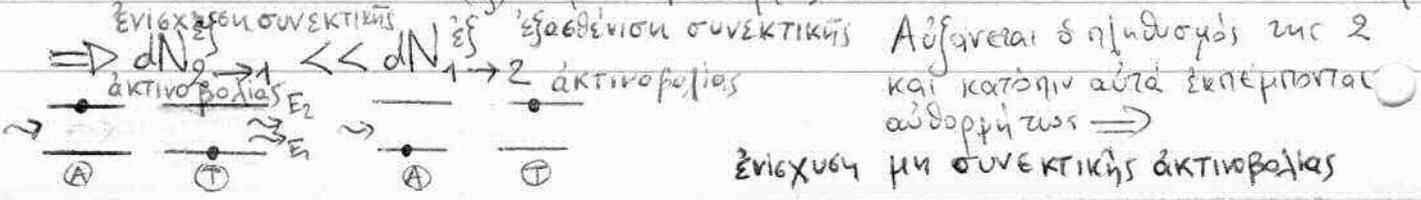
$$dW_{\text{εξ. εκη}} = B_{21} \rho(\omega, T) dt$$

Για αν μιλάμε για εώσιμα με "ίδιοι στατιστικά βάρη" g_i ($B_{12} = B_{21}$)

Άλλα, $N_2 \ll N_1$ (σε θερμοδυναμική ισορροπία)

Άρα από $dN_{2 \rightarrow 1}^{\text{εξ}} = N_2 dW_{\text{εξ. εκη}} = N_2 B_{21} \rho(\omega, T) dt$

από $dN_{1 \rightarrow 2}^{\text{εξ}} = N_1 dW_{\text{εξ. απορ}} = N_1 B_{12} \rho(\omega, T) dt$ στάθμικ



Άσκηση 2-1. Δες 2g κέντρα πρῶτα

Προκειμένου να πάρει μια ιδέα για το μέγεθος των ενεργειακών διαφορών σχετιών με τη μεταφορική κίνηση φορτίου, θεωρήστε ηλεκτρόνιο σε κοβικό κρύσταλλο μήκους L . Βρείτε τόσο για τις ιδιοτιμές της ενέργειας. Σχηματίστε ένα μέρος από το φάσμα των γραμμών εκπομπής. Για να δείτε τη δυνατότητα εκπομπής στο "συνεχές", βρείτε, για δεδομένο μήκος μήκους του κρυσταλλού την ελάχιστη συχνότητα (ή μήκος κύματος) με την οποία μπορεί να εκπέμψει φως. Βρίσκοντας αριθμούς μπορείτε να σχηματίσετε αντίληψη για το φάσμα σε μεγάλο μήκος κύματος και τη δυνατότητα παρατήρησης σε ενέργεια φωτονίων.

ΛΥΣΗ

Πρόκειται για τριδιάστατο άπειρο φρεαρ. Για το μονοδιάστατο άπειρο φρεαρ, $V(x) = \begin{cases} 0, & 0 < x < L \\ \infty, & \text{άλλος} \end{cases}$ έχουμε ιδιοτιμές ή ιδίων εναρτισεις

$$E_n = \frac{\hbar^2 \pi^2 n^2}{2mL^2} \quad \text{και} \quad \psi_n(x) = \begin{cases} \sqrt{\frac{2}{L}} \sin\left(\frac{n\pi x}{L}\right) & 0 < x < L \\ 0 & \text{άλλος} \end{cases}, n=1, 2, 3, \dots$$

και άρα το φάσμα εκπομπής είναι $h\nu = E_{n+1} - E_n = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (2n+1)$

Άρα $h\nu_{\min} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (2n_{\min} + 1) = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} \cdot 3 \Rightarrow \nu_{\min} = \frac{3\hbar^2 \pi^2}{2mL^2 \cdot 2\pi} = \frac{3\hbar^2 \pi}{2 \cdot 2mL^2 \cdot 2}$

$\Rightarrow \nu_{\min} = \frac{3}{8} \frac{h}{mL^2}$

* Γενικά το φάσμα εκπομπής είναι $h\nu = E_\ell - E_n = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (\ell^2 - n^2)$ μεταξύ σταθμών ℓ και n

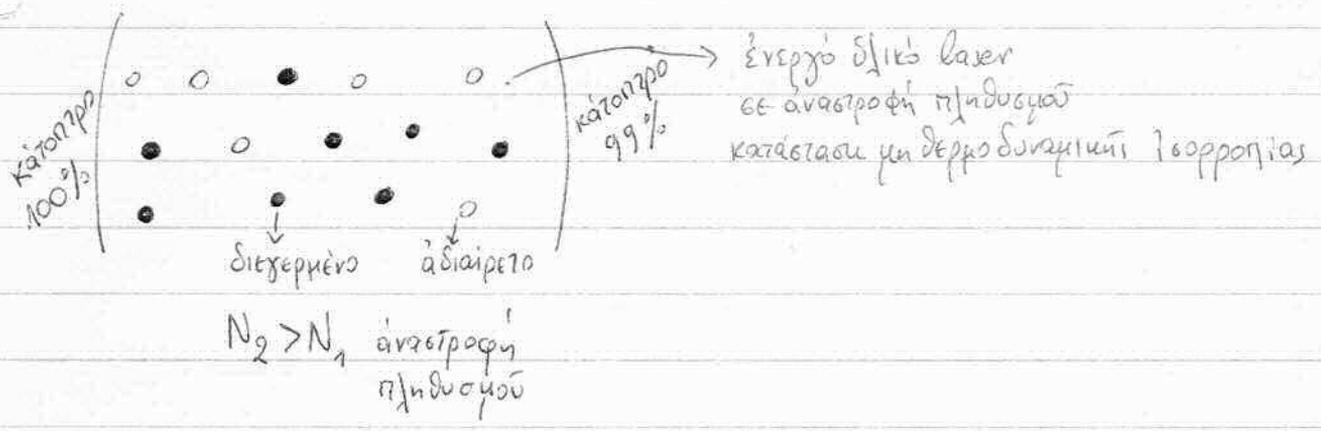
$$\frac{dN_{2 \rightarrow 1}}{dt} \ll \frac{dN_{1 \rightarrow 2}}{dt}$$

ρυθμός ενίσχυσης
 συνεκτικής ακτινοβολίας

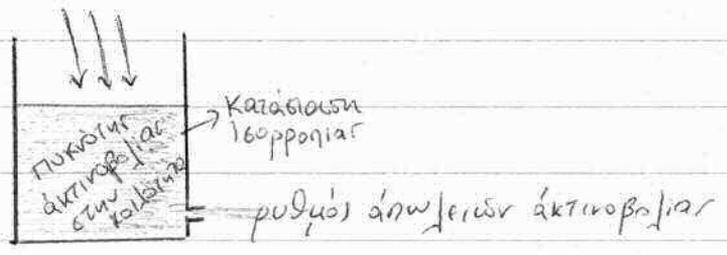
ρυθμός εξασθενίσεως
 συνεκτικής ακτινοβολίας

Το πρόβλημα αυτό επιλύεται με την αναστροφή πληθυσμών ($N_2 > N_1$) μέσω αντίλησης.
 Υπάρχουν διάφοροι τύποι αντίλησης.

ένισχυση χωρίς αναστροφή σε ημιαγωγικούς υαλοδοχείς
 π.χ. gain without inversion (GWI) Frogley et al Nature Materials 5(2006)175



"μηχανικό ανάλογο"...



Δηλαδή για συγκεκριμένο $n \Rightarrow$ έχουμε $h\nu_{\min}$ για $l = n+1 \Rightarrow$

$$h\nu_{\min} = E_{n+1} - E_n = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (2n+1)$$

και από όλα αυτά μικρότερο είναι αυτό που αντιστοιχεί στο μικρότερο $n = 1$

$$\Rightarrow h\nu_{\min} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (2n_{\min} + 1) = \frac{3 \hbar^2 \pi^2}{2 \cdot 4mL^2} = \frac{3 \hbar^2}{8mL^2} \Rightarrow \boxed{\nu_{\min} = \frac{3h}{8mL^2}}$$

π.χ. για $L = 1 \mu\text{m}$ $\nu_{\min} = \frac{3 \cdot 6.63 \cdot 10^{-34} \text{ Js}}{8 \cdot 9.1 \cdot 10^{-31} \text{ kg} \cdot 1 \mu\text{m}^2} \approx 0.27 \cdot 10^9 \text{ Hz}$

$L = 1 \text{ cm}$ $\nu_{\min} \approx 0.27 \cdot 10 \text{ Hz} \approx 2.7 \text{ Hz}$

$L = 1 \mu\text{m}$ $\nu_{\min} \approx 0.27 \cdot 10^9 \text{ Hz} \approx 0.27 \text{ GHz}$

$L = 1 \text{ nm}$ $\nu_{\min} \approx 0.27 \cdot 10^{15} \approx 0.27 \text{ PHz}$

ΥΠΕΡΘΥΜΙΣΗ

$$\hat{H}\psi = E\psi \Rightarrow \frac{\hat{p}^2}{2m}\psi = E\psi \Rightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} = E\psi \Leftrightarrow \psi'' + \frac{2mE}{\hbar^2} \psi = 0$$

χαρακτηριστική εξίσωση $\lambda^2 + \frac{2mE}{\hbar^2} = 0$

$$\lambda_{1,2} = \pm i \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}} = \pm i\kappa \quad \left(\kappa = \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}} \right)$$

$$\Rightarrow \psi(x) = c_1 e^{i\kappa x} + c_2 e^{-i\kappa x}$$

Από τις συνοριακές συνθήκες είναι $\psi(0) = 0$ και $\psi(L) = 0$, απειροβάρο φάσα, γάρ

$$\psi(0) = 0 \Rightarrow c_1 + c_2 = 0 \Rightarrow c_2 = -c_1 \Rightarrow \psi(x) = c_1 e^{i\kappa x} - c_1 e^{-i\kappa x}$$

$$\Rightarrow \psi(x) = c_1 2i \sin \kappa x \quad (\kappa > 0)$$

$$\psi(L) = 0 \Rightarrow c_1 2i \sin(\kappa L) = 0 \Rightarrow \kappa L = n\pi \Rightarrow \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}} L = n\pi \Rightarrow \boxed{E_n = \frac{n^2 \pi^2 \hbar^2}{2mL^2}}$$

$n = 1, 2, 3, \dots$

και $\psi(x) = A \sin\left(\frac{n\pi x}{L}\right)$ $\left(\kappa = \frac{n\pi}{L} \right)$

κανονικοποίηση

$$1 = \int_0^L |\psi(x)|^2 dx \Rightarrow |A|^2 \int_0^L \sin^2\left(\frac{n\pi x}{L}\right) dx = 1 \Rightarrow |A|^2 \frac{L}{n\pi} \int_0^{n\pi} \sin^2\left(\frac{n\pi x}{L}\right) d\left(\frac{n\pi x}{L}\right) = 1$$

$\sin 2a = 2 \sin a \cos a$
 $\cos 2a = \cos^2 a - \sin^2 a = 1 - 2 \sin^2 a$

$$\Rightarrow |A|^2 \frac{L}{n\pi} \int_0^{n\pi} \frac{1 - \cos \psi}{2} d\psi = 1$$

$$\Rightarrow |A|^2 \frac{L}{n\pi} \left[\frac{\psi}{2} - \frac{1}{2} \int_0^{n\pi} \cos \psi d\psi \right] = 1 \Rightarrow |A|^2 = \frac{2}{L} \Rightarrow \text{π.χ. } A = \sqrt{\frac{2}{L}}$$

$\left[\sin \psi \right]_0^{n\pi} = 0$

$$\Rightarrow \boxed{\psi_n(x) = \sqrt{\frac{2}{L}} \sin\left(\frac{n\pi x}{L}\right)}$$

Σε τρεις διαστάσεις επίπεδη χωρίσματα οι μεταπτώσεις έχουμε

$$E_{n_1, n_2, n_3} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (n_1^2 + n_2^2 + n_3^2) \quad n_i = 1, 2, 3, \dots$$

$$\psi_{n_1, n_2, n_3}(x, y, z) = \left(\frac{2}{L}\right)^{3/2} \sin\left(\frac{n_1 \pi x}{L}\right) \sin\left(\frac{n_2 \pi y}{L}\right) \sin\left(\frac{n_3 \pi z}{L}\right)$$

Δευτερεύουσας $n_1 = 1 \quad n_2 = 1 \quad n_3 = 1$

1ης διεύθυνσης $n_1 = 2 \quad n_2 = 1 \quad n_3 = 1$

$$E_{12} - E_9 = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (6 - 3)$$

Αν για αυτή τη μεταβολή πάχουμε την ν_{\min} , τότε

$$h\nu_{\min} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} 3 \Rightarrow \nu_{\min} = \frac{3\hbar^2 \pi^2}{8mL^2 h} \Rightarrow \nu_{\min} = \frac{3h}{8mL^2}$$

Άλλωστε $h\nu_{\min} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (l_1^2 - n_1^2 + l_2^2 - n_2^2 + l_3^2 - n_3^2)$ li: άνωτερη στάθμη
ni: κατώτερη στάθμη

$$\nu_{\min} = \frac{4\pi^2 \hbar^2}{8mL^2 h} \sum_{i=1}^3 (l_i^2 - n_i^2) \Big|_{\min} \Rightarrow \nu_{\min} = \frac{h}{8mL^2} \sum_{i=1}^3 (l_i^2 - n_i^2) \Big|_{\min}$$

για συμμετρικά n_i $\min \Rightarrow n_1^2 = n_2^2 = n_3^2 = 1$, $l_1 = n_1 + 1$, $l_2 = n_2$, $l_3 = n_3$

$$\nu_{\min} = \frac{h}{8mL^2} (2n_1 + 1)$$

και τώρα δίνουμε και τα μικρότερα δυνατά l_i, n_i . $n_1 = 1 \Rightarrow 2n_1 + 1 = 3$

$$\Rightarrow \nu_{\min} = \frac{3h}{8mL^2}$$

Άσκηση 2-2

Βρείτε την έκφραση για τη θερμότητα \downarrow στην δόση σε κοιλότητα μέγανος σώματος, η πιθανότητα διεξέρχεται εκπομπής για κάποια συχνότητα ν , θα είναι ίση με την πιθανότητα απορρόφησης \uparrow .

Σχεδιάστε σε διάγραμμα τη μεταβολή της θερμότητας ως προς το μήκος κύματος στην περίπτωση αυτή ισορροπίας.

Τι τιμές θα πάρει η θερμότητα όταν η συχνότητα μεταβάλλεται από το ένα άκρο στο άλλο άκρο του φάσματος;

$$dW_{\text{εξ.έκμ}} = B_{21} \rho(\omega, T) dt$$

$$dW_{\text{απορ.έκμ}} = A_{21} dt$$

$$dW_{\text{απορ.έκμ}} = dW_{\text{εξ.έκμ}} \Rightarrow B_{21} \rho(\omega, T) = A_{21} \Rightarrow \frac{A_{21}}{B_{21} \rho(\omega, T)} = 1 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \exp\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right) - 1 = 1 \Rightarrow \exp\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right) = 2 \Rightarrow \frac{h\nu}{k_B T} = \ln 2 \Rightarrow T = \frac{h\nu}{k_B \ln 2}$$

παρα δύναμιση

$$\text{ή } c = \lambda\nu \Rightarrow \lambda T = \frac{hc}{k_B \ln 2} \Rightarrow T = \frac{hc}{\lambda k_B \ln 2}$$

παρα διαπαράφωσ δύναμιση

για $\lambda = 700 \text{ nm}$ $\Rightarrow T = \frac{6.63 \cdot 10^{-34} \text{ Js} \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}^2}{700 \cdot 10^{-9} \text{ m} \cdot 1.38 \cdot 10^{-23} \text{ JK}^{-1} \ln 2} \Rightarrow T \approx 29705 \text{ K}$

Όποτε με θερμοδυναμική ισορροπία αυτό είναι πρακτικώς άδύνατο για $\lambda = 1 \mu\text{m}$ $\Rightarrow T = \frac{6.63 \cdot 10^{-34} \text{ Js} \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}^2}{10^{-2} \text{ m} \cdot 1.38 \cdot 10^{-23} \text{ JK}^{-1} \ln 2} \Rightarrow T \approx 2.079 \text{ K}$

τυπικό για μικροκύματα
 Έκ πρώτης όψεως φαίνεται πιθανό στα μικροκύματα

$$\frac{dW_{\text{απορ.έκμ}}}{dW_{\text{εξ.έκμ}}} = \exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) - 1$$

$\lambda = 1 \mu\text{m}$	$T = 300 \text{ K}$	$\approx 1.005 - 1$	≈ 0.005
$\lambda = 700 \text{ nm}$	$T = 300 \text{ K}$	$\approx 2 - 1$	≈ 1
$\lambda = 500 \text{ nm}$	$T = 300 \text{ K}$	$\approx 5 \cdot 10^{41} - 1$	$\approx 5 \cdot 10^{41}$
$\lambda = 500 \text{ nm}$	$T = 6000 \text{ K}$ (από εέρ)	$\approx 122 - 1$	≈ 121
$\lambda = 500 \text{ nm}$	$T = 30000 \text{ K}$	$\approx 2.6 - 1$	≈ 1.6

από τη συνθήκη ισορροπίας για εκπομπή

Άσκηση 2-3

Θεωρείστε την αλληλεπίδραση ακτινοβολίας με την ύλη σε κοιλότητα μεγάλου σώματος σε θερμική ισορροπία. Βρείτε την πυκνότητα ακτινοβολίας μεγάλου σώματος για διάφορες θερμοκρασίες π.χ. 900 K, 1650 K, 6400 K (θερμοκρασία επιφάνειας ήλιου) και μήκη κύματος 694 nm (ξυρόδρο), 1150 nm (δενρόδρο), 1.25 cm (μικροκύμα) και σε περιοχές μικρών κύματος του εύρους $\Delta\lambda = 10$ nm (ένος φίλτρου).

$$\rho(\nu, T) = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3} \frac{1}{e^{h\nu/k_B T} - 1}$$

$$u(\lambda, T) = \frac{8\pi h c \lambda^{-5}}{e^{hc/\lambda k_B T} - 1}$$

$$\frac{\text{J s m}^{-1}}{\text{m}^3} = \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \cdot \text{m}} = \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \cdot \text{m}}$$

$$\int_{\lambda - \frac{\Delta\lambda}{2}}^{\lambda + \frac{\Delta\lambda}{2}} \rho(\lambda, T) d\lambda = \rho(\lambda, T) \cdot \Delta\lambda = \dots$$

Η άσκηση άπαιτείται μέσω των προγραμμάτων MATLAB planck1.m και planck2.m

Να ελεγχθούν και τα όρια $\lambda \rightarrow 0$ και $\lambda \rightarrow \infty$ του τύπου

▶ $\lambda \rightarrow 0$

$$\lim_{\lambda \rightarrow 0} \lambda^{-5} = \infty \quad \lim_{\lambda \rightarrow 0} \left[\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) - 1 \right] = \infty \quad \infty/\infty \text{ οπότε χρειαζόμαστε τον κανόνα De l'Hospital}$$

$$\frac{\lambda^{-5}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) - 1} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{(-5)\lambda^{-6}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{\lambda^{-4}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)}$$

$$\frac{\lambda^{-4}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{(-4)\lambda^{-5}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{\lambda^{-3}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)}$$

$$\frac{\lambda^{-3}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{(-3)\lambda^{-4}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{\lambda^{-2}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)}$$

$$\frac{\lambda^{-2}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{(-2)\lambda^{-3}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{\lambda^{-1}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)}$$

$$\frac{\lambda^{-1}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{(-1)\lambda^{-2}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{\infty}{\infty}} \frac{1}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \rightarrow 0$$

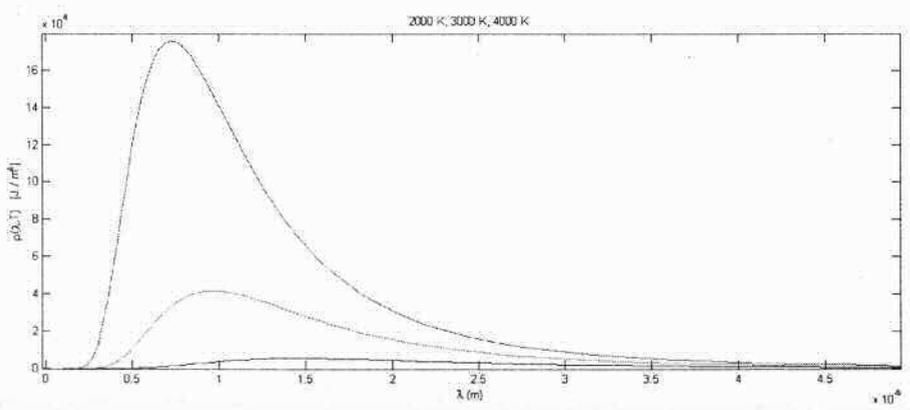
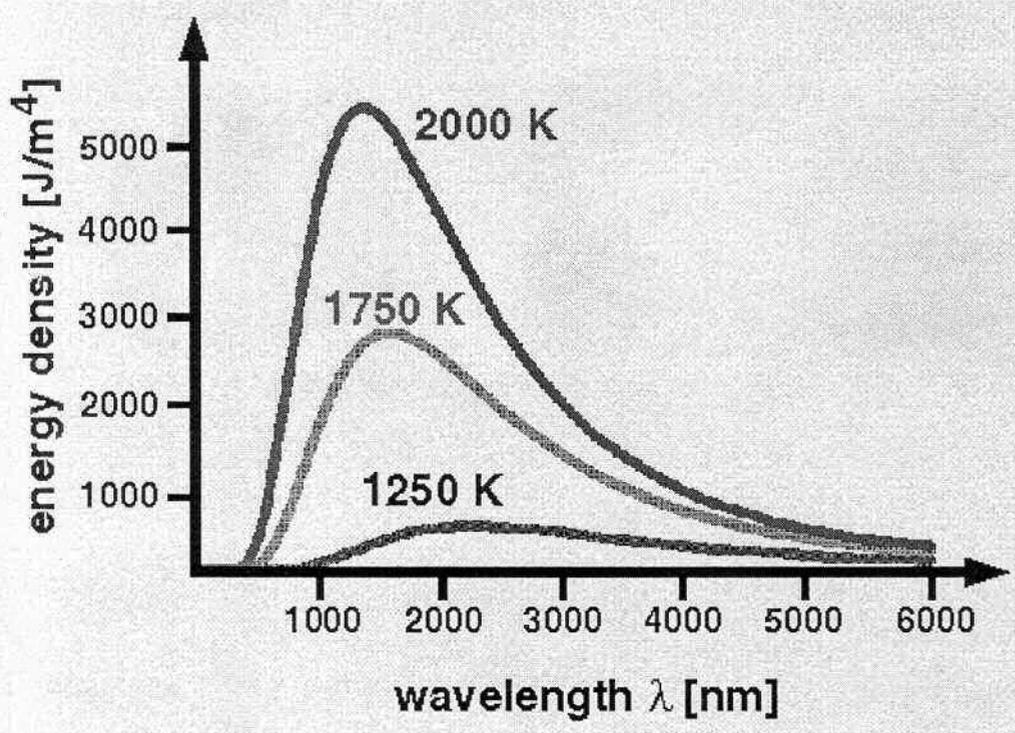
Οπότε $\lim_{\lambda \rightarrow 0} u(\lambda, T) = 0$

▶ $\lambda \rightarrow \infty$

$$\lim_{\lambda \rightarrow \infty} \lambda^{-5} = 0 \quad \lim_{\lambda \rightarrow \infty} \left[\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) - 1 \right] = 1 \quad 0/1 \text{ οπότε χρειαζόμαστε τον κανόνα παραγώγων}$$

$$\frac{\lambda^{-5}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) - 1} \xrightarrow{\frac{0}{1}} \frac{(-5)\lambda^{-6}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right) \left(-\frac{hc}{\lambda^2 k_B T}\right)} \xrightarrow{\frac{0}{1}} \frac{\lambda^{-4}}{\exp\left(\frac{hc}{\lambda k_B T}\right)} \rightarrow 0$$

Για την άσκηση 2-3



από Planck

Handwritten notes and calculations on lined paper. The notes include the Planck radiation law formula:

$$j_{\lambda} = \frac{2\pi^5 k^4 T^4}{15 \hbar^3 c^2} \frac{1}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda kT}} - 1}$$

Other handwritten notes include:

- $\lambda_{max} T = 2.898 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}$
- $\lambda_{max} = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{T}$
- $\lambda_{max} = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{2000} = 1.449 \times 10^{-6} \text{ m} = 1449 \text{ nm}$
- $\lambda_{max} = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{1750} = 1.656 \times 10^{-6} \text{ m} = 1656 \text{ nm}$
- $\lambda_{max} = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{1250} = 2.318 \times 10^{-6} \text{ m} = 2318 \text{ nm}$

ΑΣΚΗΣΗ: θεωρείστε το άτομικό Πρόσωπο Bohr και συζητήστε τις δύο εσωτερικές

"τροχιές", σε θερμοκρασία (α') $T_a = 4.2K$ και (β') $T_b = 300K$. (Α) Συγκρίνετε τον αριθμό των ατόμων που βρίσκονται στην 1η τροχιά Bohr, N_1 , με τον αριθμό των ατόμων που βρίσκονται στην 2η τροχιά Bohr, N_2 . (Β) Συγκρίνετε τον αριθμό των ατόμων που μεταβαίνουν σε χρόνο dt από την 1 στην 2, $dN_{1 \rightarrow 2}^{εξ}$, με τον αριθμό των ατόμων που μεταβαίνουν σε χρόνο dt από την 2 στην 1, $dN_{2 \rightarrow 1}^{εξ}$ με εξαγλασμένη διαδικασία: $1 \rightarrow 2$ (εξ. απορ) και $2 \rightarrow 1$ (εξ. εκκ). Θεωρείστε ότι $B_{12} = B_{21}$ οπότε $dW_{εξ. απορ} = B_{12} \rho(\nu) T dt = B_{21} \rho(\nu) T dt = dW_{εξ. εκκ}$.

(Γ) Υπολογίστε το λόγο της πιθανότητας αβδόμηνς έκποσης, $dW_{αβδ. εκκ}$, προς την πιθανότητα εξαγλασμένης έκποσης, $dW_{εξ. εκκ}$. Δίνεται η ενέργεια Rydberg $E_R = 13.6 eV$ και η σταθερά Boltzmann $k_B = 8.6173324 \times 10^{-5} eV K^{-1}$.
 * Επίσης θεωρούμε ότι τα στατιστικά βάρη της 1ης και 2ης τροχιάς Bohr, είναι ίσα.

ΛΥΣΗ

$$\left. \begin{aligned} E_1 &= -13.6 eV \\ E_2 &= \frac{-13.6 eV}{2^2} = -3.4 eV \end{aligned} \right\} E_2 - E_1 = 10.2 eV$$

(Α) $\frac{N_1}{N_2} = \frac{N_0 \lambda e^{-\frac{E_1}{k_B T}} Z}{Z N_0 \lambda e^{-\frac{E_2}{k_B T}}} \Rightarrow \frac{N_1}{N_2} = e^{\frac{E_2 - E_1}{k_B T}}$

(α) $T_a = 4.2K \Rightarrow k_B T_a = 36.19279608 \times 10^{-5} eV \approx 36.2 \times 10^{-5} eV \approx 0.36 meV$

(β) $T_b = 300K \Rightarrow k_B T_b = 2585.19972 \times 10^{-5} eV \approx 25.85 meV$

(α) $\frac{E_2 - E_1}{k_B T_a} = \frac{10.2 eV}{0.36 meV} = 28333.3 \Rightarrow \frac{N_1}{N_2} \approx e^{28333.3} \approx \infty$ overflow

(β) $\frac{E_2 - E_1}{k_B T_b} = \frac{10.2 eV}{25.85 meV} = 394.6 \Rightarrow \frac{N_1}{N_2} \approx e^{394.6} \approx 2.36 \times 10^{171}$

ΑΠΑ και για τις θερμοκρασίες $N_1 \gg N_2$ *

(Β) $\left. \begin{aligned} dN_{1 \rightarrow 2}^{εξ} &= N_1 \cdot dW_{εξ. απορ} = N_1 \cdot B_{12} \rho(\nu) T dt \\ dN_{2 \rightarrow 1}^{εξ} &= N_2 \cdot dW_{εξ. εκκ} = N_2 \cdot B_{21} \rho(\nu) T dt \end{aligned} \right\} \Rightarrow dN_{1 \rightarrow 2}^{εξ} \gg dN_{2 \rightarrow 1}^{εξ}$

από τις εξαγλασμένες ^{ΕΧΘΡΗ} μεταπτώσεις αντίστροφως

$$\textcircled{\alpha} \frac{dW_{\text{aut. em}}}{dW_{\text{ef. em}}} = \frac{A_{21} dt}{B_{21} \rho(\nu T) dt} = \exp\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right) - 1$$

$$h\nu = E_2 - E_1 = 10.2 \text{ eV}$$

$$\textcircled{\alpha'} \frac{dW_{\text{aut. em}}}{dW_{\text{ef. em}}} = e^{28333.3} - 1 = \text{"}\infty\text{" overflow}$$

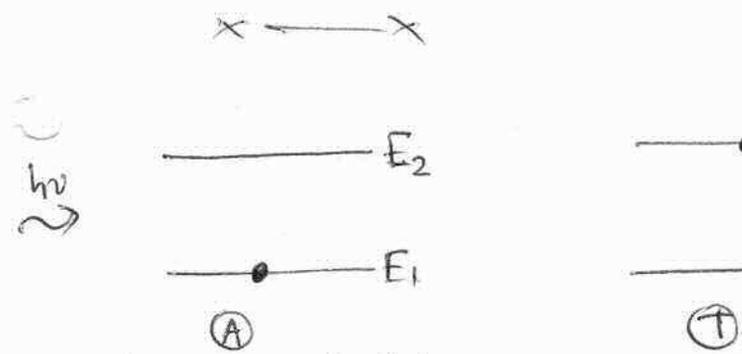
$$\textcircled{\beta'} \frac{dW_{\text{aut. em}}}{dW_{\text{ef. em}}} = e^{394.6} - 1 \approx 2.36 \times 10^{171}$$

ΑΡΑ ΥΠΕΡΙΣΧΥΕΙ ΣΥΝΤΡΙΠΤΙΚΑ Η ΑΥΘΟΡΜΙΤΗ ΕΚΠΟΜΗ \Rightarrow incoherent photons

ΑΣΚΗΣΗ Θεωρήστε ότι για ενδιαφέρη ή (εξαναγκασμένη) απορρόφηση και μάλιστα ή διατήρηση ενέργειας και ή διατήρηση όρθη. Προσπαθήστε να βρήτε σε ποιά περιοχή μικρών κώματοι λ, ή κινητική ενέργεια τώδ άρτη ή την απορρόφηση τώδ φωτονίου είναι άρτη μεγάλη (ίσου με τών ενέργεια τώδ φωτονίου που απορροφάται) ώστ δεν μπορεί να άγροηθεί σώ ενέργειακώ ίσω ή γη. Δίνονται:

μάζα πρωτονίου $m_p = 1.673 \times 10^{-27} \text{ kg}$
 σταθερά Planck $h = 6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}$
 ταχύτητα φωτός στο κώο $c \approx 3 \times 10^8 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$

Θεωρήστε άκωο όη $m_{\text{ατ}} \approx Z m_p + N m_n + Z m_e \approx A m_p$
 άγροηση άρ. τώ έλλειψε γέγρη για τών σέηηηη τώδ p, u, e.



$$E_{\text{KIN}}^{\alpha\tau} = \frac{P_{\alpha\tau}^2}{2m_{\alpha\tau}}$$

θεωρούμε άρχικώ άκωο ατόμο

$$\Delta E \quad E_1 + h\nu = E_2 + \frac{P_{\alpha\tau}^2}{2m_{\alpha\tau}}$$

$$c = \lambda\nu$$

$$\Delta O \quad P_{\text{φωτ}}^A = P_{\text{ατόμο}}^T \Rightarrow \frac{h\nu}{c} = P_{\alpha\tau}$$

$$\frac{E_{\text{KIN}}^{\alpha\tau}}{E_{\text{φωτ}}} = \frac{\frac{P_{\alpha\tau}^2}{2m_{\alpha\tau}}}{h\nu} = \frac{h^2 \nu^2}{2m_{\alpha\tau} h\nu c^2} = \frac{h\nu}{2m_{\alpha\tau} c^2} = \frac{hc}{2\lambda m_{\alpha\tau} c^2} = \frac{h}{2\lambda c m_{\alpha\tau}}$$

$$m_{\alpha\tau} \sim A m_p$$

$$\frac{E_{\text{KIN}}^{\alpha\tau}}{E} \approx \frac{h}{2\lambda c A m_p} \frac{\text{ΘΕΛΩ}}{1} \Rightarrow \frac{h}{2c m_p} \approx \lambda A \Rightarrow \lambda A \approx \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}^2}{2 \cdot 3 \times 10^8 \text{ m} \cdot 1.67 \times 10^{-27}}$$

$$\Rightarrow \lambda A \approx 0.66 \times 10^{-34-8+27} \text{ m} = 0.66 \times 10^{-15} \text{ m} \Rightarrow A \sim 1 \text{ με } 100$$

$$\frac{N \text{ m}^2 \text{ s}^2}{\text{m} \cdot \text{kg}} = \frac{\text{kg} \cdot \text{m}^2}{\text{s}^2 \cdot \text{kg}}$$

$\lambda \sim 10^{-15} \text{ με } 10^{-17} \text{ m}$

X-rays $\lambda_x \sim 10^{-10} \text{ m}$
 γ-rays $\lambda_\gamma \sim 10^{-12} \text{ m}$

ΚΕΦΑΛΑΙΟ 3

ΥΠΟΛΟΓΙΣΜΟΣ ΣΥΝΤΕΛΕΣΤΩΝ ΕΙΝΣΤΕΙΝ ΜΕ ΧΡΟΝΙΚΑ ΕΞΑΡΤΩΜΕΝΗ ΘΕΩΡΙΑ ΔΙΑΤΑΡΑΧΩΝ

ΗΜΙΚΛΑΣΣΙΚΗ ΑΝΤΙΜΕΤΩΡΙΣΗ

§3.1

Αντιμετωπίζουμε κλασικά το ΗΜ πεδίο

ΗΜ ακτινοβολία: εξωτερικώς μεταβλλόμενα διαταραχή

Θεωρούμε την ΗΜ ακτινοβολία αρκετά ηυκή ώστε ώστε η απορρόφηση ή η εκπομπή ενός φωτονίου από το υπό μελέτη άτομο δεν μπορεί να επηρεάσει αισθητά τα πεδία του ηλεκτρικού & μαγνητικού πεδίου του κύματος.

Όμως ενδιαφέρει η διακύμανση της πυκνότητας της ΗΜ ακτινοβολίας "θα πρέπει να θεωρήσουμε τόσο τη δυναμική του ατόμου όσο και τη ΗΜ ακτινοβολία, σε άλλη περιγραφή. Αυτό θα γίνει αρχότερα όταν το σύστημα άτομο - ακτινοβολία μελετηθεί στην πλήρη κβαντική του μορφή. Αλλά στο κεφάλαιο 4 θα αντιμετωπίσουμε κβαντικά και την ΗΜ ακτινοβολία.

ΑΔΙΑΤΑΡΑΚΤΟ ΑΤΟΜΟ (χωρίς ΗΜ ακτινοβολία)

$$\hat{H}_0 = \frac{\hat{p}^2}{2m} + U(\vec{r}) \quad \text{(A1) χαμηλότερη αδιατάρακτο ηλεκτρονίου στο άτομο} \quad e = 1.6 \times 10^{-19} \text{ C}$$

π.χ. $U(\vec{r}) = (-e) \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e}{r} = \frac{-e^2}{4\pi\epsilon_0 r}$ (A2) ^{ατομο εδράζονου} $V(r) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{r}$ δυναμικό Coulomb $Q = Ze$

ή $U_s(\vec{r}) = \frac{-e^2}{4\pi\epsilon_0 r} \cdot e^{-k_0 r}$ (A3) ή $V_s(r) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{r} e^{-k_0 r}$ ^{-k₀r} ^{δραστηριότητα} ^{no δυναμικό} ^{Coulomb} screened Coulomb potential

k_0 : strength of the damping factor
Debye or Thomas-Fermi wave vector

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\vec{r}, t)}{\partial t} = \hat{H}_0 \Psi(\vec{r}, t) \quad \text{(A4)}$$

$\Psi(\vec{r}, t)$: κυματοσυνάρτηση αδιατάρακτου ηλεκτρονίου $V_s(r)$ same form as Yukawa potential

$$\Psi(\vec{r}, t) = \Phi(\vec{r}) T(t) \quad \text{ισοθετούμε χωριστά μεταβλητών (A5)}$$

$$\text{(A4)} \Rightarrow \Phi(\vec{r}) i\hbar \frac{dT(t)}{dt} = T(t) \hat{H}_0 \Phi(\vec{r}) \Rightarrow \frac{i\hbar}{T(t)} \frac{dT(t)}{dt} = \frac{\hat{H}_0 \Phi(\vec{r})}{\Phi(\vec{r})} \quad \text{για } T(t) \neq 0 \neq \Phi(\vec{r})$$

Αλλιώς για να ικανοποιηθεί η τελευταία δεσμεύση $\frac{i\hbar}{T(t)} \frac{dT(t)}{dt} = \frac{\hat{H}_0 \Phi(\vec{r})}{\Phi(\vec{r})} = E$ (ΣΤΑΘΕΡΑ) (A6)

ΑΡΑ (1) $\hat{H}_0 \Phi(\vec{r}) = E \Phi(\vec{r})$ άρα E είναι οι ιδιοτιμές της ενέργειας (A7)

(2) $\frac{dT}{T} = \frac{E dt}{i\hbar} \Rightarrow \ln T = -\frac{iEt}{\hbar} + C \Rightarrow T(t) = \frac{e^C}{N} e^{-\frac{iEt}{\hbar}}$ (A8)

$\Rightarrow T(t) = N e^{-\frac{iEt}{\hbar}}$ (A9)

ΑΡΑ (A10) $\Psi(\vec{r}, t) = N e^{-\frac{iEt}{\hbar}} \Phi_k(\vec{r})$ N: σταθερά κανονικοποίησης

(A11) $\hat{H}_0 \Phi_k(\vec{r}) = E_k \Phi_k(\vec{r})$ ιδιοκαταστάσεις $\Phi_k(\vec{r})$ ορθοκανονικές
 ΑΣΥΛΑΤΑΚΤΟΥ ΠΡΟΒΛΗΜΑΤΟΣ Ψ ιδιοτιμές E_k

(A12) $E_k = \frac{\hbar^2 \Omega_k}{2m}$

$\int |\Psi(\vec{r}, t)|^2 dV = 1 \Leftrightarrow |N|^2 \int |\Phi(\vec{r})|^2 dV = 1$ στοιχειώδης όγκος $dV = d^3\vec{r}$

(k) k: συλλογικός κβαντικός αριθμός (π.χ στο άτομο υδρογόνου $k = \{n, l, m_l\}$)

Στην ιδιοκατάσταση $\Phi_k(r, \theta, \phi)$ αντιστοιχεί ενέργεια $E_k = -\frac{R_E}{n^2} = E_n$

$R_E \approx 13.6 \text{ eV}$ RYDBERG ΕΝΕΡΓΕΙΑ

$R_E = \frac{m_e e^4}{32 \pi^2 \epsilon_0^2 \hbar^2}$

Στο άτομο υδρογόνου προκύπτουν ίδιες ενέργειες με αυτή του πρώτου Bohr δηλαδή $E_{n,l,m} = E_n = -\frac{R_E}{n^2}$. Αυτό αλλάζει σε πολυηλεκτρονικά άτομα όπου $E_{n,l,m} = E_{n,l}$. Σε μαγνητικό πεδίο αίρεται ο επιφυλάκις ως προς m. Τύποι άτομικου Ατομικού Bohr:

$E_n = -\frac{1}{8\pi\epsilon_0} \frac{Z e^2}{n}$

$r_n = 4\pi\epsilon_0 \frac{n^2 \hbar^2}{m_e Z e^2}$

$E_n = -\frac{m_e e^4}{32\pi^2 \epsilon_0^2 \hbar^2} \cdot \frac{Z^2}{n^2}$
 $\downarrow R_E$ $Z=1$

$Z=1$ $r_1 := a_0 = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{m_e e^2} \approx 0.529 \text{ \AA}$ ακτίνα Bohr

$E_1 = -13.6 \text{ eV}$
 $E_2 = -3.4 \text{ eV}$ $E_3 = -1.51 \text{ eV}$
 ...

$r_2 = 4r_1$
 $r_3 = 9r_1$
 ...

ΔΙΑΤΑΡΑΓΜΕΝΟ ΑΤΟΜΟ (με ΗΜ άκυβοτητα)

$$\hat{H} = \hat{H}_0 + U_\epsilon(\vec{r}, t) \quad (A1)$$

δυναμική ενέργεια διαταραχής μικρή σε σχέση με την \hat{H}_0

Θέλουμε να λύσουμε το πρόβλημα:

$$i\hbar \frac{\partial \Psi(\vec{r}, t)}{\partial t} = \hat{H} \Psi(\vec{r}, t) \quad (A2)$$

με αρχική συνθήκη

$$\Psi(\vec{r}, 0) = \Phi(\vec{r}) = \text{γνωστό} \quad (A3)$$

Υποθέτουμε ότι μπορούμε να αναπτύξουμε τόσο την $\Psi(\vec{r}, 0) = \Phi(\vec{r})$ όσο και την $\Psi(\vec{r}, t)$ συναρτήσει των ιδιοσυναρτήσεων τω άδιαταρακτου προβλήματος $\Phi_k(\vec{r})$.

Δηλαδή:

$$\Phi(\vec{r}) = \sum_k f_k \Phi_k(\vec{r}) \quad (A4)$$

οπότε $C_k(0) = f_k$ n.x. A6

$$\Psi(\vec{r}, t) = \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \quad (A5)$$

$$\stackrel{(A1)}{\Rightarrow} i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \left[\sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \right] = \left[\hat{H}_0 + U_\epsilon(\vec{r}, t) \right] \left[\sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \right] \quad (A7)$$

Α' μέλος $A' = i\hbar \sum_k \dot{C}_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) + i\hbar \sum_k C_k(t) (-i\Omega_k) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r})$

$$\Rightarrow A' = i\hbar \sum_k \dot{C}_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) + \sum_k C_k(t) E_k e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \quad (A8)$$

Β' μέλος $B' = \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} E_k \Phi_k(\vec{r}) + U_\epsilon(\vec{r}, t) \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r})$
με (A1)

ΑΡΑ $i\hbar \sum_k \dot{C}_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) = U_\epsilon(\vec{r}, t) \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \quad (A9)$

Τώρα εκμεταλλευόμαστε το γεγονός ότι οι $\Phi_k(\vec{r})$ είναι ορθοκανονικές:

Πολλαπλασιάζουμε την (A9) με $\Phi_n^*(\vec{r})$ και ολοκληρώνουμε στο χώρο. ΑΡΑ $\int \Phi_n^*(\vec{r}) U_\epsilon(\vec{r}, t) \Phi_k(\vec{r}) dV = \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \int \Phi_n^*(\vec{r}) U_\epsilon(\vec{r}, t) \Phi_k(\vec{r}) dV$

$$\Rightarrow i\hbar \dot{C}_n(t) e^{-i\Omega_n t} = \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} U_{\epsilon nk}(t) \quad (A10)$$

$$\dot{C}_n(t) = \frac{-i}{\hbar} \sum_k C_k(t) e^{i(\Omega_n - \Omega_k)t} U_{\epsilon nk}(t) \quad (A10)$$

∞ ΓΡΑΜΜΙΚΟ ΣΥΣΤΗΜΑ ΔΙΑΦΟΡΙΚΩΝ ΕΞΙΣΤΗΣΕΩΝ

$$U_{\epsilon nk}(t) = \int \Phi_n^*(\vec{r}) U_\epsilon(\vec{r}, t) \Phi_k(\vec{r}) dV = \langle \Phi_n | U_\epsilon(\vec{r}, t) | \Phi_k \rangle \quad (A11)$$

↑
 Τα παραπάνω συνιστούν τη λεγόμενη χρονικά εξαρτώμενη θεωρία διαταραχών //

ΠΑΡΑΚΑΤΑ θα την εφαρμόσουμε σε δισταθμικό άζωγο
 υπό την επίδραση μονοχρωματικού ηλεκτρικού κύματος ΔΙΑΤΑΡΑΧΗ
 ψ πολωμένου

Εφαρμόζουμε το μετασχηματισμό $C_k(t) = C_k(t) e^{i\Omega_k t}$ $\Delta 12$

$\Delta 10$ $\Delta 12$ $\Rightarrow \dot{C}_n(t) e^{i\Omega_n t} + C_n(t) i\Omega_n e^{i\Omega_n t} = -\frac{i}{\hbar} \sum_k C_k(t) e^{i\Omega_k t} e^{i\Omega_n t} U_{enk}(t)$

$\Rightarrow \dot{C}_n(t) + C_n(t) i\Omega_n = -\frac{i}{\hbar} \sum_k C_k(t) U_{enk}(t)$ $\Delta 13$

"αν και αυτό δεν πολυεξηγείται, εφόσον δ χρόνος εξακολουθεί να έχει την παρουσία του στα στοιχεία ημίωνα $U_{enk}(t)$ "

Τώρα θα κάνουμε πιο συγκεκριμένη την αρχική συνθήκη $\Delta 13$:

\downarrow π.χ. $\Psi(\vec{r}, 0) = \Phi(\vec{r}) = \text{γνωστό} = \Phi_l(\vec{r}) \Rightarrow \Sigma \Delta 3$

$\Delta 5$ $\Rightarrow C_l(0) = 1$ και $C_k(0) = 0$ $k \neq l$ $\Sigma \Delta 3'$

Εάν η αρχική κατάσταση δεν είναι μια συγκεκριμένη ιδιοκατάσταση του συστήματος (όπως εδώ η l) άλλα μίγμα ιδιοκαταστάσεων, τότε θα έχουμε περισσότερους μη μηδενικούς συντελεστές C (και όχι μόνο, όπως εδώ, τον C_l).

ΣΗΜΕΙΩΣΗ

Επειδή $\int |\Psi(\vec{r}, t)|^2 dV = 1 \Rightarrow \int \sum_k C_k^*(t) e^{i\Omega_k t} \Phi_k^*(\vec{r}) \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) dV = 1$

$\Rightarrow \sum_{k'} \sum_k C_{k'}^*(t) C_k(t) e^{i(\Omega_{k'} - \Omega_k)t} \int dV \Phi_{k'}^*(\vec{r}) \Phi_k(\vec{r}) = 1$

δ_{kk} (όρθοκανονικότητα)

$\Rightarrow \sum_k |C_k(t)|^2 = 1$ $\Delta 12$

$\sum_k |C_k(t)|^2 = 1$

οπότε $|C_k(t)|^2 = |C_k(t)|^2$ είναι η πιθανότητα το σύστημα να είναι κατά τη χρονική t στην ιδιοκατάσταση k

(*)

Περιορίζομαστε τώρα σε δυνάμεις που προέρχονται από το ^{αυθαίρετη} ηλεκτρικό πεδίο δδεύοντος πολωμένου κύματος: $\vec{E} = \vec{E}_a \exp[i(\vec{k} \cdot \vec{r}_H - \omega t + \phi)]$

όπου το \vec{E}_a καθορίζει την πόλωση του κύματος, ω είναι η κυκλική του συχνότητα $\omega = 2\pi\nu$

\vec{r}_H είναι η θέση του ηλεκτρονίου

Όμως θα θεωρήσουμε ότι αυτή δεν διαφέρει σημαντικά από τη θέση του πυρήνα

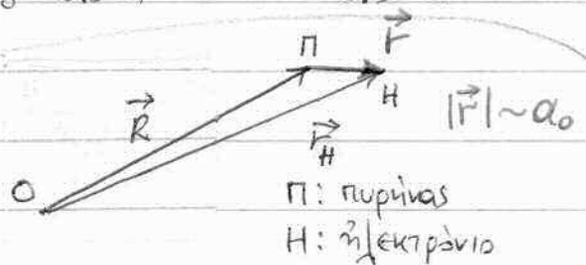
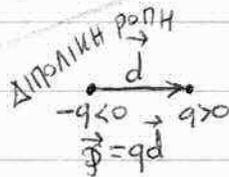
\vec{R} για την κλίμακα μεγέθους που μας αφορά εδώ. Δηλαδή $\vec{r}_H \approx \vec{R}$

Ο λόγος που το κάνουμε αυτό είναι ότι θεωρούμε οπτική μήκη κύματος λ .

Άρα αν π.χ $\lambda = 500 \text{ nm}$, δεδομένου ότι το μέγεθος της "τροχιάς" του ηλεκτρονίου είναι της τάξεως της ακτίνας Bohr $a_0 = 0.529 \times 10^{-10} \text{ m} \approx 0.5 \times 10^{-1} \text{ nm}$

$$\Rightarrow \frac{\lambda}{a_0} = \frac{500 \text{ nm}}{0.05 \text{ nm}} = 10^4$$

$$\lambda \gg a_0 \sim |\vec{r}|$$



Το ηλεκτρικό πεδίο είναι πρακτικά ομογενές.

Δεν έχει πρακτικά χωρική εξάρτηση.

$$\vec{E} = \vec{E}_a \exp[i(\vec{k} \cdot \vec{R} - \omega t + \phi)] = \vec{E}_a \exp[i(\vec{k} \cdot \vec{R} + \phi)] \cdot \exp(-i\omega t)$$

$$\text{Οπότε } \vec{E} = \vec{E}_0 \exp(-i\omega t)$$

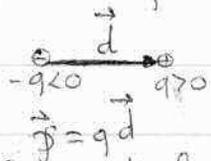
Δηλαδή συμπεριλαμβάσουμε το $\exp[i(\vec{k} \cdot \vec{R} + \phi)]$ στο πλάτος θεωρώντας ότι το ηλεκτρικό πεδίο έχει πρακτικά ΜΟΝΟ ΧΡΟΝΙΚΗ εξάρτηση

$$\left. \begin{aligned} \vec{E} &= -\vec{\nabla} V \\ dV &= \vec{\nabla} V \cdot d\vec{r} \end{aligned} \right\} \begin{aligned} dV &= -\vec{E} \cdot d\vec{r} \Rightarrow V(\vec{r}, t) - V(\vec{0}, t) = -\vec{E} \cdot \vec{r} \\ U_e(\vec{r}, t) - U_e(\vec{0}, t) &= e \vec{E} \cdot \vec{r} \\ e &= 1.6 \times 10^{-19} \text{ C} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow U_e(\vec{r}, t) = -\vec{p} \cdot \vec{E}(t) \quad +$$

ΑΝΑΛΟΓΙΕΣ

electric dipole

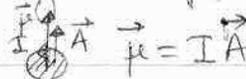


electric dipole moment

$$U = -\vec{p} \cdot \vec{E} \quad \text{potential energy}$$

$$\vec{\tau} = \vec{p} \times \vec{E} \quad \text{torque ΡΟΠΗ}$$

magnetic dipole



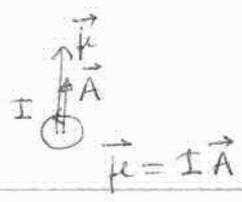
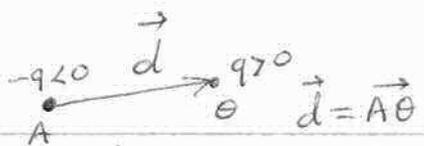
magnetic (dipole) moment

$$U = -\vec{\mu} \cdot \vec{B} \quad \text{potential energy}$$

$$\vec{\tau} = \vec{\mu} \times \vec{B} \quad \text{torque ΡΟΠΗ}$$

ΥΠΕΝΘΥΜΙΣΗ
ΑΝΑΛΟΓΙΩΝ

(1)



$\vec{p} = q\vec{d}$ electric dipole moment

$\vec{\mu} = I\vec{A}$ magnetic (dipole) moment

$U_E = -\vec{p} \cdot \vec{E}$ potential energy

$U_B = -\vec{\mu} \cdot \vec{B}$ potential energy

$\vec{\tau} = \vec{p} \times \vec{E}$ torque

$\vec{\tau} = \vec{\mu} \times \vec{B}$ torque

$[\vec{p}] = Cm$

$[\vec{\mu}] = Am^2$ (F=BIl)

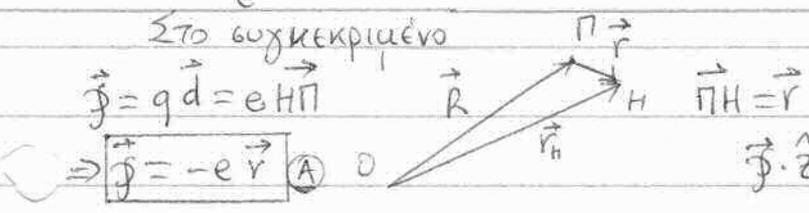
$[U_E] = Cm \frac{N}{C} = Nm = J$

$[U_B] = Am^2 T = Am^2 \frac{N}{Am} = Nm = J$

$[\vec{\tau}] = Cm \frac{C}{N} = Nm$

$[\vec{\tau}] = Am^2 T = Am^2 \frac{N}{Am} = Nm$

Στο συγκεκριμένο



$\vec{p} \cdot \hat{z} = (-e)\vec{r} \cdot \hat{z} \Rightarrow p_z = (-e)z$

Δείξαμε ότι για οπτικά μικρά κύματα μπορούμε να γράψουμε $\vec{E} \approx \vec{E}_0 \exp(-i\omega t)$

Θεωρούμε ότι η πόλωση είναι στην κατεύθυνση \hat{z} και παίρνουμε το πραγματικό μέρος

της (B) έχουμε $\vec{E} \approx E_0 \hat{z} \cos \omega t$ (B')

"Αρα $U_E = -\vec{p} \cdot \vec{E} = -(-e)\vec{r} \cdot E_0 \hat{z} \cos \omega t \Rightarrow U_E = E_0 e z \cos \omega t$

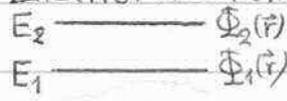
Δηλαδή $U_E(\vec{r}, t) = E_0 e z \cos \omega t$ (Γ)

$U_{enk}(t) = \int dV \Phi_m^*(\vec{r}) U_E(\vec{r}, t) \Phi_k(\vec{r})$ (Δ11) \Rightarrow

$U_{enk}(t) = \int dV \Phi_m^*(\vec{r}) E_0 e z \cos \omega t \Phi_k(\vec{r}) \Rightarrow U_{enk}(t) = E_0 e \cos \omega t \int dV \Phi_m^*(\vec{r}) z \Phi_k(\vec{r})$ (Δ)

ΔΙΣΤΑΘΜΙΚΟ ΑΤΟΜΟ

$U_{E12}(t) = E_0 e \cos \omega t Z_{12}$

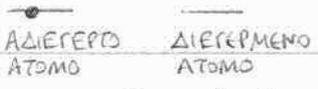


$Z_{nk} := \int dV \Phi_n^*(\vec{r}) z \Phi_k(\vec{r})$

$U_{E21}(t) = E_0 e \cos \omega t Z_{21}$

$Z_{nk}^* = Z_{kn}$

$U_{Ekk}(t) = E_0 e \cos \omega t Z_{kk} = 0$



$Z_{kk} = \int dV \Phi_k^*(\vec{r}) z \Phi_k(\vec{r})$

$k=1 \text{ ή } k=2$ (Ε)

ΥΠΟΘΕΣΗ: τα φωτόνια του ΗΜ πεδίου ταυρίζουν ενεργειακά με την ενεργειακή διαφορά των ροσθεδίων.

$= \int dV |\Phi_k(\vec{r})|^2 z = 0$
άρτια περίττη

$U_{E12}(t) = -E_0 \Phi_{z12} \cos \omega t$

$U_{E21}(t) = -E_0 \Phi_{z21} \cos \omega t$

$U_{Ekk}(t) = 0$ (Ε')

(Σ)

$$\dot{C}_m(t) = -\frac{i}{\hbar} \sum_k C_k(t) e^{i(\Omega_m - \Omega_k)t} U_{\Sigma m k}(t) \quad (\Delta 10)$$

Θα το λύσουμε λοιπόν στο διαστάδιον άρογο και σπλινουμε $\Omega_2 - \Omega_1 = \Omega$.

$$\dot{C}_1(t) = -\frac{i}{\hbar} C_1(t) e^{i(\Omega_1 - \Omega_1)t} U_{\Sigma 11}(t) - \frac{i}{\hbar} C_2(t) e^{i(\Omega_1 - \Omega_2)t} U_{\Sigma 12}(t)$$

$$\dot{C}_1(t) = -\frac{i}{\hbar} C_2(t) e^{-i\Omega t} (-\epsilon_0) \mathcal{P}_{212} \cos \omega t = \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}_{212}}{\hbar} e^{-i\Omega t} \cos \omega t C_2(t) \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \end{array} \right\} =)$$

$$e^{ix} + e^{-ix} = \cos x + i \sin x + \cos(-x) + i \sin(-x) = 2 \cos x$$

$$\dot{C}_1(t) = \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}_{212}}{2\hbar} e^{-i\Omega t} \{ e^{i\omega t} + e^{-i\omega t} \}$$

$$C_1(t) = C_2(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}_{212}}{2\hbar} \left\{ e^{-i(\Omega-\omega)t} + e^{-i(\Omega+\omega)t} \right\} \quad (\Sigma 1)$$

$$\dot{C}_2(t) = -\frac{i}{\hbar} C_1(t) e^{i(\Omega_2 - \Omega_1)t} U_{\Sigma 21}(t) - \frac{i}{\hbar} C_2(t) e^{i(\Omega_2 - \Omega_2)t} U_{\Sigma 22}(t)$$

$$\dot{C}_2(t) = \frac{-i}{\hbar} C_1(t) e^{i\Omega t} (-\epsilon_0) \mathcal{P}_{221} \cos \omega t = \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}_{221}}{2\hbar} C_1(t) e^{i\Omega t} \{ e^{i\omega t} + e^{-i\omega t} \}$$

$$C_2(t) = C_1(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}_{221}}{2\hbar} \left\{ e^{i(\Omega+\omega)t} + e^{i(\Omega-\omega)t} \right\} \quad (\Sigma 2)$$

γενικά $Z_{21}^* = Z_{12} \Leftrightarrow \mathcal{P}_{221}^* = \mathcal{P}_{212}$ αλλά εδώ τα θεωρούμε πραγματικά και
 θα δούμε $\mathcal{P} = \mathcal{P}_{221} = \mathcal{P}_{212}$

ΑΡΑ ΟΙ ΕΞΙΣΩΣΕΙΣ (Σ1) (Σ2) γίνονται

$$\dot{C}_1(t) = C_2(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}}{2\hbar} \left\{ e^{-i(\Omega-\omega)t} + e^{-i(\Omega+\omega)t} \right\}$$

$$\dot{C}_2(t) = C_1(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}}{2\hbar} \left\{ e^{i(\Omega+\omega)t} + e^{i(\Omega-\omega)t} \right\} \quad (\Sigma)$$

εξισώσεις Rabi

Isidor Isaac Rabi
1898-1988

Οι όροι με $(\Omega-\omega)$ μεταβάλλονται άρα άφες μαλιστα $\Omega = \Omega_2 - \Omega_1 = \frac{E_2 - E_1}{\hbar} = \omega$

ένω οι όροι με $(\Omega+\omega)$ μεταβάλλονται γρηγορά. Hence, on any appreciable time scale, these oscillations will quickly average to zero. The rotating wave approximation is the claim that these fast terms may be neglected.

RWA

Άρα εφαρμόζοντας την RWA οι εξισώσεις $\textcircled{2}$ γίνονται

$$\begin{cases} \dot{C}_1(t) = C_2(t) \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} e^{-i(\Omega-\omega)t} \\ \dot{C}_2(t) = C_1(t) \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} e^{i(\Omega-\omega)t} \end{cases} \textcircled{4}$$

Θα λύσουμε τις $\textcircled{4}$ για αρχικές συνθήκες $C_1(0) = 1$ $C_2(0) = 0$

Θα ακολουθήσουμε την επαναληπτική μέθοδο Newton παίρνοντας ως μηδενική τάση προσέγγιση $C_1^{(0)}(t) = 1$ $C_2^{(0)}(t) = 0$

Σημ. για μικράς χρόνους ή όταν δεν υπάρχει πομπή από τις αρχικές

$$\dot{C}_1^{(1)}(t) = \cancel{C_2^{(0)}(t)} \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} e^{-i(\Omega-\omega)t} = 0$$

$$\dot{C}_2^{(1)}(t) = \cancel{C_1^{(0)}(t)} \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} e^{i(\Omega-\omega)t} \Rightarrow \int \dot{C}_2^{(1)}(t) dt = \int_0^t \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} e^{i(\Omega-\omega)t} dt$$

$$\Rightarrow C_2^{(1)}(t) - \underset{0}{C_2^{(1)}(0)} = \frac{iE_0 \mathcal{J}}{2\hbar} \frac{1}{i(\Omega-\omega)} \left[e^{i(\Omega-\omega)t} \right]_0^t$$

$$\Rightarrow C_2^{(1)}(t) = \frac{E_0 \mathcal{J}}{2\hbar(\Omega-\omega)} \left(e^{i(\Omega-\omega)t} - 1 \right) \left. \begin{array}{l} \Rightarrow C_2(t) = \frac{E_0 \mathcal{J}}{2\hbar(\Omega-\omega)} 2i \sin\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right) e^{i\frac{(\Omega-\omega)t}{2}} \end{array} \right\}$$

$$e^{ix} - 1 = 2i \sin\left(\frac{x}{2}\right) e^{i\frac{x}{2}}$$

$$\Rightarrow |C_2^{(1)}(t)|^2 = \frac{E_0^2 \mathcal{J}^2}{\hbar^2(\Omega-\omega)^2} \cdot \sin^2\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right)$$

$$\textcircled{5} \quad |C_2^{(1)}(t)|^2 = \frac{E_0^2 \mathcal{J}^2}{4\hbar^2} \frac{\sin^2\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right)}{\left(\frac{\Omega-\omega}{2}\right)^2}$$

πιθανότητα απορρόφησης σε διαστάσιμο άτομο για πομπή ή πονοχρωματικό ^{ΗΜ} πεδίο

16. $\int_0^{\infty} \frac{\sin^2 ax}{x^2} dx = \frac{\pi}{2} |a|$

Θα δείξουμε ότι η συνάρτηση $\delta_a(x) = \frac{1}{\pi|a|} \left(\frac{\sin(ax)}{x} \right)^2$ είναι μια προσέγγιση της $\delta(x)$ με $a \neq 0$

Επί παραδείγματι:

$\lim_{x \rightarrow 0} \delta_a(x) = \lim_{x \rightarrow 0} \frac{1}{\pi|a|} \frac{\sin^2(ax)}{a^2 x^2} a^2 = \frac{|a|}{\pi} \lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin^2(ax)}{a^2 x^2} =$

$= \frac{|a|}{\pi} \left(\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin ax}{ax} \right)^2 = \frac{|a|}{\pi} \left(\lim_{ax \rightarrow 0} \frac{\sin ax}{ax} \right)^2 = \frac{|a|}{\pi} 1^2 = \frac{|a|}{\pi}$

Οπ. $\lim_{x \rightarrow 0} \delta_a(x) = \frac{|a|}{\pi}$ και άρα $\lim_{a \rightarrow \infty} \left(\lim_{x \rightarrow 0} \delta_a(x) \right) = \infty$

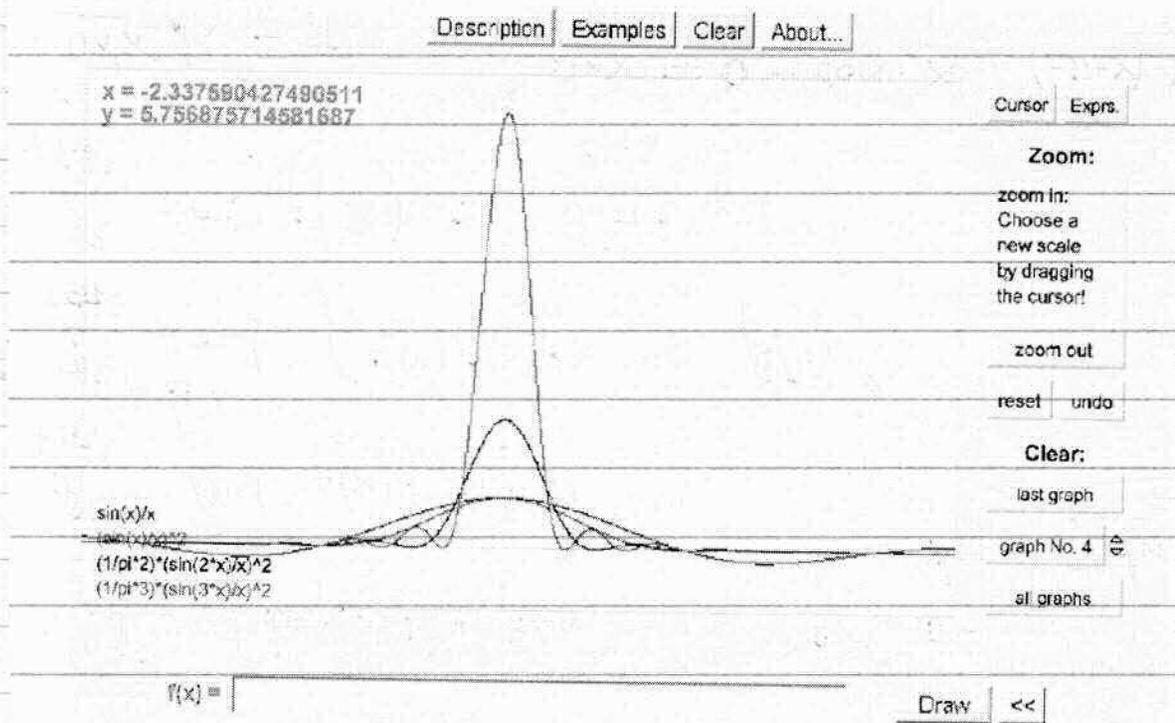
$\int_{-\infty}^{\infty} \delta_a(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\pi|a|} \frac{\sin^2 ax}{x^2} dx = \frac{1}{\pi|a|} \pi|a| = 1$

$\lim_{a \rightarrow \infty} \delta_a(x) = \delta(x)$

να παρασταθούν προσεγγίσεις

της $\delta_a(x)$ για εύφορα a

η.χ. με τη βοήθεια Online Equation Grapher



§ 3.4 Προσέγγιση Rabi

$$\begin{cases} \dot{c}_1(t) = \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ e^{-i(\Omega-\omega)t} + e^{-i(\Omega+\omega)t} \right\} c_2(t) \\ \dot{c}_2(t) = \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ e^{i(\Omega-\omega)t} + e^{i(\Omega+\omega)t} \right\} c_1(t) \end{cases} \quad (3.29)$$

άρχικες συνθήκες

$$\begin{cases} c_1(0) = 1 \\ c_2(0) = 0 \end{cases} \quad (3.30)$$

"Ακολουθούμε την αναλυτική μέθοδο του Newton, παίρνοντας ως μηδενικές τάξεις προσέγγιση την εξής: $c_1^{(0)}(t) \approx 1$ $c_2^{(0)}(t) = 0$ Π0

δηλαδή με τη σειρά στα για μικρούς χρόνους, θα έχουμε κοντά στις αρχικές συνθήκες.

Π0 $\Rightarrow c_1^{(1)}(t) \approx \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ \dots \right\}$ $c_2^{(1)}(t) \approx 0 \Rightarrow c_1^{(1)}(t) \approx c_1(0) = 1$

$$\dot{c}_2^{(1)}(t) \approx \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ \dots \right\} c_1^{(0)}(t) \approx \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ e^{i(\Omega-\omega)t} + e^{i(\Omega+\omega)t} \right\} = f(t) \quad (? \text{ i})$$

$$\Rightarrow d c_2^{(1)}(t) = f(t) dt \Rightarrow \int_0^t d c_2^{(1)}(t') = \int_0^t f(t') dt' \Rightarrow c_2^{(1)}(t) - c_2^{(1)}(0) = \int_0^t f(t') dt'$$

$$\Rightarrow c_2^{(1)}(t) = \int_0^t f(z) dz \quad \text{διασπώντας τη συνθήκη } c_2^{(1)}(0) = c_2^{(0)}(0) = 0$$

"Αρα $c_1^{(1)}(t) \approx 1$

Π1 $c_2^{(1)}(t) = \int_0^t f(z) dz = \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \int_0^t \left(e^{i(\Omega-\omega)z} + e^{i(\Omega+\omega)z} \right) dz = \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left[\frac{e^{i(\Omega-\omega)z}}{i(\Omega-\omega)} + \frac{e^{i(\Omega+\omega)z}}{i(\Omega+\omega)} \right]_0^t$

$$\Rightarrow c_2^{(1)}(t) = \frac{i\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ \frac{e^{i(\Omega-\omega)t} - 1}{i(\Omega-\omega)} + \frac{e^{i(\Omega+\omega)t} - 1}{i(\Omega+\omega)} \right\} \Rightarrow$$

$c_1^{(1)}(t) \approx 1$

$$c_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ \frac{e^{i(\Omega-\omega)t} - 1}{\Omega-\omega} + \frac{e^{i(\Omega+\omega)t} - 1}{\Omega+\omega} \right\} \quad (3.32) \quad \text{Π1}$$

§3.4 Προσεγγίση Rabi

$$\dot{c}_1 = i \frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ e^{-i(\Omega-\omega)t} + e^{-i(\Omega+\omega)t} \right\} c_2$$

$$\dot{c}_2 = i \frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} \left\{ e^{i(\Omega-\omega)t} + e^{i(\Omega+\omega)t} \right\} c_1$$

*
Εξισώσεις Rabi (3.29)

Παραλείπουμε λοιπόν από τις αρχικές εξισώσεις (3.29) τον όρο που περιλαμβάνει το $\Omega+\omega$ (Rotating Wave Approximation) και έχουμε

$$i\dot{c}_1 = -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} e^{-i(\Omega-\omega)t} c_2$$

$$i\dot{c}_2 = -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} e^{i(\Omega-\omega)t} c_1$$

(3.33)

Ορίζουμε $c_1 = e^{-i(\Omega-\omega)t/2} c_1'$ $c_2 = e^{i(\Omega-\omega)t/2} c_2'$ (3.34) \Rightarrow $\dot{c}_1 = \frac{-i(\Omega-\omega)}{2} e^{-i(\Omega-\omega)t/2} c_1' + e^{-i(\Omega-\omega)t/2} \dot{c}_1'$ $\dot{c}_2 = \frac{i(\Omega-\omega)}{2} e^{i(\Omega-\omega)t/2} c_2' + e^{i(\Omega-\omega)t/2} \dot{c}_2'$ (3.34) ^{der}

(3.33), (3.34), (3.34) ^{der} \Rightarrow

$$\left\{ \begin{aligned} \frac{\Omega-\omega}{2} e^{-i(\Omega-\omega)t/2} c_1' + i e^{-i(\Omega-\omega)t/2} \dot{c}_1' &= -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} e^{-i(\Omega-\omega)t} e^{i(\Omega-\omega)t/2} c_2' \\ -\frac{\Omega-\omega}{2} e^{i(\Omega-\omega)t/2} c_2' + i e^{i(\Omega-\omega)t/2} \dot{c}_2' &= -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} e^{i(\Omega-\omega)t} e^{-i(\Omega-\omega)t/2} c_1' \end{aligned} \right\} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \left\{ \begin{aligned} i\dot{c}_1' + \frac{\Omega-\omega}{2} c_1' &= -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} c_2' \\ i\dot{c}_2' - \frac{\Omega-\omega}{2} c_2' &= -\frac{\mathcal{E}_0}{2\hbar} c_1' \end{aligned} \right\} \quad (3.35)$$

"This is still a set of linear, coupled differential equations, but with time-independent coefficients."

και αν ονομάσω $\Delta = \omega - \Omega$ και $\Omega = \frac{\mathcal{E}_0}{\hbar}$ 5.46 Kryszewski cel. 85

$$i\dot{c}_1' - \frac{\Delta}{2} c_1' = -\frac{\Omega}{2} c_2' \Rightarrow \dot{c}_1' = -\frac{i\Delta}{2} c_1' + i\frac{\Omega}{2} c_2'$$

$$i\dot{c}_2' + \frac{\Delta}{2} c_2' = -\frac{\Omega}{2} c_1' \Rightarrow \dot{c}_2' = \frac{i\Delta}{2} c_2' + i\frac{\Omega}{2} c_1'$$

(5.45)

Είχαμε δώσει πριν για

$$|C_2^{(1)}(t)|^2 = \frac{E_0^2 \phi^2}{4\hbar^2} \frac{\sin^2\left(\frac{\Omega - \omega}{2} t\right)}{\left(\frac{\Omega - \omega}{2} t\right)^2} t^2$$

μπορούμε να ορίσουμε

$$x \equiv \frac{\omega - \Omega}{2} t$$

πιθανότητα απορροφήσεως σε διαταραχικό άτομο
για πολωμένο και μοροχρωματικό φως.

$$\text{οπότε } |C_2^{(1)}(t)|^2 = \frac{E_0^2 \phi^2}{4\hbar^2} \frac{\sin^2 x}{x^2} t^2$$

$$f(x) \equiv \frac{\sin^2 x}{x^2}$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} f(x) = \left(\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\sin x}{x} \right)^2 = \left(\lim_{x \rightarrow 0} \frac{\cos x}{1} \right)^2 = 1^2 = 1$$

για $x=0$
απόστο μέγιστο
με τιμή 1

$$f(x) = 0 \Rightarrow \sin x = 0 \Leftrightarrow x = n\pi \quad n \in \mathbb{Z}$$

για $x=n\pi$, η $f(x)$
απόστο ελάχιστο
με τιμή 0

ας ψάξουμε τοπικά μέγιστα
κ. ελάχιστα

$$f'(x) = \frac{2 \sin x \cos x \cdot x^2 - \sin^2 x \cdot 2x}{x^4}$$

$$f'(x) = 0 \Rightarrow x \cdot x \cdot \sin x \cdot \cos x - \sin x \cdot \sin x \cdot x = 0$$

$$\Rightarrow x \cdot \sin x (x \cos x - \sin x) = 0 \Rightarrow$$

$$x=0 \quad \textcircled{\text{ii}} \quad \sin x = 0 \quad \textcircled{\text{ii}} \quad x \cos x - \sin x = 0 \Leftrightarrow$$

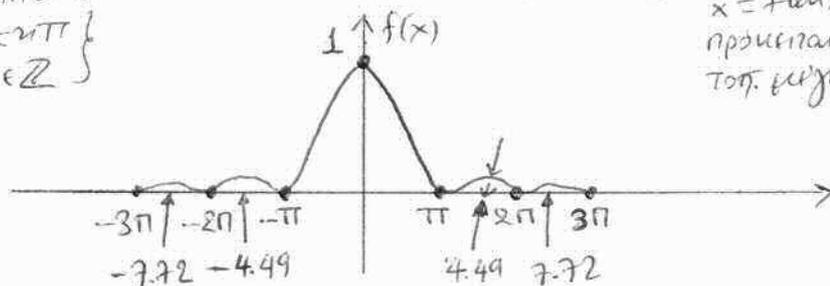
το απόστο
μέγιστο

τα απόστο
ελάχιστα
 $\{x = n\pi\}$
 $n \in \mathbb{Z}$

$$x = \tan x$$

$$x \approx \pm 4.49, \pm 7.72,$$

μέγιστο α
κατ'εξοχή
τη λύση $x = \tan x$
προσέγγιση
τοπ. μέγ.



Αν μας ενδιαφέρει η πιθανότητα απορροφήσεως σε διασπαρτικό άτομο (5)

για πολύ φως ή πλά όχι μονοχρωματικό
(να προέρχεται από μεγάλη περιοχή
συχρότητων γύρω από το $\omega_0 = \Omega$)

ΑΝΤΙΚΑΘΙΣΤΟΥΜΕ

$$E_0^2 = \int_{\Omega - \text{κάτω}}^{\Omega + \text{πάνω}} \frac{d\omega \rho(\omega)}{\epsilon_0}$$

ϵ_0 : διηλεκτρική σταθερά κενού $[E_0] = \frac{C^2}{Nm^2}$

ρ : πυκνότητα ενέργειας
ΗΜ ακτινοβολίας
σε στοιχειώδη περιοχή συχρότητας

$$[\rho] = \frac{J}{m^3 Hz} = \frac{J \cdot s}{m^3}$$

"Αρα

$$\left[\int \frac{d\omega \rho(\omega)}{\epsilon_0} \right] = \cancel{Hz} \cdot \frac{J}{m^3 Hz} \frac{Nm^2}{C^2} = \frac{N^2}{C^2} = [E_0^2]$$

$$P_2(t) = \frac{J^2}{4\hbar^2} \int \frac{d\omega \rho(\omega)}{\epsilon_0} \frac{\sin^2\left(\frac{\Omega - \omega}{2} t\right)}{\left(\frac{\Omega - \omega}{2} t\right)^2} t^2$$

παλι
 $x \equiv \frac{\omega - \Omega}{2} t \Rightarrow$

$$\frac{2x}{t} = \omega - \Omega \Rightarrow \omega = \Omega + \frac{2x}{t}$$

$$d\omega = \frac{2}{t} dx$$

"Αρα

$$P_2(t) = \frac{J^2}{4\epsilon_0 \hbar^2} \int_{\text{-κάτω}}^{\text{πάνω}} \frac{2}{t} dx \rho(x) \frac{\sin^2 x}{x^2} t^2 = \frac{J^2 t}{2\epsilon_0 \hbar^2} \int_{\text{-κάτω}}^{\text{πάνω}} dx \rho(x) \frac{\sin^2 x}{x^2} \Rightarrow$$

$$\approx \pi \delta(x)$$

$$P_2(t) \approx \frac{J^2 t \pi}{2\epsilon_0 \hbar^2} \rho(x=0)$$

$x=0 \Leftrightarrow \omega = \Omega$
t ανεξάρτητος

$$\Downarrow$$

$$P_2(t) \approx \frac{J^2 t \pi}{2\epsilon_0 \hbar^2} \rho(\Omega) \Rightarrow \frac{dP_2(t)}{dt} \approx \frac{J^2 \pi}{2\epsilon_0 \hbar^2} \rho(\Omega)$$

Στην περίπτωση που η ΗΜ ακτινοβολία προέρχεται από έναν σωμα ή ΗΜ ακτινοβολία δεν είναι πολωμένη

και κατά ένα τρόπο το $\rho(\Omega)$ μιας πολώσεως θα πρέπει να αντιταχιστάθε με το $\frac{\rho(\Omega)}{3}$ σύμφωνα με τη σχέση η/των έντασης πεδίου

$$\langle E_o^2 \rangle = \langle E_{ox}^2 + E_{oy}^2 + E_{oz}^2 \rangle = 3 \langle E_{oz}^2 \rangle$$

$$\Rightarrow \langle E_{oz}^2 \rangle = \frac{\langle E_o^2 \rangle}{3}$$

ΑΡΑ ΘΑ ΕΠΡΕΠΕ $\frac{dP_2(t)}{dt} \approx \frac{\int \pi}{2\epsilon_0 h^2} \frac{1}{3} \rho(\Omega)$

$$dP_2(t) \approx \frac{\int \pi}{6\epsilon_0 h^2} \rho(\Omega) dt$$

για $\omega = \Omega$ $dW_{\text{εξαναγκ. απορ.}} = B_{12} \rho(\Omega) dt$

$$\Rightarrow B_{12} \approx \frac{\int \pi}{6\epsilon_0 h^2}$$

είχαμε βρει καητε

$$\frac{A_{21}}{B_{21}} = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3}$$

(η)

$$\frac{A_{21}}{B_{21}} = \frac{h \omega^3}{\pi^2 c^3}$$

και

$$B_{12} = B_{21} = B$$

και

$$B_{12} = B_{21} = B$$

με κατανομή $\rho(\nu, T)$

με κατανομή $\rho(\omega, T)$

$$B \approx \frac{\int \pi}{6\epsilon_0 h^2}$$

$$A \approx \frac{\int \Omega^3}{6\pi h \epsilon_0 c^3}$$

Na podstawie si równania (H) (przy zw RWA)
wpiszmy zrównoważony metoda Newton

$$\dot{c}_1(t) = c_2(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}}{2\hbar} e^{-i(\Omega - \omega)t}$$

$$\dot{c}_2(t) = c_1(t) \frac{i\epsilon_0 \mathcal{P}}{2\hbar} e^{i(\Omega - \omega)t}$$

Θεωρούμε άτομο με ένα οπτικά ενεργό ηλεκτρόνιο το οποίο υπό την επίδραση του ηλεκτρικού πεδίου

$$\vec{E} = \hat{i} E_x(z,t) = \hat{i} E_0(z) \cos(\omega t) \quad (\hat{i} \text{ μοναδιαίο διάνυσμα στον άξονα } x)$$

περιορίζεται να κινείται μεταξύ των ιδιοκαταστάσεων $\Phi_1(\vec{r})$ και $\Phi_2(\vec{r})$ της αδιατάρακτης Χαμιλτονιανής του ατόμου με αντίστοιχες ενέργειες E_1 και E_2 .

Και το πρόβλημα τίθεται ως εξής: Δεδομένου ότι η κατάσταση του συστήματος τη χρονική στιγμή $t=0$ είναι $\Psi(\vec{r},0) = \Phi(\vec{r})$ ποια είναι η κατάσταση του συστήματος τη χρονική στιγμή t ,

$\Psi(\vec{r},t)$, όταν ισχύει η (3.10);

Γράφουμε $\Phi(\vec{r}) = \sum_k f_k \Phi_k(\vec{r})$ (3.12)

$$\Psi(\vec{r},t) = \sum_k C_k(t) e^{-i\Omega_k t} \Phi_k(\vec{r}) \quad (3.13)$$

$$\Psi(\vec{r},0) = \Phi(\vec{r}) \quad (3.11) \Rightarrow C_k(0) = f_k \quad (3.14)$$

Αν η κυματοσυνάρτηση του ηλεκτρονίου υπό την επίδραση της Η/Μ ακτινοβολίας είναι

$$\Psi(\vec{r},t) = C_1(t) e^{-\frac{i}{\hbar} E_1 t} \Phi_1(\vec{r}) + C_2(t) e^{-\frac{i}{\hbar} E_2 t} \Phi_2(\vec{r}) \quad (\text{ουσιαστικά}) \quad (3.13)$$

βρείτε τις εξισώσεις κίνησης των (μικροδικών) πλάτων $C_1(t), C_2(t)$

όταν το $E(z)$ μεταβάλλεται ελάχιστα σε απόστασεις της τάξης των ατομικών διαστάσεων.

ουσιαστικά $\vec{E}(t) = \hat{i} E_0 \cos \omega t$ \leftrightarrow $\vec{E}(t) = \hat{z} E_0 \cos \omega t$ \leftrightarrow $\left\{ \begin{array}{l} \text{παρεμβολή με της} \\ \text{θεωρίας} \end{array} \right.$

Αν $E_1 < E_2$, δώστε τις αρχικές συνθήκες στις οποίες θα υποβλήσετε

τα πλάτη $C_1(t), C_2(t)$ προκειμένου να βρείτε την πιθανότητα

ώστε το άτομο να απορροφήσει ενέργεια $E_2 - E_1 = \hbar \Omega$

→ RWA Αρχικές συνθήκες $C_1(0) = 1, C_2(0) = 0$ (3.30)

→ Ακολουθούμε την εναλλακτική μέθοδο του Νεύτωνα.

$$\Rightarrow C_1^{(1)}(t) \approx C_1(0) = 1$$

$$C_2^{(1)}(t) \approx \frac{f E_0}{2\hbar} \left[\frac{e^{i(\Omega-\omega)t} - 1}{\Omega-\omega} + \frac{e^{i(\Omega+\omega)t} - 1}{\Omega+\omega} \right] \quad (3.32)$$

ΟΥΣΙΑΣΤΙΚΑ ΠΡΟΚΕΙΤΑΙ ΓΙΑ ΕΠΑΝΑΛΗΨΗ ΘΕΩΡΙΑΣ

το άχουομε: RWA (Rotating Wave Approximation)

δίνει $\left\{ \begin{array}{l} |e^{i(\Omega-\omega)t}| = 1 \\ |e^{i(\Omega+\omega)t}| = 1 \end{array} \right.$

μεγαλότερο $\frac{1}{|\Omega-\omega|}$ $\frac{1}{|\Omega+\omega|}$ \rightarrow μικρότερο

RWA (3.32) \Rightarrow άχουομα \rightarrow σπινόρομα

$$\Phi_k(\vec{r},t) = \Phi_k(\vec{r}) e^{-\frac{i}{\hbar} E_k t}$$

η χρονική εξέλιξη της αδιατάρακτης

$$i\hbar \frac{\partial \Phi_k(\vec{r},t)}{\partial t} = \hat{H}_0 \Phi_k(\vec{r},t) \Rightarrow \Phi_k(\vec{r},t) \stackrel{\text{ο.ν.}}{=} T(t) \Phi_k(\vec{r})$$

$$i\hbar \Phi_k(\vec{r}) \frac{dT}{dt} = T(t) \hat{H}_0 \Phi_k(\vec{r})$$

$$i\hbar \frac{1}{T} \frac{dT}{dt} = \frac{\hat{H}_0 \Phi_k(\vec{r})}{\Phi_k(\vec{r})} = \text{σταθερά κ.ρ. } E_k$$

$$\Rightarrow \frac{dT}{T} = -\frac{i}{\hbar} E_k dt$$

$$\ln T = -\frac{i}{\hbar} E_k t + c$$

$$T(t) = \mathcal{N} \cdot e^{-\frac{i}{\hbar} E_k t}$$

και επειδή $\Phi_k(\vec{r},0) = \Phi_k(\vec{r})$

υποθέτουμε $\Rightarrow \Phi_k(\vec{r}) = T(0) \Phi_k(\vec{r})$

$$\Rightarrow T(0) = 1 \Rightarrow \mathcal{N} = 1$$

$$\Rightarrow \text{Άρα } \Phi_k(\vec{r},t) = e^{-\frac{i}{\hbar} E_k t} \Phi_k(\vec{r})$$

$$c_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \frac{e^{-i(\Omega-\omega)t} - 1}{\Omega-\omega}$$

$$e^{ix} - 1 = 2i \sin\left(\frac{x}{2}\right) e^{i\frac{x}{2}}$$

$$\Rightarrow c_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}\mathcal{E}_0}{2\hbar} \frac{2i}{\Omega-\omega} \sin\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right) e^{i\frac{(\Omega-\omega)t}{2}}$$

$$\Rightarrow P_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}^2 \mathcal{E}_0^2}{4\hbar^2} \frac{4}{(\Omega-\omega)^2} \sin^2\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right)$$

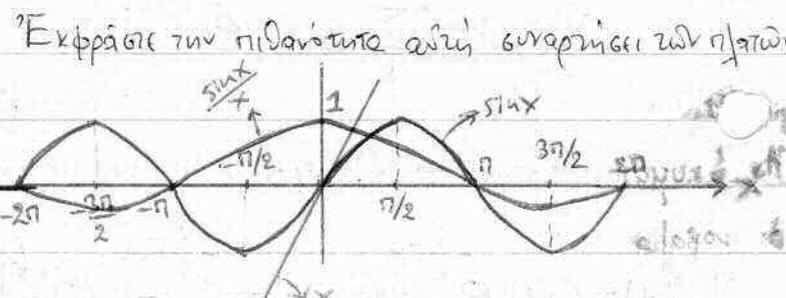
πιδανότητα

$$\Rightarrow P_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}^2 \mathcal{E}_0^2}{4\hbar^2} \frac{\sin^2\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right)}{\left(\frac{(\Omega-\omega)t}{2}\right)^2} t^2$$

$x = \frac{(\omega - \Omega)t}{2}$

RWA ⊕ ΕΡΑΝ. ΜΕΘΟΔΟΣ NEWTON

$$\Rightarrow P_2^{(1)}(t) = \frac{\mathcal{F}^2 \mathcal{E}_0^2}{4\hbar^2} \frac{\sin^2 x}{x^2} t^2 = |c_2^{(1)}(t)|^2$$



$$P_2^{(1)}(0) = \frac{\mathcal{F}^2 \mathcal{E}_0^2}{4\hbar^2} 1 \cdot 0^2 = 0$$

Av $\omega = \Omega$ $P_2^{(1)}(t) = 1$

$$\Rightarrow \frac{\mathcal{F}^2 \mathcal{E}_0^2}{4\hbar^2} \cdot 1 \cdot t^2 = 1 \Rightarrow t = \frac{2\hbar}{\mathcal{F}\mathcal{E}_0}$$

Και $\omega = \Omega \Rightarrow x = 0 \Rightarrow \frac{\sin^2 x}{x^2} = 1$

Και $\omega \neq \Omega \Rightarrow x \neq 0 \Rightarrow \frac{\sin^2 x}{x^2} \neq 1 \dots$ αλλιώς η λύση

Πόσος είναι αυτός ο χρόνος, άραγε;

$$\hbar = 1.054 \cdot 10^{-34} \text{ Js} \quad \mathcal{F} = e \cdot a_0$$

↑
ακτίνα Bohr (ακτίνα τροχιά) εκτροπής στο άτομο H¹

$$a_0 = 0.529 \cdot 10^{-10} \text{ m} \quad e = 1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$$

$$\mathcal{E}_0 : \text{as párouge } 10^3 \frac{\text{V}}{\text{m}} \Rightarrow t = \frac{2 \cdot 1.054 \cdot 10^{-34} \text{ Js}}{1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C} \cdot 0.529 \cdot 10^{-10} \text{ m} \cdot 10^3 \frac{\text{V}}{\text{m}}} \approx 2.5 \cdot 10^{-8} \text{ s} \approx 25 \text{ ns}$$

$$10^5 \frac{\text{V}}{\text{m}} \Rightarrow t = \dots = 2.5 \cdot 10^{-10} \text{ s} = 0.25 \text{ ns}$$

$$10^8 \frac{\text{V}}{\text{m}} \Rightarrow t = \dots = 2.5 \cdot 10^{-13} \text{ s} = 0.25 \text{ ps}$$

Δώστε την αντίστοιχη ανάρτηση όταν το άτομο θα εκπέμπει ενέργεια $E_2 - E_1 = \hbar\Omega$

Θα πρέπει $P_2^{(1)}(t) = 0$ (για $t \neq 0$) $\Rightarrow \frac{\sin^2 x}{x^2} = 0 \Rightarrow$ (δύο ορόσημα) $x = \pi \Rightarrow \frac{(\Omega - \omega)t}{2} = \pi$

$\Omega = \omega$ δεν έχει λύση
$\Omega \neq \omega \quad t = \frac{2\pi}{\Omega - \omega}$

6.8 RADIATIVE TRANSITIONS

What happens when an electron goes from one state to another

In formulating his theory of the hydrogen atom, Bohr was obliged to postulate that the frequency ν of the radiation emitted by an atom dropping from an energy level E_n to a lower level E_m is

$$\nu = \frac{E_n - E_m}{h}$$

It is not hard to show that this relationship arises naturally in quantum mechanics. For simplicity we shall consider a system in which an electron moves only in the x direction.

From Sec. 5.7 we know that the time-dependent wave function ψ_n of an electron in a state of quantum number n and energy E_n is the product of a time-independent wave function ψ_n and a time-varying function whose frequency is

$$\nu_n = \frac{E_n}{h}$$

Hence

$$\psi_n = \psi_n e^{-iE_n t/h}$$

$$\psi_n^* = \psi_n^* e^{+iE_n t/h}$$

The expectation value $\langle x \rangle$ of the position of such an electron is

$$\begin{aligned} \langle x \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} x \psi_n^* \psi_n dx = \int_{-\infty}^{\infty} x \psi_n^* \psi_n e^{i(E_n - E_n)t/h} dx \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} x \psi_n^* \psi_n dx \end{aligned} \quad (6.27)$$

The expectation value $\langle x \rangle$ is constant in time since ψ_n and ψ_n^* are, by definition, functions of position only. The electron does not oscillate, and no radiation occurs. Thus quantum mechanics predicts that a system in a specific quantum state does not radiate, as observed.

The electron's position therefore oscillates sinusoidally at the frequency

$$\nu = \frac{E_n - E_m}{h}$$

(6.33)

When the electron is in state n or state m the expectation value of the electron's position is constant. When the electron is undergoing a transition between these states, its position oscillates with the frequency ν . Such an electron, of course, is like an electric dipole and radiates electromagnetic waves of the same frequency ν . This result is the same as that postulated by Bohr and verified by experiment. As we have seen, quantum mechanics gives Eq. (6.33) without the need for any special assumptions.

6.9 SELECTION RULES

Some transitions are more likely to occur than others

We did not have to know the values of the probabilities a and b as functions of time, nor the electron wave functions ψ_n and ψ_m , in order to find the frequency ν . We need these quantities, however, to calculate the chance a given transition will occur. The general condition necessary for an atom in an excited state to radiate is that the integral

$$\int_{-\infty}^{\infty} x \psi_n^* \psi_m dx$$

(6.34)

not be zero, since the intensity of the radiation is proportional to it. Transitions for which this integral is finite are called **allowed transitions**; while those for which it is zero are called **forbidden transitions**.

In the case of the hydrogen atom, three quantum numbers are needed to specify the initial and final states involved in a radiative transition. If the principal, orbital, and magnetic quantum numbers of the initial state are n , l , m_l , respectively, and those of the final state are n' , l' , m_l' , and u represents either the x , y , or z coordinate, the condition for an allowed transition is

$$\int_{-\infty}^{\infty} u \psi_{n',m_l'}^* \psi_{n,m} e^{i(E_n - E_{n'})t/h} dV \neq 0$$

(6.35)

where the integral is now over all space. When u is taken as x , for example, the radiation would be that produced by a dipole antenna lying on the x axis.

Since the wave functions $\psi_{n',m_l'}$ for the hydrogen atom are known, Eq. (6.35) can be evaluated for $u = x$, $u = y$, and $u = z$ for all pairs of states differing in one or more quantum numbers. When this is done, it is found that the only transitions between states of different n that can occur are those in which the orbital quantum number l changes by $+1$ or -1 and the magnetic quantum number m_l does not change or changes by $+1$ or -1 . That is, the condition for an allowed transition is that

$$\Delta l = \pm 1$$

(6.36)

$$\Delta m_l = 0, \pm 1$$

(6.37)

Selection rules

change in total quantum number n is not restricted. Equations (6.36) and (6.37) show as the selection rules for allowed transitions (Fig. 6.13).

We next consider an electron that shifts from one energy state to another. A system might be in its ground state n when an excitation process of some kind (a beam of radiation, say, or collisions with other particles) begins to act upon it. Subsequently we find that the system emits radiation corresponding to a transition from an excited state of energy E_m to the ground state. We conclude that at some time during the intervening period the system existed in the state m . What is the frequency of the radiation?

The wave function Ψ of an electron that can exist in both states n and m is

$$\Psi = a\Psi_n + b\Psi_m \tag{6.28}$$

where $a^2 a$ is the probability that the electron is in state n and $b^2 b$ the probability that it is in state m . Of course, it must always be true that $a^2 a + b^2 b = 1$. Initially $a = 1$ and $b = 0$; when the electron is in the excited state, $a = 0$ and $b = 1$; and ultimately $a = 1$ and $b = 0$ once more. While the electron is in either state, there is no radiation, but when it is in the midst of the transition from m to n (that is, when both a and b have nonvanishing values) electromagnetic waves are produced.

The expectation value $\langle x \rangle$ that corresponds to the composite wave function of Eq. (6.28) is

$$\begin{aligned} \langle x \rangle &= \int_{-\infty}^{\infty} x(a^2\Psi_n^* + b^2\Psi_m^*)(a\Psi_n + b\Psi_m) dx \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} x(a^2\Psi_n^*\Psi_n + b^2\Psi_m^*\Psi_m + a^*b\Psi_n^*\Psi_m + b^*a\Psi_m^*\Psi_n) dx \end{aligned} \tag{6.29}$$

Here, as before, we let $a^*a = a^2$ and $b^*b = b^2$. The first and last integrals do not vary with time, so the second and third integrals are the only ones able to contribute to a time variation in $\langle x \rangle$.

With the help of Eqs. (6.26) we expand Eq. (6.29) to give

$$\begin{aligned} \langle x \rangle &= a^2 \int_{-\infty}^{\infty} x\psi_n^*\psi_n dx + b^2 \int_{-\infty}^{\infty} x\psi_m^*\psi_m dx - (E_n - E_m) \int_{-\infty}^{\infty} x\psi_n^*\psi_m dx \\ &\quad + a^*b \int_{-\infty}^{\infty} x\psi_n^*\psi_m dx + b^*a \int_{-\infty}^{\infty} x\psi_m^*\psi_n dx \end{aligned} \tag{6.30}$$

Because

$$e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta \quad \text{and} \quad e^{-i\theta} = \cos \theta - i \sin \theta$$

the two middle terms of Eq. (6.30), which are functions of time, become

$$\begin{aligned} \cos \left(\frac{E_m - E_n}{\hbar} t \right) \int_{-\infty}^{\infty} x[b^*a\psi_n^*\psi_m + a^*b\psi_m^*\psi_n] dx \\ + i \sin \left(\frac{E_m - E_n}{\hbar} t \right) \int_{-\infty}^{\infty} x[b^*a\psi_n^*\psi_m - a^*b\psi_m^*\psi_n] dx \end{aligned} \tag{6.31}$$

The real part of this result varies with time as

$$\cos \left(\frac{E_m - E_n}{\hbar} t \right) = \cos 2\pi \left(\frac{E_m - E_n}{h} t \right) = \cos 2\pi\nu t \tag{6.32}$$

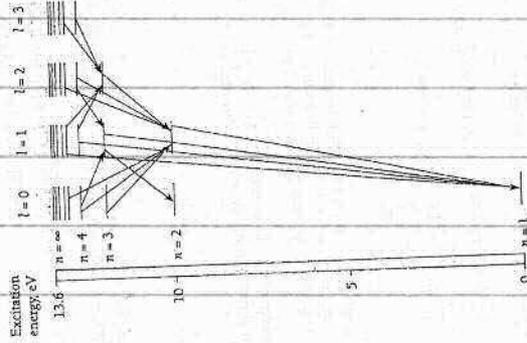


Figure 6.13 Energy-level diagram for hydrogen showing excitation energy above the ground state. $\Delta l = \pm 1$. In this diagram the vertical axis represents excitation energy above the ground state.

The selection rule requiring that l change by ± 1 if an atom is to radiate means that an emitted photon carries off the angular momentum $\pm \hbar$ equal to the difference between the angular momenta of the atom's initial and final states. The classical analog of a photon with angular momentum $\pm \hbar$ is a left or right circularly polarized electromagnetic wave, so this restriction is not unique with quantum theory.

ΑΣΚΗΣΗ 3.2

Υπολογίστε το διανύσμα

$$\vec{r}_{ij} = \int u_i(\vec{r}) \vec{r} u_j(\vec{r}) d^3r$$

όταν $u_i(\vec{r})$ είναι η δαμειψώδης κατάσταση του ατόμου του υδρογόνου $\Phi_{100}(r, \theta, \phi)$ και $u_j(\vec{r})$ είναι για ένα τις διεγερμένες καταστάσεις $\Phi_{200}, \Phi_{210}, \Phi_{21\pm 1}$

Επίσης υπολογίστε το \vec{r}_{ij} για $u_j(\vec{r}) = \Phi_{100}$.

Δίνονται:

Ατομο Υδρογόνου

$$\Psi_{nlm}(r, \theta, \phi) = R_{nl}(r) \cdot \Theta_{lm}(\theta) \cdot \Phi_m(\phi)$$

principal quantum number

$$n = 1, 2, 3, \dots$$

$$R_{nl}(r) = e^{-(\text{σταθερά}) \cdot r} \left(\text{πολυώνυμο τῆς } r \right)$$

orbital quantum number

$$l = 0, 1, 2, \dots, n-1$$

$$\Theta_{lm}(\theta) = \left(\text{πολυώνυμο τῶν } \cos\theta \right)$$

magnetic quantum number

$$m = m_l = -l, -l+1, \dots, 0, \dots, l-1, l$$

$$\Phi_m(\phi) = e^{im\phi}$$

sp quantum number

$$m_s = \pm 1/2$$

$$E_n = \frac{1}{2} m_e v^2 = -\frac{1}{8\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{a_0 n^2} \quad \text{eigenenergies} \quad a_0 = \frac{\hbar^2}{m_e e^2} = 0.529 \text{ \AA}$$

ΠΡΟΒΕΙΣΤΑΘΕΡΙΚΑ 64/8
ΕΧΕΙ ΔΕΙΧΘΕΙ

$$\Phi_{100}(r, \theta, \phi) = (\pi a_0^3)^{-1/2} \cdot \exp\left(-\frac{r}{a_0}\right) \text{ ἄρτια}$$

Στην ἄλλη $\vec{r} \rightarrow \vec{r}' = -\vec{r}$

$$\Phi_{200}(r, \theta, \phi) = (32\pi a_0^3)^{-1/2} \cdot \left(2 - \frac{r}{a_0}\right) \cdot \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \text{ ἄρτια}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} r \rightarrow r' = r \\ \theta \rightarrow \theta' = \pi - \theta \\ \phi \rightarrow \phi' = \pi + \phi \end{cases} \quad [2]$$

$$\Phi_{210}(r, \theta, \phi) = (32\pi a_0^3)^{-1/2} \cdot \left(\frac{r}{a_0}\right) \cdot \cos\theta \cdot \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \text{ ΠΕΡΙΤΤΗ}$$

$$\Phi_{21\pm 1}(r, \theta, \phi) = (64\pi a_0^3)^{-1/2} \cdot \left(\frac{r}{a_0}\right) \cdot \sin\theta \cdot \exp(\pm i\phi) \cdot \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \text{ ΠΕΡΙΤΤΗ}$$

Οι ὑπολογισμοὶ διευκολύνονται ἂν χρησιμοποιήσετε τὴν πιο κάτω ἔκφραση για τὸ διάνυσμα θέσης:

$$\vec{r} = \frac{r}{2} \sin\theta \left[(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} + (\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi} \right] + \hat{k} r \cos\theta$$

$$(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} = (\hat{i} - i\hat{j}) (\cos\phi + i\sin\phi) = \hat{i} \cos\phi - i\cos\phi \hat{j} + i\sin\phi \hat{i} + \sin\phi \hat{j} \quad \Rightarrow$$

$$(\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi} = (\hat{i} + i\hat{j}) (\cos\phi - i\sin\phi) = \hat{i} \cos\phi + i\cos\phi \hat{j} - i\sin\phi \hat{i} + \sin\phi \hat{j}$$

$$\vec{r} = r \sin\theta \cos\phi \hat{i} + r \sin\theta \sin\phi \hat{j} + r \cos\theta \hat{k} \Rightarrow \vec{r} = x\hat{i} + y\hat{j} + z\hat{k} \text{ οὐ}$$

και το διανύσμα

$$\int_0^\infty \exp(-\gamma r) \cdot r^n dr = \gamma^{-(n+1)} n!$$

ΠΡΟΒΕΙΣΤΑΘΕΡΙΚΑ 64/8
ΕΧΕΙ ΔΕΙΧΘΕΙ

selection rules

$$\Delta l = \pm 1 \quad \Delta m_l = 0, \pm 1$$



$\Phi_{200} \text{ (A)}$	$\Phi_{200} \text{ (A)}$	Π	O
u_1	u_2	όμοιωμα ποσότητες	\vec{r}_{ij}
$\Phi_{100} \text{ (A)}$	$\Phi_{100} \text{ (A)}$	Π	O
\gg	$\Phi_{200} \text{ (A)}$	Π	O
\gg	$\Phi_{210} \text{ (Π)}$	A	$\neq \text{O}$ $100\vec{r}_{210}$
\gg	$\Phi_{21\pm 1} \text{ (Π)}$	A	$\neq \text{O}$ $100\vec{r}_{21\pm 1}$

δηλαδή (α) δείξτε ότι $\vec{r}_{11} = \vec{r}_{22} = \text{O}$ 'λόγω' επειδή οι Φ_{100}, Φ_{200} είναι άμυα (A) όστι η όμοιωμα ποσότητα είναι περιτή (Π).

"Αρα μένου να είταστων τα $100\vec{r}_{210}$ και $100\vec{r}_{21\pm 1}$

$$d^3r = r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi$$

$100\vec{r}_{210}$

$$(\pi a_0^3)^{-1/2} (32\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} e^{-\frac{r}{2a_0}} \cos\theta$$

$$\left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\}$$

$$= \frac{1}{4\pi a_0^3 \sqrt{2}} \int_0^\infty \left(\frac{r}{a_0}\right)^4 d\left(\frac{r}{a_0}\right) e^{-\frac{3r}{2a_0}} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta d\theta d\phi \cos\theta \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\}$$

$$\int_0^\infty q^4 e^{-\frac{3}{2}q} dq = \frac{6}{(2)}^{-4+1} 4! = \left(\frac{3}{2}\right)^{-5} 4! = \frac{2^8}{3^4} = \left(\frac{4}{3}\right)^4$$

$n=4 \quad \gamma = \frac{3}{2}$

$$\frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^2\theta \cos\theta \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi d\theta \sin\theta \cos^2\theta \hat{k} \int_0^{2\pi} d\phi$$

$$\int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} = \int_0^{2\pi} d\phi \cos\phi \pm i \int_0^{2\pi} d\phi \sin\phi$$

"Απομένει $\hat{k} \int_0^\pi \cos^2\theta \sin\theta d\theta = \hat{k} \int_{-1}^1 \cos^2\theta d(\cos\theta) = \hat{k} \int_{-1}^1 \beta^2 d\beta = \hat{k} \left[\frac{\beta^3}{3} \right]_{-1}^1 = \frac{2}{3} \hat{k}$

"Αρα, αν δαν έχω ξεχάσει κάτι $100\vec{r}_{210} = \frac{a_0}{4\pi\sqrt{2}} \left(\frac{4}{3}\right)^4 \frac{2}{3} \hat{k} 2\pi = a_0 \hat{k} \frac{2}{3^5}$

$$\frac{100\vec{r}21\pm 1}{(a_0^3)^{-1/2} (64\pi a_0^3)^{-1/2}} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} (r^2 \sin\theta) dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} e^{\pm i\phi} e^{-\frac{r}{2a_0}}$$

$$\cdot \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k}\cos\theta \right\}$$

$$= \frac{1}{8\pi a_0^3} a_0^4 \int_0^\infty \left(\frac{r}{a_0}\right)^4 e^{-\frac{r}{a_0}} e^{-\frac{r}{2a_0}} \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^\pi d\theta \sin^2\theta e^{\pm i\phi} \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k}\cos\theta \right\}$$

$$\int_0^\infty dq \cdot q^4 \cdot e^{-\frac{3}{2}q} \frac{[6]}{(2)}^{-(4+1)} 4! = \frac{2^5}{3^5} 2 \cdot 3 \cdot 2^2 = \frac{2^8}{3^4} = \left(\frac{4}{3}\right)^4$$

$n=4 \quad \gamma=\frac{3}{2}$

$$\frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^3\theta \int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi d\theta \sin^2\theta \cos\theta \hat{k} \int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi}$$

$$\oplus = \frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^3\theta \cdot \left\langle \int_0^{2\pi} d\phi (\hat{i}+i\hat{j}) \right\rangle = \frac{1}{2} \left[\frac{\cos^3\theta}{3} - \cos\theta \right]_0^\pi 2\pi (\hat{i}+i\hat{j})$$

$$= \frac{1}{2} \cdot \frac{4}{3} \cdot 2\pi (\hat{i}+i\hat{j}) = \frac{4\pi}{3} (\hat{i}+i\hat{j})$$

$$\ominus = \frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^3\theta \left\langle \int_0^{2\pi} d\phi (\hat{i}-i\hat{j}) \right\rangle = \dots = \frac{4\pi}{3} (\hat{i}-i\hat{j})$$

$$100\vec{r}21\pm 1 =$$

$$\oplus \frac{a_0}{8\pi} \left(\frac{4}{3}\right)^4 \frac{4\pi}{3} (\hat{i}\pm i\hat{j}) = a_0 (\hat{i}\pm i\hat{j}) \frac{2^7}{3^5} \quad |100\vec{r}21\pm 1| = a_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$$

$$= |100\vec{r}21\pm 1|$$

ΚΑΤΟΠΙΝ \oplus (α) Δείξτε ότι $\vec{r}_{11} = 0 = \vec{r}_{22}$

\oplus (β) Βρείτε μεταβολή ποιών καταστάσεων $u_1(\vec{r}) = \Phi_{100}(r,\theta,\phi)$ και $u_j(\vec{r}) = \Phi_{200}(r,\theta,\phi)$ ή $\Phi_{210}(r,\theta,\phi)$ ή $\Phi_{21\pm 1}(r,\theta,\phi)$ μπορεί να διατηρηθεί

διπολική ροπή $\neq 0$. Διατηρώντας συμπεριφορά α δι άφρα τι διατάξιμα

διέχρονος του άτομου από τη στάθμη E_1 στην E_2 μέσω ή/και κεντρικός πεδίου για

τις διάφορες καταστάσεις u_j $\vec{p} = -e\vec{r}$ $\vec{P}_{12} = \int \Phi_1^*(\vec{r}) (-e\vec{r}) \Phi_2(\vec{r}) dV$



Άρα ανατρέχουμε στα προηγούμενα ερωτήματα

Μη μηδενικά είναι τα $100\vec{r}_{210}$ ή \vec{P}_{100210}
 $100\vec{r}_{21\pm 1}$ ή $\vec{P}_{10021\pm 1}$

Όπου επιβεβαιώνονται οι κανόνες επιλογής (selection rules) $\Delta l = \pm 1$
 $\Delta m_l = 0, \pm 1$

$$\vec{P}_{100210} = -e(100\vec{r}_{210}) = -e a_0 \hat{k} \frac{2^{15/2}}{3^5} \quad |\vec{P}_{100210}| = e a_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$$

$$\vec{P}_{10021\pm 1} = -e(100\vec{r}_{21\pm 1}) = -e a_0 (\hat{i} \pm i\hat{j}) \frac{2^7}{3^5} \quad |\vec{P}_{10021\pm 1}| = e a_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$$

όπου είναι δυνατό να γράψουμε $\phi = e a_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$
 $a_0 = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{m_e e^2} = 0.529 \text{ \AA}$

$$\phi = 1.6 \cdot 10^{-19} \text{ C} \frac{2^{15/2}}{3^5} \cdot 0.529 \cdot 10^{-10} \text{ m} = 0.6305 \cdot 10^{-29} \text{ Cm}$$

Βρίσκω των σχέσεων (3.48) & (3.50) για το ρυθμό πιδανότητας διεγερμένης εκπομπής από την ακτινοβολία κέρως σφαιρική, υπολογίζω τους συντελεστές A & B για τις συγκεκριμένες ατομικές μεταβάσεις στο άτομο Υδρογόνου.

$$B = \frac{\pi \phi^2}{6\epsilon_0 \hbar^2} = \frac{\pi \cdot 0.6305^2 \cdot 10^{-58} \text{ C}^2 \text{ m}^2 \text{ m}}{6.885 \cdot 10^{-12} \text{ F} \cdot 1.054^2 \cdot 10^{-68} \text{ J}^2 \text{ s}^2} = 0.02117 \cdot 10^{-58+80} \frac{\text{V} \cdot \text{C} \cdot \text{m}}{\text{C}^2 \text{ J}^2 \text{ s}^2}$$

$$\Rightarrow B \approx 0.02117 \cdot 10^{22} \frac{\text{m}^3}{\text{J s}^2} \quad [dW_{\text{dix. amp}}] = [B \rho(\omega) \tau dt]$$

$$= \frac{\text{m}^3}{\text{J s}^2} \frac{\text{J s}}{\text{m}^3} = 1 \text{ (αριθητικό, πιθανότητα)}$$

Αν η κ. σε ω $dW_{\text{dix. amp}} = 1$ σε $dt = 1 \text{ s}$ $\Rightarrow \rho = \frac{dW}{dt \cdot B} = \frac{1}{15 \cdot 0.02117 \cdot 10^{22} \text{ m}^3} \text{ J s}^2$

$$\Rightarrow \rho = 47.23 \cdot 10^{-22} \text{ J} \sim 29.52 \cdot 10^{-3} \frac{\text{eV}}{\text{m}^3 \text{ Hz}}$$

ενώ αν σε ω $dW_{\text{dix. amp}} = 1$ σε $dt = 1 \text{ ps}$ $\Rightarrow \rho = \frac{dW}{dt \cdot B} = \frac{1}{10^{-12} \text{ s} \cdot 0.02117 \cdot 10^{22} \text{ m}^3} \text{ J s}^2$

$$\Rightarrow \rho = 47.23 \cdot 10^{-10} \text{ J} \sim 29.52 \cdot 10^9 \frac{\text{eV}}{\text{m}^3 \text{ Hz}}$$

ΑΣΚΗΣΗ 3.2

- Δίνονται οι ιδιοσυναρτήσεις του ατόμου του υδρογόνου: σφαιρικός κβαντικός
 $\Psi_{nlm}(r, \theta, \phi) = R_{nl}(r) \cdot \Theta_{lm}(\theta) \cdot \Phi_m(\phi) = \Phi_{\mathbf{k}}(\vec{r})$ $\mathbf{k} = \{n, l, m\}$ αριθμός
 --(σταθερά) r
 principal quantum number $n = 1, 2, 3, \dots$ $R_{nl}(r) = e^{-r/a_0}$ (πολυώνυμο του r)
 orbital quantum number $l = 0, 1, 2, \dots, n-1$ $\Theta_{lm}(\theta) =$ (πολυώνυμο του $\cos\theta$)
 magnetic quantum number $m = m_l = -l, -l+1, \dots, l-1, l$ $\Phi_m(\phi) = e^{im\phi}$
 spin quantum number $m_s = \pm 1/2$

με ιδιοenergies

$$E_{\mathbf{k}} = \hbar \Omega_{\mathbf{k}} = -\frac{R_E}{n^2} = E_n \quad (\text{δηλαδή υπάρχει εκφυλισμός ως προς τα } l, m_l)$$

$$R_E \approx 13.6 \text{ eV} \quad \text{ΕΝΕΡΓΕΙΑ RYDBERG}$$

$$R_E = \frac{m_e e^4}{32 \pi^2 \epsilon_0^2 \hbar^2}$$

$$r_1 = a_0 = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{m_e e^2} \approx 0.529 \text{ \AA} \quad \text{Bohr radius}$$

Ο εκφυλισμός ^{ως προς l} αίρεται σε πολυηλεκτρονικά άτομα όπου $E_{nlm_l} = E_{nl}$, ενώ σε μαγνητικό πεδίο αίρεται ο εκφυλισμός ως προς m_l (φαινόμενο Zeeman).

$$\Phi_{100}(r, \theta, \phi) = (\pi a_0^3)^{-1/2} \cdot \exp\left(-\frac{r}{a_0}\right) \quad \text{άρτια}$$

$$\Phi_{200}(r, \theta, \phi) = (32\pi a_0^3)^{-1/2} \left(2 - \frac{r}{a_0}\right) \cdot \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \quad \text{άρτια}$$

$$\Phi_{210}(r, \theta, \phi) = (32\pi a_0^3)^{-1/2} \left(\frac{r}{a_0}\right) \cos\theta \cdot \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \quad \text{περιττή}$$

$$\Phi_{21\pm 1}(r, \theta, \phi) = (64\pi a_0^3)^{-1/2} \left(\frac{r}{a_0}\right) \sin\theta \cdot \exp(\pm i\phi) \exp\left(-\frac{r}{2a_0}\right) \quad \text{περιττή}$$

ΠΡΟΕΙΣΑΓΩΓΙΚΑ ΕΧΕΙ ΔΕΙΧΤΕΙ:

ή αλλαγή $\vec{r} \rightarrow \vec{r}' = -\vec{r}$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} r \rightarrow r' = r \\ \theta \rightarrow \theta' = \pi - \theta \\ \phi \rightarrow \phi' = \pi + \phi \end{cases} \quad \underline{\underline{[2]}}$$

να παρατεθούν και οι υπόλοιπες

και να ελεγχθεί αν είναι άρτιες ή περιττές.

• Οι υπολογισμοί διευκολύνονται αν χρησιμοποιηθείτε την πιο κάτω έκφραση για το διάνυσμα θέσεως:

$$\vec{r} = \frac{r}{2} \sin\theta \left[(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} + (\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi} \right] + \hat{k} r \cos\theta$$

ΑΠΟΔΕΙΞΗ

$$(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} = (\hat{i} - i\hat{j}) (\cos\phi + i\sin\phi) = \hat{i} \cos\phi + \hat{i} i \sin\phi - i\hat{j} \cos\phi + \hat{j} \sin\phi$$

$$(\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi} = (\hat{i} + i\hat{j}) (\cos\phi - i\sin\phi) = \hat{i} \cos\phi - \hat{i} i \sin\phi + i\hat{j} \cos\phi + \hat{j} \sin\phi$$

$$\Rightarrow [\dots] = 2\hat{i} \cos\phi + 2\hat{j} \sin\phi \Rightarrow \frac{r}{2} \sin\theta [\dots] + \hat{k} r \cos\theta = r \cos\phi \sin\theta \hat{i}$$

$$+ r \sin\phi \sin\theta \hat{j}$$

$$+ r \cos\theta \hat{k}$$

$$= x\hat{i} + y\hat{j} + z\hat{k}$$

$$= \vec{r}$$

• Επίσης ΠΡΟΕΙΣΑΓΩΓΙΚΑ ΕΧΕΙ ΔΕΙΧΤΕΙ [6]

$$\int_0^{\infty} \exp(-\gamma r) \cdot r^n dr = \gamma^{-(n+1)} n!$$

• Θέλουμε να υπολογίσουμε ^{άρχη} τα ολοκληρώματα $\vec{r}_{1j} = \int dV \Phi_1^*(\vec{r}) \vec{r} \Phi_j(\vec{r})$ και στη συνέχεια $\vec{r}_{2j} = \int dV \Phi_2^*(\vec{r}) \vec{r} \Phi_j(\vec{r})$

όπου οι δείκτες 1, 2, j αναφέρονται στο συλλογικό κβαντικό αριθμό $k = \{n, l, m\}$

1 $\Phi_{100}(r, \theta, \phi)$

2 $\Phi_{200}(r, \theta, \phi)$

3 $\Phi_{210}(r, \theta, \phi)$

4 & 5 $\Phi_{21\pm 1}(r, \theta, \phi)$

(k) $\Phi_{nlm}(r, \theta, \phi)$

π.χ $\vec{r}_{11} := 100\vec{r}100$

$\vec{r}_{12} := 100\vec{r}200$

$\vec{r}_{13} := 100\vec{r}210$

$\vec{r}_{14} := 100\vec{r}21\pm 1$

Ουσιαστικά τα ολοκληρώματα αυτά είναι ανάλογα με τα στοιχεία πίνακα της διπολικής ροπής $\vec{p} = e(-\vec{r})$

Εάν το στοιχείο πίνακα \vec{r} \downarrow \vec{r} \downarrow H της διπολικής ροπής κυμαίνεται

\Rightarrow δεν υπάρχει τέτοια μεταβίβαση.

◆ Θα φανεί λοιπόν ότι υπάρχουν οι κανόνες επιλογής

◆ $\Delta l = \pm 1$ selection rules $\Delta l = \pm 1, \Delta m_l = 0, \pm 1$

$$\Delta m_l = 0, \pm 1$$

ΠΙΝΑΚΑΣ

$\Phi_i(\vec{r})$	$\Phi_j(\vec{r})$	Δl	Δm	ΟΛΟΚΛΗΡΩΣΗ ΠΡΟΣΩΤΗΣ $\Phi_i^*(\vec{r}) \vec{r} \Phi_j(\vec{r})$	ΟΛΟΚΛΗΡΩΜΑ \vec{r}_{ij}
$100(A)$	$100(A)$	0		(π)	$0 \quad 100 \vec{r} 100$
$100(A)$	$200(A)$	0	0	(π)	$0 \quad 100 \vec{r} 200$
$100(A)$	$210(\pi)$	1	0	ΥΠΑΚΟΥΕΙ (A)	$\neq 0 \quad 100 \vec{r} 210$
$100(A)$	$21\pm 1(\pi)$	1	± 1	ΥΠΑΚΟΥΕΙ (A)	$\neq 0 \quad 100 \vec{r} 21\pm 1$
$200(A)$	$200(A)$	0	0	(π)	$0 \quad 200 \vec{r} 200$

⊗ Δεδομένου ότι $\vec{p} = e(-\vec{r}) \Leftrightarrow \vec{p}_{ij} = (-e) \vec{r}_{ij} = \int \Phi_i^*(\vec{r}) (-e) \vec{r} \Phi_j(\vec{r}) dV$
 Όποτε αν $\vec{r}_{ij} = \vec{0} \Leftrightarrow \vec{p}_{ij} = \vec{0}$ και δεν επιτρέπεται τέτοια μετάβαση

Μπορούμε επίσης να ελέγξουμε αν οι $\Phi_i(\vec{r})$ είναι κανονικοποιημένοι και μεταξίως ορθογώνιες εντάδι αν οι $\Phi_i(\vec{r})$ είναι ορθοκανονικές.

⊗ Δεδομένο έχοντας ότι οι συντελεστές Einstein δίνονται από τις σχέσεις

$$B = \frac{\pi \mathcal{P}^2}{6\epsilon_0 h^2} \quad \text{και} \quad A = \frac{\mathcal{P}^2 \Omega^3}{6\pi h \epsilon_0 c^3}$$

επιβλέψτε τους για τις άνωθεν ατομικές μεταβάσεις στο άτομο του υδρογόνου.

$$\hbar = 1.054 \times 10^{-34} \text{ Js}$$

Οι πράξεις δείχνουν ότι

$$\vec{p}_{100210} = (-e)(100\vec{r}_{210}) = (-e)a_0\hat{k} \frac{2^{15/2}}{3^5} \Rightarrow |\vec{p}_{100210}| = ea_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$$

$$\vec{p}_{10021\pm 1} = (-e)(100\vec{r}_{21\pm 1}) = (-e)a_0(\hat{i} \pm \hat{j}) \frac{2^7}{3^5} \Rightarrow |\vec{p}_{10021\pm 1}| = ea_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$$

Οπότε είναιια μπορούμε να γράψουμε $\mathcal{P} = ea_0 \frac{2^{15/2}}{3^5}$

$$\Rightarrow \mathcal{P} = 1.6 \times 10^{-19} \text{ C} \cdot 0.529 \times 10^{-10} \text{ m} \frac{2^{15/2}}{3^5} \approx 0.6305 \times 10^{-29} \text{ Cm}$$

Αρα

$$B = \frac{\pi \mathcal{P}^2}{6\epsilon_0 \hbar^2} = \frac{\pi \cdot 0.6305^2 \times 10^{-58} \text{ C}^2 \text{ m}^2}{6 \cdot 8.85 \times 10^{-12} \text{ F} \cdot 1.054^2 \cdot 10^{-68} \text{ J}^2 \text{ s}^2} \approx 0.02117 \times 10^{22} \frac{\text{m}^3}{\text{J s}^2}$$

$$\frac{\text{C}^2 \text{ m}^2 \text{ m}}{\text{F J}^2 \text{ s}^2} = \frac{\text{C}^3 \text{ m}^3 \text{ V}}{\text{C J}^2 \text{ s}^2} = \frac{\text{m}^3}{\text{J s}^2}$$

$$[dW_{\text{ef. anop}}] = [B_{12} \rho(\nu, T) dt] = \frac{\text{m}^3}{\text{J s}^2} \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \cdot \text{Hz}} \text{ s} = 1 \text{ (αδιάστατο, πιθανότητα)}$$

Αν η.χ. δελω $dW_{\text{ef. anop}} = 1 \text{ σε } dt = 1 \text{ s} \Rightarrow \rho = \frac{1}{0.02117 \times 10^{22} \text{ m}^3 \cdot 1 \text{ s}} \frac{\text{J s}^2}{\text{m}^3 \cdot \text{Hz}}$

$$\Rightarrow \rho = 47.23 \times 10^{-22} \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \text{ Hz}} \approx 29.52 \times 10^{-3} \frac{\text{eV}}{\text{m}^3 \text{ Hz}}$$

ένω άρ δελω $dW_{\text{ef. anop}} = 1 \text{ σε } dt = 1 \text{ ps} \Rightarrow$

$$\Rightarrow \rho \approx 47.23 \times 10^{-10} \frac{\text{J}}{\text{m}^3 \text{ Hz}} \approx 29.52 \times 10^9 \frac{\text{eV}}{\text{m}^3 \text{ Hz}}$$

$$E_1 = -13.6 \text{ eV} \quad E_2 = -13.6 \text{ eV} = -3.4 \text{ eV} \Rightarrow E_2 - E_1 = 10.2 \text{ eV}$$

$$\Rightarrow \Omega_{21} = \frac{E_2 - E_1}{\hbar} = \Omega = \frac{10.2 \cdot 1.6 \times 10^{-19} \text{ J}}{1.054 \times 10^{-34} \text{ Js}} = 15.48 \times 10^{15} \text{ Hz} = 15.48 \text{ PHz}$$

$$A = \frac{\mathcal{P}^2 \Omega^3}{6\pi \hbar \epsilon_0 c^3} = \frac{0.6305^2 \times 10^{-58} \text{ C}^2 \text{ m}^2 \cdot 15.48^3 \times 10^{45} \text{ Hz}^3}{6\pi \cdot 1.054 \times 10^{-34} \text{ Js} \cdot 8.85 \times 10^{-12} \frac{\text{F}}{\text{m}} \cdot 3^3 \times 10^{24} \frac{\text{m}^3}{\text{s}^3}}$$

$$\approx 0.311 \times 10^9 \text{ Hz}$$

$$\frac{\text{C}^2 \text{ m}^2 \text{ m}^3 \text{ s}^3}{\text{Js} \text{ s}^3 \text{ F m}^3} = \frac{\text{C}^2 \text{ V}}{\text{Js c}} = \frac{1}{\text{s}} = \text{Hz}$$

\vec{r}_{11}

$$\begin{aligned} \iiint_{\text{vol}} \vec{r}_{11} \rho \, dV &= (\pi a_0^3)^{-1/2} (\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta \, dr \, d\theta \, d\phi \, e^{-\frac{2r}{a_0}} r \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\} \\ &= \frac{a_0^4}{\pi a_0^3} \int_0^\infty \left(\frac{r}{a_0}\right)^3 e^{-\frac{2r}{a_0}} d\left(\frac{r}{a_0}\right) \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta \, d\theta \, d\phi \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\} \\ &= \frac{a_0}{\pi} \int_0^\infty q^3 e^{-2q} dq \left\{ \int_0^\pi \frac{d\theta \sin^2\theta}{2} \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi d\theta \sin\theta \cos\theta \hat{k} \int_0^{2\pi} d\phi \right\} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \cos 2\alpha &= \cos^2\alpha - \sin^2\alpha \\ &= 1 - 2\sin^2\alpha \end{aligned}$$

Ομοίως $\int_0^\infty q^3 e^{-2q} dq = 2^{-(3+1)} 3! = \frac{2 \cdot 3}{2^4} = \frac{3}{2^3} = \frac{3}{8}$ $\Rightarrow \sin^2\alpha = \frac{1 - \cos 2\alpha}{2}$

$$\int_0^{2\pi} d\phi [\dots] = (\hat{i}-i\hat{j}) \int_0^{2\pi} d\phi e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j}) \int_0^{2\pi} d\phi e^{-i\phi}$$

$$\int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} = \int_0^{2\pi} d\phi \cos(\pm\phi) + i \int_0^{2\pi} d\phi \sin(\pm\phi) = \int_0^{2\pi} d\phi \cos\phi \pm i \int_0^{2\pi} d\phi \sin\phi = 0$$

$$\int_0^\pi \frac{d\theta \sin^2\theta}{2} = \frac{1}{2} \int_0^\pi \frac{1 - \cos 2\theta}{2} d\theta = \frac{1}{4} \left\{ \pi - \int_0^\pi \cos 2\theta d\theta \right\} = \frac{\pi}{4}$$

$$\int_0^\pi d\theta \sin\theta \cos\theta = \frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin 2\theta = \frac{1}{2} \left[-\frac{\cos 2\theta}{2} \right]_0^\pi = 0$$

Άρα $\iiint_{\text{vol}} \vec{r}_{11} \rho \, dV = \frac{a_0}{\pi} \frac{3}{2^3} \left\{ \frac{\pi}{4} \cdot 0 + 0 \cdot 2\pi \right\} = 0$

Άρα γενικότερα διότι $\iiint_{\text{vol}} \vec{r}_{100} \rho \, dV = \int (\text{A}) (\text{B}) (\text{A}) = 0$

$$\begin{aligned} \iiint_{\text{vol}} \vec{r}_{100} \rho \, dV &= (\pi a_0^3)^{-1} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta \, dr \, d\theta \, d\phi \, e^{-\frac{2r}{a_0}} = \frac{a_0^3}{\pi a_0^3} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{2r}{a_0}} \int_0^\pi \sin\theta \, d\theta \int_0^{2\pi} d\phi \\ &= \frac{1}{\pi} \int_0^\infty dq q^2 e^{-2q} [-\cos\theta]_0^\pi \cdot 2\pi = \frac{1}{\pi} 2^{-(2+1)} 2! (1+1) \cdot 2\pi = \frac{2^3}{2^3} = 1 \end{aligned}$$

Άρα γενικότερα διότι η Φ_{100} είναι κανονικοποιημένη.

$$\begin{aligned}
 \int \int \int \vec{r} \cdot \nabla \left(\frac{1}{r} \right) dV &= (\pi a_0^3)^{-1/2} (32\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} \left(2 - \frac{r}{a_0} \right) e^{-\frac{r}{2a_0}} r \\
 &\quad \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\} \\
 &= \frac{a_0^4}{\pi a_0^3 4\sqrt{2}} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^3 e^{-\frac{3r}{2a_0}} \left(2 - \frac{r}{a_0} \right) \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta d\theta d\phi \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [\dots] \right. \\
 &\quad \left. + \hat{k} \cos\theta \right\} \\
 \int_0^\infty dq q^3 e^{-\frac{3q}{2}} (2-q) &= 2 \int_0^\infty dq q^3 e^{-\frac{3q}{2}} - \int_0^\infty dq q^4 e^{-\frac{3q}{2}} = 2 \cdot \left(\frac{3}{2}\right)^{-(3+1)} 3! - \left(\frac{3}{2}\right)^{-(4+1)} 4! \\
 &\quad \eta=3 \quad \gamma=\frac{3}{2} \qquad \eta=4 \quad \gamma=\frac{3}{2}
 \end{aligned}$$

$$= \frac{2 \cdot 2^4 \cdot 2 \cdot 3}{3^4} - \frac{2^5 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 2^2}{3^5} = \frac{2^6}{3^3} - \frac{2^8}{3^4} = \left(\frac{4}{3}\right)^3 - \left(\frac{4}{3}\right)^4$$

$$\int_0^\pi d\theta \frac{\sin^2\theta}{2} \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi d\theta \sin\theta \cos\theta \hat{k} \int_0^{2\pi} d\phi = \frac{\pi}{4} \cdot 0 + 0 \cdot 2\pi = 0$$

"Αρα $\int \int \int \vec{r} \cdot \nabla \left(\frac{1}{r} \right) dV = \frac{a_0}{\pi 4\sqrt{2}} \left(\left(\frac{4}{3}\right)^3 - \left(\frac{4}{3}\right)^4 \right) \cdot 0 = 0$

Αναμενόμενο διότι $\int \nabla \cdot \vec{A} dV = 0$

$$\begin{aligned}
 \int \int \int \nabla \cdot \vec{r} dV &= (\pi a_0^3)^{-1/2} (32\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} \left(2 - \frac{r}{a_0} \right) e^{-\frac{r}{2a_0}} = \\
 &= \frac{a_0^3}{\pi a_0^3 4\sqrt{2}} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{3r}{2a_0}} \left(2 - \frac{r}{a_0} \right) \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta d\theta d\phi \\
 &= \frac{1}{4\pi\sqrt{2}} \int_0^\infty dq q^2 e^{-\frac{3q}{2}} (2-q) \cdot 4\pi \quad [-\cos\theta]_0^\pi = 1+1=2 \\
 &= \frac{1}{\sqrt{2}} \left\{ 2 \int_0^\infty dq q^2 e^{-\frac{3q}{2}} - \int_0^\infty dq q^3 e^{-\frac{3q}{2}} \right\} = \frac{1}{\sqrt{2}} \left\{ 2 \left(\frac{3}{2}\right)^{-(2+1)} 2! - \left(\frac{3}{2}\right)^{-(3+1)} 3! \right\} \\
 &\quad \eta=2 \quad \gamma=\frac{3}{2} \qquad \eta=3 \quad \gamma=\frac{3}{2} \\
 &= \frac{1}{\sqrt{2}} \left\{ \frac{2^5}{3^3} - \frac{2^5}{3^3} \right\} = 0
 \end{aligned}$$

Αναμενόμενο διότι οι Φ_{100} και Φ_{200} είναι ορθογώνιες.

$$\begin{aligned}
 \Phi_{200} &= \frac{1}{32\pi a_0^3} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi \left(2 - \frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{r}{a_0}} \\
 &= \frac{a_0^3}{32\pi a_0^3} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^2 \left(2 - \frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{r}{a_0}} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta d\theta d\phi \\
 &= \frac{1}{8} \left\{ \int_0^\infty dq q^2 (4 + q^2 - 4q) e^{-q} \right\} \quad (4\pi \text{ (5) για σφαιρικά γινόμενα}) \\
 &= \frac{1}{8} \left\{ 4 \int_0^\infty dq q^2 e^{-q} + \int_0^\infty dq q^4 e^{-q} - 4 \int_0^\infty dq q^3 e^{-q} \right\} \\
 &= \frac{1}{8} \left\{ 4 \cdot 1^{-(2+1)} 2! + 1^{-(4+1)} 4! - 4 \cdot 1^{-(3+1)} 3! \right\} = \frac{8 + 4! - 4!}{8} = 1
 \end{aligned}$$

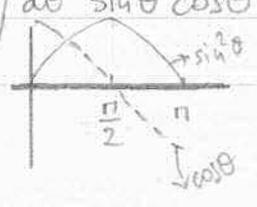
Διατεταγμένο δίστη ή Φ_{200} είναι κανονικοποιημένο.

$$\begin{aligned}
 \langle r \rangle_{200} &= (\pi a_0^3)^{-1/2} (32\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} \left(\frac{r}{a_0}\right) \cos\theta e^{-\frac{r}{2a_0}} \\
 &= \frac{a_0}{\pi a_0^3 4\sqrt{2}} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^4 e^{-\frac{r}{a_0}} e^{-\frac{r}{2a_0}} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin\theta \cos\theta d\theta d\phi \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos\theta \right\} \\
 &= \frac{a_0}{\pi a_0^3 4\sqrt{2}} \int_0^\infty dq q^4 e^{-\frac{3}{2}q} \left\{ \int_0^\pi \frac{\sin^2\theta \cos\theta}{2} d\theta \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi \sin\theta \cos^2\theta \hat{k} d\theta \int_0^{2\pi} d\phi \right\}
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 \Delta W_{l=0} &= \frac{a_0}{\pi 4\sqrt{2}} \int_0^\infty dq q^4 e^{-\frac{3}{2}q} \left\{ \int_0^\pi \frac{\sin^2\theta \cos\theta}{2} d\theta \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i}-\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+\hat{j})e^{-i\phi}] + \int_0^\pi \sin\theta \cos^2\theta \hat{k} d\theta \int_0^{2\pi} d\phi \right\} \\
 &= \frac{2^8}{3^4} = \left(\frac{4}{3}\right)^4 \quad \left(\frac{3}{2}\right)^{-(4+1)} 4! = \frac{2^5 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 2^2}{3^5} \\
 &\quad \int_0^\pi \cos^2\theta d(\cos\theta) = \int_{-1}^1 x^2 dx = \left[\frac{x^3}{3}\right]_{-1}^1 = \frac{2}{3}
 \end{aligned}$$

$$\int_0^{2\pi} d\phi [\dots] = (\hat{i}-\hat{j}) \int_0^{2\pi} e^{i\phi} d\phi + (\hat{i}+\hat{j}) \int_0^{2\pi} e^{-i\phi} d\phi = 0 \quad \Rightarrow \frac{2}{3}$$

$$\begin{aligned}
 \frac{1}{2} \int_0^\pi \sin^2\theta \cos\theta d\theta &= \frac{1}{2} \int_0^\pi \sin^2\theta d(\sin\theta) = 0 \\
 &= \frac{1}{2} \left\{ \left[\frac{x^3}{3}\right]_0^1 + \left[\frac{x^3}{3}\right]_1^0 \right\} = 0 \\
 \frac{1}{2} \int_0^\pi \sin^2\theta \cos\theta d\theta &= \frac{1}{2} \left\{ \int_0^{\pi/2} \sin^2\theta \cos\theta d\theta + \int_{\pi/2}^\pi \sin^2\theta \cos\theta d\theta \right\} = \frac{1}{2} \left\{ \int_0^1 \sin^2\theta d(\sin\theta) + \int_1^0 \sin^2\theta d(\sin\theta) \right\}
 \end{aligned}$$



(A10)

$$\Delta l = 1 \quad \Delta m_l = \pm 1$$

$$100\vec{r}21\pm 1 = (\pi a_0^3)^{-1/2} (64\pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin\theta dr d\theta d\phi e^{-\frac{r}{a_0}} \frac{r}{a_0} \sin\theta e^{\pm i\phi} e^{-\frac{r}{2a_0}} r \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] + \hat{k}\cos\theta \right\}$$

$$= \frac{a_0^4}{\pi a_0^3 8} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^4 e^{-\frac{r}{a_0}} e^{-\frac{r}{2a_0}} \int_0^\pi d\theta \int_0^{2\pi} d\phi \sin^2\theta e^{\pm i\phi} \left\{ \frac{\sin\theta}{2} [\dots] + \hat{k}\cos\theta \right\}$$

$$\int_0^\infty dq q^4 e^{-q} e^{-\frac{q}{2}} = \int_0^\infty dq q^4 e^{-\frac{3q}{2}} = \left(\frac{2}{3}\right)^{-(4+1)} 4! = \frac{2^5}{3^5} 2 \cdot 3 \cdot 2^2 = \frac{2^8}{3^4} = \left(\frac{4}{3}\right)^4$$

$$\gamma = \frac{3}{2} \quad n = 4$$

$$\frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^3\theta \int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}] +$$

$$\int_0^\pi d\theta \sin^2\theta \cos\theta \hat{k} \int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} = \frac{1}{2} \cdot \frac{4}{3} \int_0^{2\pi} d\phi e^{\pm i\phi} [(\hat{i}-i\hat{j})e^{i\phi} + (\hat{i}+i\hat{j})e^{-i\phi}]$$

$$\int_0^\pi d\theta \sin^3\theta = \left[\frac{\cos^3\theta}{3} - \cos\theta \right]_0^\pi = \left(\frac{-1}{3} + 1 \right) - \left(\frac{1}{3} - 1 \right) = -\frac{1}{3} + 1 - \frac{1}{3} + 1 = 2 - \frac{2}{3} = \frac{6-2}{3} = \frac{4}{3}$$

$$\text{av } \oplus = \frac{2}{3} \left\{ \int_0^{2\pi} d\phi e^{2i\phi} (\hat{i}-i\hat{j}) + \int_0^{2\pi} d\phi (\hat{i}+i\hat{j}) \right\} = \frac{2}{3} \cdot 2\pi (\hat{i}+i\hat{j}) = \frac{4\pi}{3} (\hat{i}+i\hat{j})$$

$$\text{av } \ominus = \frac{2}{3} \left\{ \int_0^{2\pi} d\phi (\hat{i}-i\hat{j}) + \int_0^{2\pi} d\phi e^{-2i\phi} (\hat{i}+i\hat{j}) \right\} = \frac{2}{3} 2\pi (\hat{i}-i\hat{j}) = \frac{4\pi}{3} (\hat{i}-i\hat{j})$$

$$\text{av } \vec{r} \quad 100\vec{r}21\pm 1 = \frac{a_0}{8\pi} \left(\frac{4}{3}\right)^4 \frac{4\pi}{3} (\hat{i} \pm i\hat{j}) = a_0 (\hat{i} \pm i\hat{j}) \frac{2^7}{3^5}$$

$$|100\vec{r}21\pm 1| = a_0 \frac{2^7}{3^5} 2^{1/2} = a_0 \frac{2^{15/2}}{3^5} = |100\vec{r}210|$$

\vec{r}_{22}

$$200 \vec{r} 200 = (32 \pi a_0^3)^{-1/2} (32 \pi a_0^3)^{-1/2} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r^2 \sin \theta dr d\theta d\phi \left(2 - \frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{r}{a_0}} r$$

$$\cdot \left\{ \frac{\sin \theta}{2} [(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} + (\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi}] + \hat{k} \cos \theta \right\} =$$

$$= \frac{a_0^4}{32 \pi a_0^3} \int_0^\infty d\left(\frac{r}{a_0}\right) \left(\frac{r}{a_0}\right)^3 \left(2 - \frac{r}{a_0}\right)^2 e^{-\frac{r}{a_0}} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \sin \theta d\theta d\phi$$

$$\left\{ \frac{\sin \theta}{2} [\dots] + \hat{k} \cos \theta \right\} =$$

$$\int_0^\infty dq q^3 (2-q)^2 e^{-q} = \int_0^\infty dq q^3 (4+q^2-4q) e^{-q} = 4 \int_0^\infty dq q^3 e^{-q} + \int_0^\infty dq q^5 e^{-q} - 4 \int_0^\infty dq q^4 e^{-q}$$

$$= 4 \cdot 1 \cdot 3! + 1 \cdot 5! - 4 \cdot 1 \cdot 4! \quad \begin{matrix} \gamma=1 & n=3 & \gamma=1 & n=5 & \gamma=1 & n=4 \end{matrix}$$

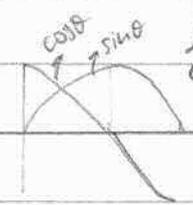
$$= 4! (1+5-4) = 2 \cdot 4!$$

$$\frac{1}{2} \int_0^\pi d\theta \sin^2 \theta \int_0^{2\pi} d\phi [(\hat{i} - i\hat{j}) e^{i\phi} + (\hat{i} + i\hat{j}) e^{-i\phi}] + \int_0^\pi d\theta \sin \theta \hat{k} \cos \theta \int_0^{2\pi} d\phi$$

$$\int_0^\pi d\theta \sin^2 \theta = \int_0^\pi \frac{1 - \cos 2\theta}{2} d\theta = \frac{\pi}{2} \left[\frac{\sin 2\theta}{2} \right]_0^\pi = \frac{\pi}{2}$$

$$\begin{aligned} \cos 2a &= \cos^2 a - \sin^2 a \\ \cos 2a &= 1 - 2 \sin^2 a \\ 2 \sin^2 a &= 1 - \cos 2a \end{aligned}$$

$$\int_0^\pi d\theta \sin \theta \cos \theta = \int_0^\pi \sin \theta d(\sin \theta) = 0$$



$$\Rightarrow 200 \vec{r} 200 = \frac{a_0 \cdot 2 \cdot 4!}{32 \pi} \left\{ \frac{\pi}{2} \cdot 0 + 0 \cdot 2\pi \right\} = 0$$

Αναμενόμενο διότι $200 \vec{r} 200 = \int (\hat{A} \hat{\pi} \hat{A}) = 0$

ΚΕΦΑΛΑΙΟ 4

Κρατών Πεδίο.

Αλληλεπίδραση ΗΜ αντινομοίας - όλος
κρατία.

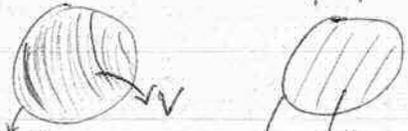
MAXWELL equations Formulation in terms of total charge and current

Δωρεμα Gauss

$\vec{\Delta}$: διανεμα β : παχυμετρο

Δωρεμα Stokes

$$\oint_{\mathcal{S}=\partial V} \vec{\Delta} \cdot d\vec{\mathcal{S}} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{\Delta} dV$$



$$\oint_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} \vec{\Delta} \cdot d\vec{\ell} = \int_{\mathcal{S}} \vec{\nabla} \times \vec{\Delta} \cdot d\vec{\mathcal{S}}$$

\mathcal{S} : επιπεδο του όγκου V \mathcal{L} : επιπεδο της επιφανειας \mathcal{S}

ΕΦΑΡΜΟΓΗ ΣΤΙΣ ΕΙΣΟΔΕΙΣ MAXWELL

Διαφορικη μορφη

ολοκληρωτικη μορφη

v. Gauss ηλεκτρικο

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \rho / \epsilon_0 \quad \Delta 1$$

$$\oint_{\mathcal{S}=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{\mathcal{S}} \stackrel{\text{v. Gauss}}{=} \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{E} dV = \frac{1}{\epsilon_0} \int_V \rho dV = \frac{q_{\text{εντος}}}{\epsilon_0}$$

$$\Phi_{\vec{E}, \mathcal{S}=\partial V} = \frac{q_{\text{εντος}}}{\epsilon_0} \quad \Delta 1$$

v. Gauss μαγνητικο

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0 \quad \Delta 2$$

$$\oint_{\mathcal{S}=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{\mathcal{S}} \stackrel{\text{v. Gauss}}{=} \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{B} dV = 0$$

$$\Phi_{\vec{B}, \mathcal{S}=\partial V} = 0 \quad \Delta 2$$

v. Faraday (επαγωγης) induction

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad \Delta 3$$

$$\int_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} \vec{E} \cdot d\vec{\ell} \stackrel{\text{v. Faraday}}{=} \int_{\mathcal{S}} \vec{\nabla} \times \vec{E} \cdot d\vec{\mathcal{S}} = - \int_{\mathcal{S}} \frac{\partial \vec{B} \cdot d\vec{\mathcal{S}}}{\partial t} = - \frac{\partial}{\partial t} \int_{\mathcal{S}} \vec{B} \cdot d\vec{\mathcal{S}}$$

$$\mathcal{E}_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} = - \frac{\partial \Phi_{\vec{B}, \mathcal{S}}}{\partial t} \quad \Delta 3$$

v. Ampere διορθωση Maxwell

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu_0 \vec{J} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad \Delta 4$$

$$\oint_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} \vec{B} \cdot d\vec{\ell} \stackrel{\text{v. Ampere}}{=} \int_{\mathcal{S}} \vec{\nabla} \times \vec{B} \cdot d\vec{\mathcal{S}} = \mu_0 \int_{\mathcal{S}} \vec{J} \cdot d\vec{\mathcal{S}} + \mu_0 \epsilon_0 \int_{\mathcal{S}} \frac{\partial \vec{E} \cdot d\vec{\mathcal{S}}}{\partial t}$$

$$= \mu_0 I_{\text{διανεμα}, \mathcal{S}} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \Phi_{\vec{E}, \mathcal{S}}}{\partial t} \quad \Delta 4$$

displacement current

ΣΤΟ ΚΕΝΟ

$$\rho = 0, \vec{J} = 0$$

η αντιστοιχως

$$q_{\text{εντος}} = 0, I_{\text{διανεμα}, \mathcal{S}} = 0$$

οποτε οι εξισωσεις Maxwell γινονται

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 0 \quad \Delta 1k$$

$$\Phi_{\vec{E}, \mathcal{S}=\partial V} = 0 \quad 01k$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0 \quad \Delta 2k$$

$$\Phi_{\vec{B}, \mathcal{S}=\partial V} = 0 \quad 02k$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad \Delta 3k \quad 15$$

$$\mathcal{E}_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} = - \frac{\partial \Phi_{\vec{B}, \mathcal{S}}}{\partial t} \quad 03k$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad \Delta 4k \quad 14$$

$$\mathcal{B}_{\mathcal{L}=\partial \mathcal{S}} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \Phi_{\vec{E}, \mathcal{S}}}{\partial t} \quad 04k$$

ΥΠΑΡΞΗ Η/Μ κυμάτων στο κενό

Με τη βοήθεια των $\Delta_1, \Delta_2, \Delta_3, \Delta_4$ θα αποδείξουμε την ύπαρξη Η/Μ κυμάτων στο κενό

χρησιμοποιούμε και την ταυτότητα

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{A}) = \nabla (\nabla \cdot \vec{A}) - \nabla^2 \vec{A} \quad \boxed{\Gamma 1}$$

$$\nabla^2 \vec{A} \equiv (\nabla \cdot \nabla) \vec{A} \quad \text{vector Laplacian} \quad \boxed{\Gamma 2}$$

$$\nabla \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \Rightarrow \nabla \times (\nabla \times \vec{E}) = -\nabla \times \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \Rightarrow \nabla (\nabla \cdot \vec{E}) - \nabla^2 \vec{E} = -\frac{\partial (\nabla \times \vec{B})}{\partial t} \Rightarrow \nabla^2 \vec{E} = \frac{\partial (\mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t})}{\partial t}$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{E} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} \quad \text{ΚΕ} \quad \text{Κ.Ε.3Δ με } v_p = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}} = c \approx 3 \cdot 10^8 \text{ m/s} \quad \boxed{\Phi 1}$$

Ορίζεται $\square \equiv \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2$ D'Alembertian, ή $\square \vec{E} = 0$ $\boxed{\text{ΚΕ}'}$

$$\nabla \times \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \Rightarrow \nabla \times (\nabla \times \vec{B}) = \mu_0 \epsilon_0 \nabla \times \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \Rightarrow \nabla (\nabla \cdot \vec{B}) - \nabla^2 \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial (\nabla \times \vec{E})}{\partial t} \Rightarrow \nabla^2 \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2}$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2} \quad \text{ΚΒ} \quad \text{Κ.Ε.3Δ με } v_p = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}} = c \approx 3 \cdot 10^8 \text{ m/s} \quad \boxed{\Phi 1}$$

Ομοίως ή $\square \vec{B} = 0$ $\boxed{\text{ΚΒ}'}$

$\square \vec{E}$ & $\square \vec{B}$ each component of \vec{E} or \vec{B} independently satisfy the wave equation

Για των $\square \vec{E}$ δοκιμάζω λύσει της μορφής $\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \phi)}$ $\boxed{\Lambda 1}$

Η $\Lambda 1$ εκφράζει μια διανυσματική ποσότητα και ως τέτοια δεν μπορεί να περιγράψει το ηλεκτρικό πεδίο που είναι πραγματικός μέγεθος. Όμως, τότε το πραγματικό της μέρος $\vec{E}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \phi)$ δόσο και το φανταστικό της μέρος $\vec{E}_0 \sin(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \phi)$ συνιστούν λύσεις που διαφέρουν κατά το άρρητο. Είναι ίδιες με διαφορετικές ϕ .

$\square \vec{E}$ & $\Lambda 1$

$$\frac{\partial \vec{E}}{\partial x} = ik_x \vec{E} \quad \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial x^2} = (ik_x)^2 \vec{E} \quad \text{Άρα } \square \vec{E} \Rightarrow -(k_x^2 + k_y^2 + k_z^2) \vec{E} = -\frac{\omega^2}{c^2} \vec{E} \Rightarrow$$

$$\frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = (-i\omega) \vec{E} \quad \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = (-i\omega)^2 \vec{E}$$

Dispersion relation $\omega^2 = c^2 k^2$ $\boxed{\Sigma 1}$ $k^2 = |\vec{k}|^2$

\vec{E}_0 is a constant vector, ω and \vec{k} are constants related to the frequency f and wavelength λ of the wave by $|\vec{k}| = \frac{2\pi}{\lambda}$ $\omega = 2\pi f$ the frequency is conventionally defined to be positive

We find that $\Lambda 1$ is a solution to $\square \vec{E}$ provided that ω and \vec{k} satisfy the dispersion relation. $\boxed{\Sigma 2}$

If we inspect $\Lambda 1$, we see that a particle travelling in the direction \vec{k} has to move at a speed $\omega/|\vec{k}|$ in order to remain at the same phase in the wave: the quantity c is the phase velocity of the wave.

Δεν είναι $\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \phi)}$ $\boxed{\Lambda 2}$

$$\nabla \cdot \vec{E} = 0 \Rightarrow \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \cdot (E_x, E_y, E_z) = 0 \Rightarrow \frac{\partial E_x}{\partial x} + \frac{\partial E_y}{\partial y} + \frac{\partial E_z}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial E_x}{\partial x} = ik_x E_x, \quad \frac{\partial E_y}{\partial y} = ik_y E_y, \quad \frac{\partial E_z}{\partial z} = ik_z E_z \Rightarrow \nabla \cdot \vec{E} = i\vec{k} \cdot \vec{E}$$

$\vec{\nabla} \rightarrow i\vec{k}$ για [A1]

$$\Rightarrow \vec{k} \cdot \vec{E} = 0 \text{ άρα } \vec{E} \perp \vec{k} \quad \text{κάθετα} \quad \text{ή} \quad \vec{k} \cdot \vec{E}_0 = 0 \text{ άρα } \vec{E}_0 \perp \vec{k} \quad \text{εξ}$$

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0 \Leftrightarrow \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \cdot (B_x, B_y, B_z) = 0 \Leftrightarrow \frac{\partial B_x}{\partial x} + \frac{\partial B_y}{\partial y} + \frac{\partial B_z}{\partial z} = 0$$

$$\frac{\partial B_x}{\partial x} = ik_x B_x, \quad \frac{\partial B_y}{\partial y} = ik_y B_y, \quad \frac{\partial B_z}{\partial z} = ik_z B_z \Rightarrow \nabla \cdot \vec{B} = i\vec{k} \cdot \vec{B}$$

$\vec{\nabla} \rightarrow i\vec{k}$ για [A2]

$$\Rightarrow \vec{k} \cdot \vec{B} = 0 \text{ άρα } \vec{B} \perp \vec{k} \quad \text{κάθετα} \quad \text{ή} \quad \vec{k} \cdot \vec{B}_0 = 0 \text{ άρα } \vec{B}_0 \perp \vec{k} \quad \text{εξ}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ B_x & B_y & B_z \end{vmatrix} = \hat{i} \left(\frac{\partial B_z}{\partial y} - \frac{\partial B_y}{\partial z} \right) - \hat{j} \left(\frac{\partial B_z}{\partial x} - \frac{\partial B_x}{\partial z} \right) + \hat{k} \left(\frac{\partial B_y}{\partial x} - \frac{\partial B_x}{\partial y} \right)$$

$$\frac{\partial B_x}{\partial x} = ik_x B_x \Rightarrow i\vec{k} \times \vec{B} \Rightarrow \vec{\nabla} \times \vec{B} = i\vec{k} \times \vec{B} \quad \vec{\nabla} \rightarrow i\vec{k} \text{ για [A2]}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = i\vec{k} \times \vec{E} \quad \vec{\nabla} \rightarrow i\vec{k} \text{ για [A1]}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \Rightarrow i\vec{k} \times \vec{E} = -(-i\omega)\vec{B} \Rightarrow \vec{k} \times \vec{E} = \omega \vec{B} \quad \text{⊗}$$

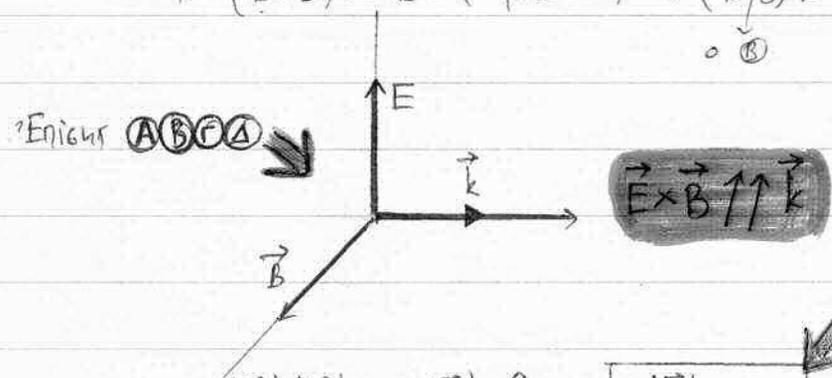
$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \Rightarrow i\vec{k} \times \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 (-i\omega)\vec{E} \Rightarrow \vec{k} \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega \vec{E} \quad \text{⊙}$$

Άρα $\vec{k} \times (\vec{k} \times \vec{E}) = \vec{k} \times \omega \vec{B} \Leftrightarrow (\vec{k} \cdot \vec{E})\vec{k} - (\vec{k} \cdot \vec{k})\vec{E} = \omega (\vec{k} \times \vec{B}) \Rightarrow -k^2 \vec{E} = \omega (-\mu_0 \epsilon_0 \omega) \vec{E}$

$$\vec{a} \times (\vec{b} \times \vec{c}) = (\vec{a} \cdot \vec{c})\vec{b} - (\vec{a} \cdot \vec{b})\vec{c} \quad \text{⊗} \Rightarrow k^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \quad \text{⊙}$$

$$\vec{k} \times (\vec{k} \times \vec{B}) = \vec{k} \times (-\mu_0 \epsilon_0 \omega \vec{E}) \Rightarrow (\vec{k} \cdot \vec{B})\vec{k} - (\vec{k} \cdot \vec{k})\vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega (\vec{k} \times \vec{E}) \Rightarrow -k^2 \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega^2 \vec{B} \quad \text{⊙}$$

$$k^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \quad \text{⊙}$$



και $\text{⊙} \Rightarrow |\vec{k}| |\vec{E}| = \omega |\vec{B}|$
 $\text{⊗} \Rightarrow |\vec{k}| |\vec{B}| = \frac{\omega}{c^2} |\vec{E}|$

$$\Rightarrow \frac{|\vec{E}|}{|\vec{B}|} = c \quad \text{EBC}$$

$$\nabla^2 \vec{E} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$$

$\frac{KE}{20}$

$$\nabla^2 \vec{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2}$$

$\frac{KB}{25}$

$$\vec{E} = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$$

$\frac{M}{11}$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$$

$\frac{12}{12}$

$$\vec{E} = \vec{E}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta) \quad (21)$$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 \cos(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta) \quad (26)$$

"We have written the same constants ω , \vec{k} and δ as we used for the electric field, though we do not so far know they have to be the same. We shall show in the following section that these constants do indeed need to be the same for both the electric and the magnetic field."

"Finally, substituting the expressions for the fields (21) and (26) into Eqs. (15) and (14) respectively, and again noting that the latter equations must be satisfied at all points in space and at all times, we see first that the quantities ω , \vec{k} and δ appearing in (21) and (26) must be the same in each case. ... $\textcircled{1} \textcircled{2} \textcircled{EBC}$ "

Αν θεωρούσαμε τα \vec{k} , ω , δ διαφορετικά για κάθε περίπτωση \vec{E} ή \vec{B}

n.x $\vec{k}_e, \omega_e, \delta_e$

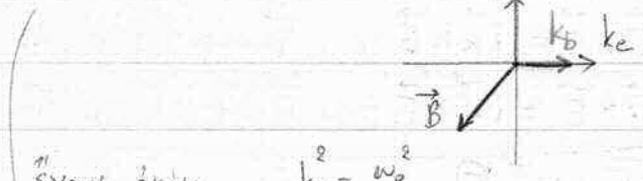
$\vec{k}_b, \omega_b, \delta_b$

1 $\vec{k}_e \cdot \vec{E} = 0$ \textcircled{A} από τις εξισώσεις 1, 2, 3, 4

3 $\vec{k}_b \cdot \vec{B} = 0$ \textcircled{B}

2 $\vec{k}_e \times \vec{E} = \omega_e \vec{B}$ \textcircled{C}

4 $\vec{k}_b \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega_b \vec{E}$ \textcircled{D}



ήρα $\vec{k}_e \parallel \vec{k}_b$

ήρα από \textcircled{C}

$$k_e^2 = \frac{\omega_e^2}{c^2}$$

$$k_b^2 = \frac{\omega_b^2}{c^2}$$

$$\frac{\omega_e^2}{k_e^2} = \frac{\omega_b^2}{k_b^2} \Rightarrow \frac{\omega_e}{\omega_b} = \frac{k_e}{k_b}$$

$$|\vec{k}_e| |\vec{E}| = \omega_b |\vec{B}|$$

$$|\vec{k}_b| |\vec{B}| = \omega_e |\vec{E}|$$

$$\frac{|\vec{k}_e| |\vec{E}|}{|\vec{k}_b| |\vec{B}|} = \frac{\omega_b |\vec{B}| c^2}{\omega_e |\vec{E}|} \Rightarrow \frac{|\vec{E}|^2}{|\vec{B}|^2} = \frac{\omega_b |\vec{k}_b| c^2}{\omega_e |\vec{k}_e|}$$

$$\frac{|\vec{E}|}{|\vec{B}|} = \frac{\omega_b}{|\vec{k}_e|}, \quad \frac{|\vec{E}|}{|\vec{B}|} = \frac{|\vec{k}_b| c^2}{\omega_e} \Rightarrow \frac{\omega_b \omega_e}{|\vec{k}_e| |\vec{k}_b|} = c^2$$

Αν συνδυάσουμε τις $\Delta 3k \text{ (15)}$ $\Delta 4k \text{ (21)}$ $\Delta 4k \text{ (26)}$ $\Delta 4k \text{ (2)}$ θεωρήματ
 και για το \vec{B} έχουμε $\vec{k}_b, \omega_b, \delta_b, \vec{B}_0$ (σταθερά πραγματική)

$\vec{k}_e \times \vec{E} = \omega_b \vec{B}$ $\vec{k}_b \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega_e \vec{E}$ $\vec{E} = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k}_e \cdot \vec{r} - \omega_e t + \delta_e)}$
 $\vec{B} = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k}_b \cdot \vec{r} - \omega_b t + \delta_b)}$

\hat{i}	\hat{j}	\hat{k}
k_{ex}	k_{ey}	k_{ez}
$E_{0x} \ddot{e}$	$E_{0y} \ddot{e}$	$E_{0z} \ddot{e}$

$= \omega_b (B_{0x} e^{+++}, B_{0y} e^{+++}, B_{0z} e^{+++}) \Rightarrow$

$\Rightarrow \left\{ \begin{aligned} k_{ey} E_{0z} \ddot{e} - k_{ez} E_{0y} \ddot{e} &= \omega_b B_{0x} e^{+++} \\ k_{ez} E_{0x} \ddot{e} - k_{ex} E_{0z} \ddot{e} &= \omega_b B_{0y} e^{+++} \\ k_{ex} E_{0y} \ddot{e} - k_{ey} E_{0x} \ddot{e} &= \omega_b B_{0z} e^{+++} \end{aligned} \right\} \Rightarrow$

$\Rightarrow \left\{ \begin{aligned} \frac{k_{ey} E_{0z} - k_{ez} E_{0y}}{\omega_b B_{0x}} &= e^{i[(\vec{k}_b - \vec{k}_e) \cdot \vec{r} - (\omega_b - \omega_e)t + (\delta_b - \delta_e)]} \\ \frac{k_{ez} E_{0x} - k_{ex} E_{0z}}{\omega_b B_{0y}} &= \dots \\ \frac{k_{ex} E_{0y} - k_{ey} E_{0x}}{\omega_b B_{0z}} &= \dots \end{aligned} \right.$

Αν θεωρήσουμε κάποια συγκεκριμένη χρονική στιγμή t , θα πρέπει τα άριστερα μέλη είναι σταθερά, και το δεξιά μέλος να μην εξαρτάται από το $\vec{r} \Rightarrow \vec{k}_b = \vec{k}_e$

Όμοια, αν θεωρήσουμε κάποια συγκεκριμένη θέση \vec{r} , θα πρέπει $t \Rightarrow \omega_b = \omega_e$

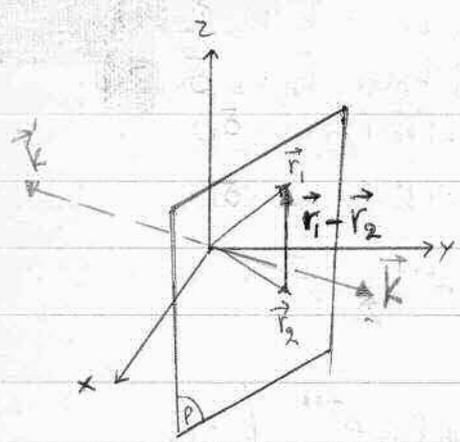
Έτσι, αν $\vec{k}_b = \vec{k}_e$ και $\omega_b = \omega_e \Rightarrow$ τα δεξιά μέλη θα ισούνται με $e = e^{i(\delta_b - \delta_e)}$

Αλλά τα άριστερα μέλη είναι πραγματικά $\Rightarrow \sin(\delta_b - \delta_e) = 0 = \cos(\delta_b - \delta_e) + i \sin(\delta_b - \delta_e)$

ΟΧΙ $\Rightarrow \delta_b = \delta_e + n\pi, n \in \mathbb{Z}$
 και ειδική λύση είναι η $\delta_b = \delta_e$

Γενικώς, είναι προτιμότεος ο συμβολισμός $\phi = \vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta$
 "φάση", "διαφορά φάσεως"

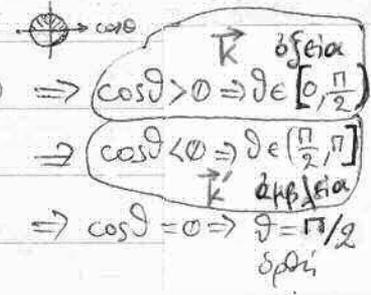
6



\Rightarrow "έστω ότι τα \vec{r}_1, \vec{r}_2 καταλήγουν στο επίπεδο p
 $\Rightarrow (\vec{r}_1 - \vec{r}_2) \in p \Rightarrow (\vec{r}_1 - \vec{r}_2) \cdot \vec{k} = 0 \Rightarrow \vec{r}_1 \cdot \vec{k} = \vec{r}_2 \cdot \vec{k}$
 "έστω $\vec{k} \perp p$

$\Rightarrow \forall \vec{r}$ που καταλήγει στο p $\vec{r} \cdot \vec{k} = \sigma$ (σταθερός)

"έστω $\theta = (\vec{r}, \vec{k})$ $\vec{r} \cdot \vec{k} = \sigma \Rightarrow |\vec{r}| \cdot |\vec{k}| \cos \theta = \sigma > 0 \Rightarrow \cos \theta > 0 \Rightarrow \theta \in [0, \frac{\pi}{2}]$
 $< 0 \Rightarrow \cos \theta < 0 \Rightarrow \theta \in (\frac{\pi}{2}, \pi]$
 $= 0 \Rightarrow \cos \theta = 0 \Rightarrow \theta = \frac{\pi}{2}$

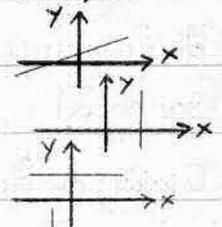


$\vec{r} \cdot \vec{k} = \sigma \Rightarrow$
 $k_x x + k_y y + k_z z = \sigma \Rightarrow$
 $k_x x + k_y y + k_z z - \sigma = 0$ "ή"
 $Ax + By + Cz + D = 0$

plane equation
 paul bricke test

"Επίλυση Εξίσωσης στο επίπεδο xy $Ax + By + \Gamma = 0$ με $A=0 \wedge B=0 \Leftrightarrow A \neq 0 \vee B \neq 0$

- (i) $x = \frac{-\Gamma}{A} - \frac{B}{A}y$ ή $y = \frac{-\Gamma}{B} - \frac{A}{B}x$ σύμφωνα $A \neq 0, B \neq 0$
- (ii) $x = -\Gamma/A$ $A \neq 0, B = 0$
- (iii) $y = -\Gamma/B$ $A = 0, B \neq 0$



(i)	x	y	1	x	$ax + \beta$	1	x	ax	1	x	β	1	
	x_1	y_1	1	x_1	$ax_1 + \beta$	1	x_1	ax_1	1	$+$	x_1	β	1
	x_2	y_2	1	x_2	$ax_2 + \beta$	1	x_2	ax_2	1		x_2	β	1
	x	x	1	x	1	1							
	$= a$	x_1	x_1	1	$+$	β	x_1	1	1	$= 0$			
		x_2	x_2	1			x_2	1	1				

εφόσον για $x = \gamma y + \delta$

(ii)	x	y	1	σ	y	1	1	y	1		
	x_1	y_1	1	σ	y_1	1	$= \sigma$	1	x_1	1	$= 0$
	x_2	y_2	1	σ	y_2	1		1	y_2	1	
	x	σ	1	x	1	1		x	1	1	
	$= \sigma$	x_1	σ	1	$= \sigma$	x_1	1	1	$= 0$		
		x_2	σ	1		x_2	1	1			

$$\vec{k}_e \cdot \vec{E} = 0$$

$$\vec{k}_e \times \vec{E} = \omega_b \vec{B}$$

$$\vec{E} = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k}_e \cdot \vec{r} - \omega_e t + \delta_e)}$$

$$\vec{k}_b \cdot \vec{B} = 0$$

$$\vec{k}_b \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega_e \vec{E}$$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k}_b \cdot \vec{r} - \omega_b t + \delta_b)}$$

“ θεωρητικά ”

$$\vec{k}_e, \omega_e, \delta_e, \vec{E}_0$$

$$\vec{k}_b, \omega_b, \delta_b, \vec{B}_0$$

σταθερά, πραγματικά ”

ΑΜΑΡΤΙΑ Έξομολογούμεται οὐκ ἔστιν ΑΜΑΡΤΙΑ

Θεωρήσαμε $\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$ (1)

και $\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$ (2)

και οα εἶπα ὅτι ἀποδεικνύεται ὅτι ἂν θεωρούσα

$\vec{k}_e, \omega_e, \delta_e$ για το \vec{E}

και $\vec{k}_b, \omega_b, \delta_b$ για το \vec{B}

ἀποδεικνύεται ὅτι $\vec{k}_e = \vec{k}_b := \vec{k}$ ΑΛΗΘΕΣ

$\omega_e = \omega_b := \omega$ ΑΛΗΘΕΣ

$\delta_e = \delta_b := \delta$ ΨΕΥΔΕΣ ↴

το ΨΕΥΔΕΣ ὀφείλεται στην ὑπόθεση
που ἔκανα ὅτι το \vec{E}_0, \vec{B}_0 είναι
πραγματικά.

Maxwell equations

Formulations in terms of total charge and current

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \rho / \epsilon_0 \quad (\Delta 1) \quad \text{v. Gauss η) ηλεκτρισμού}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0 \quad (\Delta 2) \quad \text{v. Gauss μαγνητισμού}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad (\Delta 3) \quad \text{v. Faraday}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu_0 \vec{J} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad (\Delta 4) \quad \text{v. Ampère κ διαόρθωση Maxwell}$$

... 670 κενό ...

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 0 \quad (\Delta 1K)$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0 \quad (\Delta 2K)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad (\Delta 3K)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad (\Delta 4K)$$

$$\vec{\nabla} \times (\vec{\nabla} \times \vec{A}) = \vec{\nabla} (\vec{\nabla} \cdot \vec{A}) - \nabla^2 \vec{A} \quad (T1)$$

$$\nabla^2 \vec{A} \stackrel{?}{=} (\vec{\nabla} \cdot \vec{\nabla}) \vec{A} \quad (T2)$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{E} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} \quad [KE] \quad \text{με } c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}} = 3 \times 10^8 \text{ m/s}$$

$$\nabla^2 \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2} \quad [KB] \quad \text{Δοκιμάζω λύση μορφής } \vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)} \quad (M) \Rightarrow |\vec{k}| = k = \frac{\omega}{c}$$

$$\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta')} \quad (M') \Rightarrow [ΣΔ] \quad k = \frac{2\pi}{\lambda}$$

$$\omega = 2\pi \nu$$

$$c = \lambda \nu$$

⇒ Δεδομένου ότι παραγωγίζουμε ως προς x, y, z, t οι διαφορές φάσεων δ, δ' είναι αυθαίρετες

για (M) κ (M') $\vec{\nabla} \rightarrow i\vec{k}$

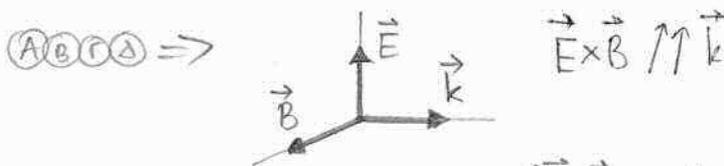
$$(\Delta 1K)(M) \Rightarrow i\vec{k} \cdot \vec{E} = 0 \Rightarrow \vec{k} \cdot \vec{E} = 0 \quad (A)$$

$$(\Delta 2K)(M') \Rightarrow i\vec{k} \cdot \vec{B} = 0 \Rightarrow \vec{k} \cdot \vec{B} = 0 \quad (B)$$

$$(\Delta 3K)(M)(M') \Rightarrow i\vec{k} \times \vec{E} = i\omega \vec{B} \Rightarrow \vec{k} \times \vec{E} = \omega \vec{B} \quad (Γ)$$

$$(\Delta 4K)(M)(M') \Rightarrow i\vec{k} \times \vec{B} = \mu_0 \epsilon_0 (-i\omega) \vec{E} \Rightarrow \vec{k} \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega \vec{E} \quad (Δ)$$

$$\left. \begin{matrix} (A) \\ (B) \\ (Γ) \\ (Δ) \end{matrix} \right\} \Rightarrow \frac{|\vec{E}|}{|\vec{B}|} = c \quad [FBC]$$



As δοκιμάσουμε λύσεις μορφής $\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k}_e \cdot \vec{r} - \omega_e t + \delta_e)} = \vec{E}_0 e^{(e)} \quad (M)$... Τότε.

$\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k}_b \cdot \vec{r} - \omega_b t + \delta_b)} = \vec{B}_0 e^{(b)} \quad (M')$

$$(\Delta 1K)(M) \Rightarrow \vec{k}_e \cdot \vec{E} = 0 \quad (A')$$

$$(\Delta 2K)(M') \Rightarrow \vec{k}_b \cdot \vec{B} = 0 \quad (B')$$

$$(\Delta 3K)(M)(M') \Rightarrow \vec{k}_e \times \vec{E} = \omega_b \vec{B} \quad (Γ')$$

$$(\Delta 4K)(M')(M) \Rightarrow \vec{k}_b \times \vec{B} = -\mu_0 \epsilon_0 \omega_e \vec{E} \quad (Δ')$$

και για σχέση για δ_e, δ_b

$$\Gamma) \vec{k}_e \times \vec{E} = \omega_b \vec{B} \Rightarrow$$

$$\begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ k_{ex} & k_{ey} & k_{ez} \\ E_{ox} e^{\odot} & E_{oy} e^{\odot} & E_{oz} e^{\odot} \end{vmatrix} = (\omega_b B_{ox} e^{\ominus}, \omega_b B_{oy} e^{\ominus}, \omega_b B_{oz} e^{\ominus}) \Rightarrow$$

$$\left\{ \begin{aligned} k_{ey} E_{oz} e^{\odot} - k_{ez} E_{oy} e^{\odot} &= \omega_b B_{ox} e^{\ominus} \\ k_{ez} E_{ox} e^{\odot} - k_{ex} E_{oz} e^{\odot} &= \omega_b B_{oy} e^{\ominus} \\ k_{ex} E_{oy} e^{\odot} - k_{ey} E_{ox} e^{\odot} &= \omega_b B_{oz} e^{\ominus} \end{aligned} \right\} \Rightarrow$$

$$\frac{k_{ey} E_{oz} - k_{ez} E_{oy}}{\omega_b B_{ox}} = e^{\ominus} e^{\odot*} = e^{i[(\vec{k}_b - \vec{k}_e) \cdot \vec{r} - (\omega_b - \omega_e)t + (\delta_b - \delta_e)]}$$

$$\frac{k_{ez} E_{ox} - k_{ex} E_{oz}}{\omega_b B_{oy}} = e^{\ominus} e^{\odot*} = 1 \Delta 10$$

$$\frac{k_{ex} E_{oy} - k_{ey} E_{ox}}{\omega_b B_{oz}} = e^{\ominus} e^{\odot*} = 1 \Delta 10$$

σταθερές

εξαρτήσεις των \vec{r}, t

Αν θεωρήσουμε κάποια συγκεκριμένη χρονική στιγμή t , επειδή τα αριστερά μέρη είναι σταθερά θα πρέπει και τα δεξιά να είναι, δηλαδή να μην εξαρτώνται από το $\vec{r} \Rightarrow$

$$\vec{k}_b = \vec{k}_e$$

Αν θεωρήσουμε κάποια συγκεκριμένη θέση \vec{r} , επειδή τα αριστερά μέρη είναι σταθερά θα πρέπει και τα δεξιά να είναι, δηλαδή να μην εξαρτώνται από το $t \Rightarrow$

$$\omega_b = \omega_e$$

Τέλος, αν $\vec{k}_b = \vec{k}_e$ και $\omega_b = \omega_e \Rightarrow$ τα δεξιά μέρη θα γίνουν με $e^{i(\delta_b - \delta_e)} = \cos(\delta_b - \delta_e) + i \sin(\delta_b - \delta_e)$

Αν τα αριστερά μέρη ήταν πραγματικά $\Rightarrow \sin(\delta_b - \delta_e) = 0 \Rightarrow$

(*ΥΠΟΘΕΣΗ ΠΟΥ ΕΚΑΝΑ*)

$\delta_b - \delta_e = n\pi, n \in \mathbb{Z} \rightsquigarrow$ μερική λύση $\delta_b = \delta_e$

Τα \vec{E}_0, \vec{B}_0 όμως είναι εν γένει ΜΙΓΑΔΙΚΑ \Rightarrow ΜΕΝΟΥΜΕ ΣΤΙΣ ΣΧΕΣΕΙΣ

$$\frac{k_{ey} E_{oz} - k_{ez} E_{oy}}{\omega_b B_{ox}} = e^{i(\delta_b - \delta_e)}$$

$$\frac{k_{ez} E_{ox} - k_{ex} E_{oz}}{\omega_b B_{oy}} = e^{i(\delta_b - \delta_e)}$$

ΚΑΙ ΤΙΠΟΤΕ ΠΑΡΑΠΑΝΩ

$$\frac{k_{ex} E_{oy} - k_{ey} E_{ox}}{\omega_b B_{oz}} = e^{i(\delta_b - \delta_e)}$$

στο προηγούμενο κεφάλαιο κάναμε ΗΜΙΚΛΑΣΙΚΗ ΠΡΟΣΕΓΓΙΣΗ

άτομο κβαντικά
ΗΜ πεδίο κλασικά

υποθέσαμε

\vec{E}_a (η λύση Η πεδίου) = σταθερό
έπρεπε η ΗΜ ακτινοβολία να είναι ημική
ώστε να μην επηρεάζεται το \vec{E}_a
από την απορρόφηση ή εκπομπή φωτονίων

ΗΜ πεδίο: γλώσσα
άνυσματικών μεθεθίων \vec{E}, \vec{B}

στο παρόν κεφάλαιο

κάνουμε

ΠΛΗΡΗ ΚΒΑΝΤΙΚΗ ΠΡΟΣΕΓΓΙΣΗ

άτομο κβαντικά
ΗΜ πεδίο κβαντικά

ΗΜ πεδίο: γλώσσα
αριθμός φωτονίων

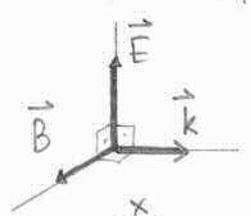
προσπαθούμε να εκφράσουμε το ΗΜ πεδίο στη γλώσσα των φωτονίων

Το πρώτο βήμα για να επιτευχθεί αυτό είναι να βρούμε μια έκφραση της Χαμιλιτονιανής του ΗΜ πεδίου

που να επιτρέπει το μετασχηματισμό της στη γλώσσα του αριθμού φωτονίων, αντί της γλώσσας που χρησιμοποιεί τα άνυσματικά μεθεθία \vec{E}, \vec{B}

Αυτό θα γίνει στο ΠΑΡΑΔΕΙΓΜΑ στασίμου ΗΜ κύματος σε κοιλότητα

πριν από αυτό θυμόμαστε ότι για τρέχοντα κύμα είχαμε

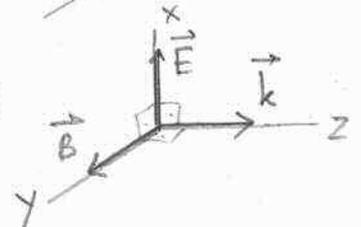


$\vec{E} \times \vec{B} \parallel \vec{k}$

$\nabla^2 \vec{E} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$ $\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$

$\nabla^2 \vec{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{B}}{\partial t^2}$ $\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_0 e^{i(\vec{k} \cdot \vec{r} - \omega t + \delta)}$

AN



$\nabla^2 E_x = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 E_x}{\partial t^2}$ $\vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}_{0x} e^{i(k_z z - \omega t + \delta)} = E_x(z, t)$

$\nabla^2 B_y = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 B_y}{\partial t^2}$ $\vec{B}(\vec{r}, t) = \vec{B}_{0y} e^{i(k_z z - \omega t + \delta)} = B_y(z, t)$

$\frac{\partial^2 E_x}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 E_x}{\partial t^2}$
$\frac{\partial^2 B_y}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 B_y}{\partial t^2}$

$\nabla \cdot \vec{E} = 0$ (41K) $\Rightarrow \frac{\partial E_x}{\partial x} + \frac{\partial E_y}{\partial y} + \frac{\partial E_z}{\partial z} = 0 \Rightarrow \frac{\partial E_x}{\partial x} = 0$ ANAME NOMENO

$\nabla \cdot \vec{B} = 0$ (42K) $\Rightarrow \frac{\partial B_x}{\partial x} + \frac{\partial B_y}{\partial y} + \frac{\partial B_z}{\partial z} = 0 \Rightarrow \frac{\partial B_y}{\partial y} = 0$ ANAME NOMENO

$\nabla \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$ (43K) $\Rightarrow \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ \partial/\partial x & \partial/\partial y & \partial/\partial z \\ E_x & 0 & 0 \end{vmatrix} = -\hat{j} \frac{\partial B_y}{\partial t} \Rightarrow \hat{j} \frac{\partial E_x}{\partial z} = -\hat{j} \frac{\partial B_y}{\partial t}$

$\nabla \times \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$ (44K) $\Rightarrow \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ \partial/\partial x & \partial/\partial y & \partial/\partial z \\ 0 & B_y & 0 \end{vmatrix} = \frac{\partial E_x}{c^2 \partial t} \hat{i} \Rightarrow i(-\frac{\partial B_y}{\partial z}) = i \frac{1}{c^2} \frac{\partial E_x}{\partial t}$

$\frac{\partial E_x}{\partial z} = -\frac{\partial B_y}{\partial t}$	EZE
$\frac{\partial B_y}{\partial z} = -\frac{1}{c^2} \frac{\partial E_x}{\partial t}$	ESZ

(4.4)

ΤΩΡΑ ΒΑΖΟΥΜΕ ΚΑΤΟΠΤΡΑ

ὄπως το προσκίνητον σε κάθε κατόπτρο κωμ θα συμβαίνει με το ἀνακλώμενο

⇓ ΣΤΑΣΙΜΑ ΚΥΜΑΤΑ

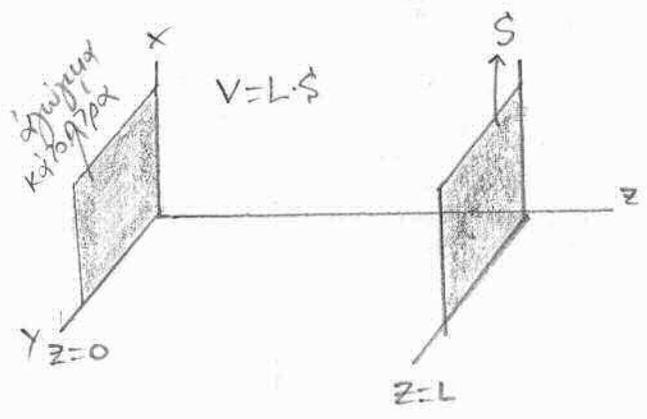
Οι ἑξισώσεις ΚΕ1Δ & ΕΣΕ ΕΣΒ ἔγκλιον να ἰσχύουν για το γραμμικό συνδυασμό των προσκινήτων για ἀνακλώμενων κυμάτων

$$\frac{\partial^2 E_x}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 E_x}{\partial t^2} \quad \boxed{\text{ΚΕ1Δ}}$$

$$\frac{\partial E_x}{\partial z} = - \frac{\partial B_y}{\partial t} \quad \boxed{\text{ΕΣΕ}}$$

$$\frac{\partial^2 B_y}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 B_y}{\partial t^2} \quad \boxed{\text{ΚΒ1Δ}}$$

$$\frac{\partial B_y}{\partial z} = - \frac{1}{c^2} \frac{\partial E_x}{\partial t} \quad \boxed{\text{ΕΣΒ}}$$



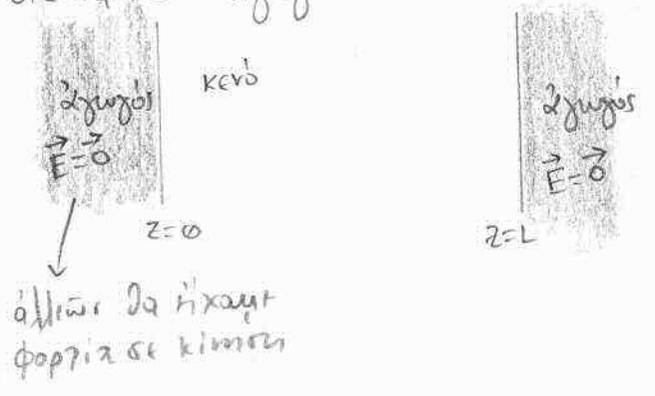
Αναζητούμε λύση με μέθοδο χωριζομένων μεταβλητών

$$E_x(z,t) = Z(z) \cdot T(t) \cdot \omega \quad \text{Ⓧ}$$

συνοριακές συνθήκες
 $E_x(0,t) = 0 = E_x(L,t)$, $\forall t$
 ή ἐφαρμοσμένη συνιστώσα συνεχής στη διεπιφάνεια ἀγωγού - κενού

$$\text{Ⓧ} \quad T(t) \frac{d^2 Z}{dz^2} = \frac{1}{c^2} Z(z) \frac{d^2 T}{dt^2}$$

$$\Leftrightarrow \underbrace{\frac{1}{Z(z)} \frac{d^2 Z}{dz^2}}_{f(z)} = \underbrace{\frac{1}{T(t)} \frac{1}{c^2} \frac{d^2 T}{dt^2}}_{g(t)} \stackrel{\text{ΑΡΑ}}{=} \text{σταθερά} = -k^2$$



$$\Rightarrow \boxed{\frac{d^2 Z}{dz^2} + k^2 Z(z) = 0} \quad \text{Ⓢ}$$

$$\boxed{\frac{d^2 T}{dt^2} + k^2 c^2 T(t) = 0} \quad \text{Ⓣ}$$

$$\boxed{\frac{d^2 Z}{dz^2} + k^2 Z = 0} \quad \textcircled{\alpha}$$

81

χαρακτηριστικό πολυώνυμο $\lambda^2 + k^2 = 0 \Rightarrow \lambda^2 = -k^2 \Rightarrow \lambda = \pm ik$, $k \in \mathbb{R}_+$

Άρα, δοκιμάζω λύση της μορφής $(Ae^{\lambda_1 z} + Be^{\lambda_2 z})$

$$Z(z) = Ae^{ikz} + Be^{-ikz} \quad \text{zlm} \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \end{array} \right\} \Rightarrow A+B=0 \Rightarrow B=-A \Rightarrow$$

συνοριακές συνθήκες $Z(0)=0$ $\Sigma\Sigma 1$

$$Z(z) = Ae^{ikz} - A e^{-ikz} = 2iA \sin(kz) \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \end{array} \right\} \Rightarrow \sin(kL) = 0 \Rightarrow kL = m\pi$$

για μη μηδενική λύση $k \in \mathbb{R}_+^*$

$$\Rightarrow \boxed{k = \frac{m\pi}{L}, m \in \mathbb{N}^*} \quad \textcircled{\beta}$$

Άρα $Z_m(z) = 2iA \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right)$

Απαιτώ Z_m ορθοκανονικές $\int_0^L dz Z_m^*(z) Z_l(z) = \delta_{ml}$

$$\Rightarrow \int_0^L dz |2iA|^2 \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \sin\left(\frac{l\pi z}{L}\right) = \delta_{ml} \Rightarrow \int_0^L \frac{L}{\pi} d\psi |2iA|^2 \sin(m\psi) \sin(l\psi) = \delta_{ml}$$

$$\psi = \frac{\pi z}{L} \quad d\psi = \frac{\pi}{L} dz \quad \Rightarrow \frac{L}{\pi} \cdot 4|A|^2 \int_0^\pi d\psi \sin(m\psi) \sin(l\psi) = \delta_{ml}$$

$$\text{Αλλά} \int_0^\pi d\psi \sin(m\psi) \sin(l\psi) = \frac{\pi}{2} \delta_{ml} \quad \int_0^\pi d\psi \cos(m\psi) \cos(l\psi) = \frac{\pi}{2} \delta_{ml}$$

$$\Rightarrow \frac{L}{\pi} \cdot 4|A|^2 \frac{\pi}{2} \delta_{ml} = \delta_{ml} \Rightarrow |A|^2 = \frac{1}{2L} \quad \pi \times \quad A = \frac{1}{\sqrt{2L}} (-i)$$

Οπότε $\boxed{Z_m(z) = \sqrt{\frac{2}{L}} \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right)} \quad \textcircled{\gamma}$

$$\frac{d^2 T}{dt^2} + k^2 c^2 T = 0 \quad (\text{I})$$

$$\omega^2 = k^2 c^2 \quad \omega = kc \Rightarrow \boxed{\omega_m = \frac{m\pi c}{L}, m \in \mathbb{N}^*} \quad (\text{II})$$

χαρακτηριστικά πολυώνυμο $\lambda^2 + \omega_m^2 = 0 \Rightarrow \lambda = \pm i\omega_m, \omega_m \in \mathbb{R}_+$

Άρα, δοκιμάζω λύσεις μορφής $(\Gamma e^{\lambda_1 t} + \Delta e^{\lambda_2 t})$

$$T(t) = \Gamma e^{i\omega_m t} + \Delta e^{-i\omega_m t} \quad \text{TAM} \quad \left\{ \begin{array}{l} \Rightarrow \Gamma + \Delta = 0 \Rightarrow \Delta = -\Gamma \Rightarrow \\ \text{άρχινη συνθήκη π.χ. } T(0) = 0 \quad \text{ΑΣΔ} \end{array} \right.$$

$$T(t) = \Gamma e^{i\omega_m t} - \Gamma e^{-i\omega_m t} = 2i\Gamma \sin(\omega_m t) \Rightarrow T_m(t) = 2i\Gamma \sin\left(\frac{m\pi c t}{L}\right)$$

Αρα η T_m ορθοκανονική $\int_{\text{κάτι}} dt T_m(t) T_l(t) = \delta_{ml}$

$$\Rightarrow \int_{\text{κάτι}} dt |2i\Gamma|^2 \sin^2\left(\frac{m\pi c t}{L}\right) = \delta_{ml} \Rightarrow 4|\Gamma|^2 \int_{\text{κάτι}} dt \sin\left(\frac{m\pi c t}{L}\right) \sin\left(\frac{l\pi c t}{L}\right) = \delta_{ml}$$

$$\Rightarrow 4|\Gamma|^2 \frac{L}{\pi c} \int_0^{\pi} dx \sin(mx) \sin(lx) = \delta_{ml}$$

$$x = \frac{\pi c t}{L} \quad dx = \frac{\pi c}{L} dt$$

Άρα βολικό είναι να δώσω $\frac{\pi c}{L} \text{ κάτι} = \pi \Rightarrow \text{κάτι} = \frac{L}{c} = \text{time of flight} \dots$ ήρα λογικό
through cavity

$$\Rightarrow 4|\Gamma|^2 \frac{L}{\pi c} \cdot \int_0^{\pi} dx \sin(mx) \sin(lx) = \delta_{ml} \Rightarrow$$

$$4|\Gamma|^2 \frac{L}{\pi c} \frac{\pi}{2} \delta_{ml} = \delta_{ml} \Rightarrow \frac{2|\Gamma|^2 L}{c} = 1 \Rightarrow |\Gamma|^2 = \frac{c}{2L} \Rightarrow |\Gamma| = \sqrt{\frac{c}{2L}}$$

$$\Rightarrow \text{ο.χ. } \Gamma = \sqrt{\frac{c}{2L}} (-i)$$

Οπότε $\boxed{T_m(t) = \sqrt{\frac{2c}{L}} \cdot \sin\left(\frac{m\pi c t}{L}\right)} \quad (\text{III})$

ΑΡΑ

$$\boxed{E_x(z,t) = \frac{2\sqrt{c}}{L} \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot \sin\left(\frac{m\pi c t}{L}\right)} \quad (\text{IV})$$

$$\text{πίσημο } \left[\frac{2\sqrt{c}}{L} \mathcal{D} \right] = \frac{V}{m} = \frac{N}{c}$$

$$[\mathcal{D}] = \frac{V}{m} \sqrt{m \cdot s}$$

$$\frac{\partial B_y}{\partial z} = -\frac{1}{c^2} \frac{\partial E_x}{\partial t} \quad \boxed{E \perp B} \quad \Rightarrow \frac{\partial B_y}{\partial z} = -\frac{1}{c^2} \frac{2Nc}{L} \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \frac{m\pi c}{L} \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \Rightarrow \quad \textcircled{\epsilon}$$

$$\int_0^{z'} dz \frac{\partial B_y}{\partial z} = -\frac{2m\pi}{\sqrt{c} L^2} N \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \int_0^{z'} dz \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \Rightarrow$$

$$B_y(z', t) - B_y(0, t) = -\frac{2m\pi}{\sqrt{c} L^2} N \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \frac{L}{m\pi} \left[-\cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \right]_0^{z'} \\ = \frac{2N}{\sqrt{c} L} \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \left\{ \cos\left(\frac{m\pi z'}{L}\right) - \cos\left(\frac{m\pi \cdot 0}{L}\right) \right\}$$

$$\boxed{B_y(z, t) = \frac{2N}{\sqrt{c} L} \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \cdot \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right)} \quad \textcircled{\Lambda'}$$

$$B = \mu_0 H \\ F = B I l$$

ΠΥΚΝΟΤΗΤΑ
εξέργειας

$$U = \frac{\epsilon_0}{2} E^2 + \frac{1}{2\mu_0} B^2 = \frac{\epsilon_0}{2} \{ E^2 + c^2 B^2 \} \quad \textcircled{\Upsilon} \\ c^2 = \frac{1}{\epsilon_0 \mu_0}$$

$$[U] = \frac{J}{m^3}$$

$$\text{π.χ. } \left[\frac{\epsilon_0}{2} E^2 \right] = \frac{F}{m} \frac{V^2}{m^2} = \frac{CV^2}{m^3}$$

$$\left[\frac{B^2}{2\mu_0} \right] = \frac{T^2 A}{T m} = \frac{TA}{m} = \frac{N}{m^2} = \frac{Nm}{m^3}$$

ΑΡΑ $\textcircled{\Lambda} \textcircled{\Lambda'} \textcircled{\Upsilon} \Rightarrow$

$$U_m = \frac{\epsilon_0}{2} \left\{ \frac{4cN^2}{L^2} \sin^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) + \frac{c^2 4N^2}{cL^2} \cos^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \right\} \Rightarrow$$

$$U_m = \frac{\epsilon_0 4cN^2}{2 L^2} \left\{ \sin^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) + \cos^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \right\}$$

ΕΝΕΡΓΕΙΑ
π.χ. ορίου

$$E_m = \int d^3r U_m = \int_0^L dz \frac{2\epsilon_0 c N^2}{L^2} \left\{ \sin^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) + \cos^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \right\}$$

ομοιοτήτων

$$\Rightarrow E_m = \frac{2\epsilon_0 c N^2 L}{L^2} \left\{ \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \int_0^L dz \sin^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) + \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \int_0^L dz \cos^2\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \right\}$$

$$\psi = \frac{\pi z}{L} \quad d\psi = \frac{\pi}{L} dz$$

$$\frac{L}{\pi} \int_0^{\pi} d\psi \sin^2(m\psi) \\ = \frac{L}{\pi} \cdot \frac{\pi}{2} = \frac{L}{2}$$

$$\frac{L}{\pi} \int_0^{\pi} d\psi \cos^2(m\psi) \\ = \frac{L}{\pi} \cdot \frac{\pi}{2} = \frac{L}{2}$$

$$\Rightarrow \boxed{E_m = \frac{\epsilon_0 c N^2 L}{L} \left\{ \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) + \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \right\}} = \frac{\epsilon_0 c N^2 L}{L} \quad \text{κλασικά}$$

$$[E_m] = \left[\frac{\epsilon_0 c N^2 L}{L} \right] \Rightarrow \frac{C m [N^2] m^2}{m^3 m^2} \Rightarrow [N^2] = \left(\frac{V}{m}\right)^2 ms \Rightarrow [N] = \frac{V}{m} \cdot \sqrt{ms}$$

Ας δώμε λίγο αλλιώς την E_m

$$E_m = \frac{\epsilon_0 c N^2 S}{L} \left\{ \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) + \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \right\}$$

Ας ονομάσουμε

$$q_m(t) = \sin\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \text{ (Q)}$$

γενικευμένη "θέση"

$$\dot{q}_m(t) = \frac{m\pi c}{L} \cos\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) \text{ (Q)}$$

γενικευμένη "ταχύτητα"

$$\frac{\epsilon_0 c N^2 S}{L} \cdot \cos^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right) = \frac{\epsilon_0 c N^2 S}{L} \left(\frac{L}{m\pi c}\right)^2 \dot{q}_m^2 \xrightarrow{\text{θέτουμε}} \frac{M_m}{2} \dot{q}_m^2$$

$$\Rightarrow M_m = \frac{2\epsilon_0 c N^2 S}{L} \frac{L^2}{m^2 \pi^2 c^2} \Rightarrow M_m = \frac{2\epsilon_0 N^2 V}{c m^2 \pi^2} \text{ "μάζα"}$$

τότε

$$\frac{M_m \omega_m^2}{2} q_m^2 = \frac{\epsilon_0 N^2 V}{c m^2 \pi^2} \frac{m^2 \pi^2 c^2}{L^2} q_m^2 = \frac{\epsilon_0 c N^2 S}{L} \cdot \sin^2\left(\frac{m\pi ct}{L}\right)$$

Άρα υπάρχει μια τυπική ομοιότητα

$$E_m = \frac{M_m \omega_m^2}{2} q_m^2 + \frac{M_m}{2} \dot{q}_m^2 \quad (AAT)_m$$

↓ κβαντική

↓ 4.16

$$\hat{H}_m \text{ με } \omega_m = \frac{m\pi c}{L} \text{ και ιδιοτιμές } E_{m,n_m} = \hbar \omega_m \left(n_m + \frac{1}{2}\right) \quad (4.15)$$

Ένω για όλους τους τρόπους ταλαντώσεως $\hat{H} = \sum_m \hat{H}_m$

ΣΗΜΕΙΩΣΗ

(A)Q ⇒ $E_x^m(z,t) = \frac{2\sqrt{c}}{L} N \cdot \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot q_m(t)$ (AQ)

(A)Q ⇒ $B_y^m(z,t) = \frac{2N}{\sqrt{c}} \frac{1}{m\pi c} \cdot \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot \dot{q}_m(t)$ (AQ)

$$\begin{bmatrix} E_x \\ B_y \end{bmatrix} = [C]$$

(AQ)M(Q) ⇒ $E_x^m(z,t) = \left(\frac{2M_m \omega_m^2}{\epsilon_0 V}\right)^{1/2} \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot q_m(t)$ (AQ)

(AQ)M(Q) ⇒ $B_y^m(z,t) = \frac{1}{c} \left(\frac{2M_m}{\epsilon_0 V}\right)^{1/2} \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \dot{q}_m(t)$ (AQ)

Είναι τώρη εύκολο να κβαντωση η λαμιντονια του περιγραφει το πεδιο, αρκει να εφαρμοστει η αντιστοιχια τελεσων

$$\begin{cases} \hat{q}_m = q_m \\ \hat{p}_m = -i\hbar \frac{\partial}{\partial q_m} \\ \hat{H}_m = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \end{cases} \quad 4.17$$

Εισαγουμε τους τελεστες

$$\hat{a}_m = \frac{1}{\sqrt{2M_m\hbar\omega_m}} (M_m\omega_m \hat{q}_m + i\hat{p}_m) \quad \text{"καταστροφης"} \quad 4.18$$

$$\hat{a}_m^+ = \frac{1}{\sqrt{2M_m\hbar\omega_m}} (M_m\omega_m \hat{q}_m - i\hat{p}_m) \quad \text{"δημιουργιας"}$$

$$[\hat{a}_m, \hat{a}_m^+] = \hat{a}_m \hat{a}_m^+ - \hat{a}_m^+ \hat{a}_m = 1 \quad [\hat{q}_m, \hat{p}_m] = i\hbar \quad 4.19$$

← μεταθετες →

$$\hat{q}_m = \left(\frac{\hbar}{2M_m\omega_m}\right)^{1/2} (\hat{a}_m^+ + \hat{a}_m)$$

4.20 $\textcircled{\Phi}$

$$\hat{p}_m = i\left(\frac{M_m\hbar\omega_m}{2}\right)^{1/2} (\hat{a}_m^+ - \hat{a}_m)$$

$$\Rightarrow \hat{H}_m = \hbar\omega_m \left(\hat{a}_m^+ \hat{a}_m + \frac{1}{2}\right) \quad 4.21$$

Οι τελεστες \hat{a}_m^+, \hat{a}_m εχουν τις ιδιοτητες

$$\hat{a}_m^+ |n\rangle = \sqrt{n+1} |n+1\rangle$$

$$\hat{a}_m |n\rangle = \sqrt{n} |n-1\rangle$$

$$|n\rangle = \frac{1}{\sqrt{n!}} (\hat{a}_m^+)^n |0\rangle \quad \hat{a}_m |0\rangle = 0 \quad \hat{a}_m^+ \hat{a}_m |n\rangle = n |n\rangle$$

$$\hat{H}_m |n_m\rangle = \hbar\omega_m \left(n_m + \frac{1}{2}\right) |n_m\rangle \quad (4.23)$$

Το $|n_m\rangle$ παριστα την κατασταση του ^{HM} πεδίου με n_m αριθμο φωτονων.

Την ονομαζουμε κατασταση φωτονικων αριθμων. Τα $|n_m\rangle$ αποτελουν ενα πληρη συστημα βεσην

$$\langle n_m | l_m \rangle = \delta_{nl}$$



4.22

$$\textcircled{\Lambda} \textcircled{Q} \textcircled{M} \Rightarrow E_x(z,t) = \frac{2\sqrt{c'}}{L} \mathcal{N} \cdot \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot \left(\frac{\hbar}{2M_m \omega_m}\right)^{1/2} (\hat{a}_m^\dagger + \hat{a}_m) \Rightarrow$$

η'

$$E_x(z,t) = \left(\frac{4c\mathcal{N}^2 \hbar c m^2 \pi^2 L}{L^2 2 \cdot 2\epsilon_0 \mathcal{N}^2 V m\pi c}\right)^{1/2} \cdot \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot (\hat{a}_m^\dagger + \hat{a}_m) \Rightarrow$$

$$E_x(z,t) = \left(\frac{\hbar \omega_m}{\epsilon_0 V}\right)^{1/2} \cdot \sin\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot (\hat{a}_m^\dagger + \hat{a}_m)$$

Λατα 4.24

$$\textcircled{\Lambda} \textcircled{Q} \textcircled{M} \Rightarrow B_y(z,t) = \frac{2\mathcal{N}}{\sqrt{c'}} \frac{1}{m\pi c} \cdot \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot i \left(\frac{\hbar \omega_m}{2M_m}\right)^{1/2} (\hat{a}_m^\dagger - \hat{a}_m) \Rightarrow$$

φ

$$B_y(z,t) = \left(\frac{4\mathcal{N}^2 \hbar m\pi c c m^2 \pi^2}{c m^2 \pi^2 c^2 2L 2\epsilon_0 \mathcal{N}^2 V}\right) \cdot \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot i (\hat{a}_m^\dagger - \hat{a}_m) \Rightarrow$$

$$B_y(z,t) = \left(\frac{\hbar \omega_m}{\epsilon_0 V}\right)^{1/2} \frac{1}{c} \cdot \cos\left(\frac{m\pi z}{L}\right) \cdot i \cdot (\hat{a}_m^\dagger - \hat{a}_m)$$

Λατα

ΚΒΑΝΤΟΣΗ ΠΕΔΙΩΝ

A) Ηλεκτρομαγνητικό πεδίο

φωτόνια

BE στατιστική

μεταβίβτες

B) πεδίο Μεταβολίσεως

φωτόνια

BE στατιστική

μεταβίβτες

Γ) πεδίο Schrödinger $\Psi(\vec{r}, t)$

ηλεκτρόνια

FD στατιστική

άντιμεταβίβτες

Lagrangian
functional

(α)

εναρτισθείς
Lagrangian

$$L[\phi_j] = \int d^3r \mathcal{L}(\phi_j, \frac{\partial \phi_j}{\partial t}, \frac{\partial \phi_j}{\partial x_i}, \vec{r}, t) \longleftrightarrow q_j \longleftrightarrow \text{δεν κερύμεν λύση} \longleftrightarrow \text{Lagrangian } L(q_j, \dot{q}_j, t)$$

Κανονική της \vec{E} Maxwell
 $\phi(\vec{r}, t) = A(\vec{r}, t)$ αδυναμικό
 $j=1,2,3$ δυναμικά
 $\phi_4(\vec{r}, t) = \phi(\vec{r}, t)$ βαθμωτό
δυναμικό

$\phi_j(\vec{r}, t) = \sum_i \xi_i(\vec{r}, t)$ η κερύμενη
δίνω τη λύση
ισορροπίας
 $\frac{\partial^2 \xi_i}{\partial t^2} - c^2 \nabla_{x_i}^2 \xi_i = 0$
 $j=1,2,3$

$\phi_j(\vec{r}, t) = \Psi(\vec{r}, t)$
 $j=1$
(μικροσωματίδια)
κανονική των
 $i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \hat{H}_{sch} \Psi$ ή Schrödinger
 $\hat{H}_{sch} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\vec{r})$

Εφαρμογή των "2" αρχών της Hamilton, $\delta \int_{t_0}^{t_1} L dt = 0$ καταλήγουμε στις εξισώσεις Lagrange:

$$\frac{\partial}{\partial t} \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \frac{\partial \phi_j}{\partial t}} - \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \phi_j} + \sum_i \frac{\partial}{\partial x_i} \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \frac{\partial \phi_j}{\partial x_i}} = 0$$

μεδίαση μηχανική

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}_j} \right) - \frac{\partial L}{\partial q_j} = 0$$

εξισώσεις μηχανική

$$\rho = \frac{1}{4\pi} \left[\left(\vec{\nabla} \phi + \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} \right)^2 - (curl \vec{A})^2 \right]$$

η Lagrangian συνάρτηση είναι

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \rho \left[\sum_i \left(\frac{\partial \xi_i}{\partial t} \right)^2 - \sum_{ij} c^2 \left(\frac{\partial \xi_i}{\partial x_j} \right)^2 \right]$$

$$\mathcal{L} = \psi^* (i\hbar \dot{\psi} - \hat{H}_{sch} \psi)$$

$$\Pi_j := \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\frac{\partial \phi_j}{\partial t})}$$

πυκνότητα Hamiltonian $h = \sum_j \Pi_j \frac{\partial \phi_j}{\partial t} - \mathcal{L} = h(\phi_j, \Pi_j, t)$

γενικευμένη
δρμη

$$P_j := \frac{\partial L}{\partial q_j}$$

canonical
momentum
and Hamilton
function (B)

Hamiltonian $H = \sum_j P_j \dot{q}_j - L = H(q_j, P_j, t)$

(A) $\Pi_j = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\frac{\partial \phi_j}{\partial t})} = \frac{1}{4\pi c} \left(\frac{\partial \phi}{\partial x_j} + \frac{1}{c} \frac{\partial A}{\partial t} \right)$
 $j=1,2,3$

$\Pi_4=0$ στον 4 είναι ανεξάρτητος του $\frac{\partial \phi}{\partial t}$

(B) $\Pi_j = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\frac{\partial \phi_j}{\partial t})} = p \frac{\partial \phi_j}{\partial t}$
 $j=1,2,3$

$h = 2\pi c^2 \vec{\Pi}^2 + \frac{1}{8\pi} (\text{curl } \vec{A})^2$

$h = \frac{\Pi^2}{2\rho} + \frac{\rho c^2}{2} \sum_{jk} \left(\frac{\partial \phi_j}{\partial x_k} \right)^2$

(C) $\Pi = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \dot{\psi}} = \frac{\delta \psi^* (i\hbar \dot{\psi} - \hat{H}_{int} \psi)}{\delta \dot{\psi}} = i\hbar \psi^*$

$h = \Pi \dot{\phi} - \mathcal{L} = i\hbar \psi^* \dot{\psi} - \psi^* (i\hbar \dot{\psi} - \hat{H}_{int} \psi)$
 $\Rightarrow h = \psi^* \hat{H}_{int} \psi \quad \Rightarrow \quad \Pi \hat{H}_{int} \psi$

quantization of
the fields

$$\left\{ \begin{array}{l} \phi_j \rightarrow \hat{\phi}_j \\ \Pi_j \rightarrow \hat{\Pi}_j \\ \psi \rightarrow \hat{\psi} \end{array} \right.$$

και απαιτούμε τις αξιοποιίες
exchange μετασβασμ

(1) $[\hat{\phi}_e(\vec{r}, t), \hat{\Pi}_j(\vec{r}', t)]_{\pm} = i\hbar \delta_{ij} \delta(\vec{r} - \vec{r}')$

(2) $[\hat{\phi}_e(\vec{r}, t), \hat{\phi}_j(\vec{r}', t)]_{\pm} = 0$

(3) $[\hat{\Pi}_e(\vec{r}, t), \hat{\Pi}_j(\vec{r}', t)]_{\pm} = 0$

δυσωνία (A) Τελικά... $\hat{H} = \sum_k \hbar \omega_k \left(\hat{b}_{kR}^{\dagger} \hat{b}_{kR} + \frac{1}{2} \right)$

δπου $[\hat{b}_{kR}, \hat{b}_{kR}^{\dagger}] = \delta_{kR}$

$[\hat{b}_{kR}, \hat{b}_{kR}] = 0 = [\hat{b}_{kR}^{\dagger}, \hat{b}_{kR}^{\dagger}]$

δυσωνία (B) Τελικά... $\hat{H} = \sum_k \hbar \omega_k \left(\hat{b}_{kR}^{\dagger} \hat{b}_{kR} + \frac{1}{2} \right)$

δπου $[\hat{b}_{kR}, \hat{b}_{kR}^{\dagger}] = \delta_{kR}$

$[AB]_{\pm} \equiv [AB]_{\pm}$
 $[AB]_{\pm} := AB \pm BA$

- commutator μετασβασμ BOSONS
 + anticommutator αντισμετασβασμ FERMIONS

$(\psi, \hat{A} \phi) \stackrel{\pm}{=} (\hat{A}^{\dagger} \psi, \phi)$
 αν $\hat{A} = \alpha \epsilon \epsilon$ το παραπάνω γράφεται
 $(\psi, \alpha \phi) = (\alpha^{\dagger} \psi, \phi)$
 $(\psi, \alpha \phi) = (\alpha^{\dagger} \psi, \phi) \Rightarrow$ αντισμω για τους
 κινησιμους ερμωκω

(δευτερευουσης εδν υποσυνολο τωσ συνολω των
 ρασημικων τελεστωων) η ενωσια τωσ συνολωσ
 τελεστωσ ταυτιζεται με την ενωσια τωσ ερμωκω
 κινησιμωσ ερμωκω.
 + = *

Μεταρρύθμιση

Φ(ψ̄, t) = ψ(ψ̄, t) → Φ̂(ψ̄, t) = ψ̂(ψ̄, t) μεταρρυθμιση

Πᵢⱼ(ψ̄, t) = iħ ψ̄*(ψ̄, t) → Π̂ᵢⱼ(ψ̄, t) = iħ ψ̂†(ψ̄, t)

καὶ οἱ ἑξῆς μεταβάλλονται (1), (2), (3) γίνονται:

(1) [ψ̂(ψ̄, t), iħ ψ̂†(ψ̄, t)] = iħ S(ψ̄ - ψ̄') ⇒ [ψ̂(ψ̄, t), ψ̂†(ψ̄', t)] = S(ψ̄ - ψ̄') (1)ᶠ

(2) [ψ̂(ψ̄, t), ψ̂(ψ̄', t)] = 0 (2)ᶠ

(3) [iħ ψ̂†(ψ̄, t), iħ ψ̂†(ψ̄', t)] = 0 ⇒ [ψ̂†(ψ̄, t), ψ̂†(ψ̄', t)] = 0 (3)ᶠ

ἡ συνάρτηση Hamiltonian εἶναι ħ = ψ̂†(ψ̄, t) Ĥ_Scd ψ̂(ψ̄, t)

ψ̂† = ∫ d³r' ψ̂†(ψ̄, t) Ĥ_Scd ψ̂(ψ̄, t) A non-interacting electron system.

ψ̂† = ∫ d³r ψ̂†(ψ̄, t) Ĥ_Scd ψ̂(ψ̄, t) + B interacting (Fock) electron system
 1/2 ∫ d³r ∫ d³r' ψ̂†(ψ̄, t) ψ̂†(ψ̄', t) V(ψ̄, ψ̄') ψ̂(ψ̄, t) ψ̂(ψ̄', t)

ἡ σύγκρουση ποσότητος εἶναι δὲν ἔχει ὅμοιο ὄμοιο (ὁμοιο ἐπιπέδου) γράφεται σύμφωνα πρὸς τὴν ἑξῆς μεταβάλλεται (1)-(3)ᶠ καὶ εἶναι:

(+) ψ̂†(ψ̄, t) ψ̂(ψ̄, t) V(ψ̄, ψ̄') ψ̂†(ψ̄', t) ψ̂(ψ̄', t)
 = ψ̂†(ψ̄, t) V(ψ̄, ψ̄') ψ̂(ψ̄', t)

Ἄντικειμενικὴ τῶν μετρίων τελείως εἰς ἰσοσυνάρτησης φₙ (Ĥ_Scd φₙ = Eₙ φₙ) τῆς μονοσωματιδιακῆς ἑξ. Schrödinger.

ψ̂(ψ̄, t) = ∑ₙ α̂ₙ(t) φₙ(ψ̄) Γ

Ἄντις οἱ φₙ ἔχουν τὴν ἀμοιβαίαν ἰσχύοντων ἰσχύοντων (non Block?) Wannier συνάρτησης). Εἶναι βολικὸν νὰ ἐκτελέσῃ τὴν κατάλληλη πάλιν.

ἴσως: [α̂ₙ, α̂ₘ†] = δₙₘ

Ἀντικειμενικὴ ἐπιπέδου α̂ₙ(t) = α̂ₙ

Μὲ τὴν βοήθεια τῶν Γ, S, A γράφονται:

ψ̂† = ∑ₙ Eₙ α̂ₙ† α̂ₙ Δ

Μὲ τὴν βοήθεια τῶν Γ, S, B γράφονται:

ψ̂† = ∑ₙ Eₙ α̂ₙ† α̂ₙ + E
 1/2 ∑_{η, η', δ, κ} α̂ₙ† α̂_{η'}† α̂_δ α̂_κ V_{ηη'δκ}

V_{ηη'δκ} = ∫ d³r ∫ d³r' φ_η*(ψ̄) φ_{η'}*(ψ̄') V(ψ̄, ψ̄') φ_δ(ψ̄) φ_κ(ψ̄')

Pauli Matrices

$$\hat{\sigma}_x = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \quad \hat{\sigma}_y = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix} \quad \hat{\sigma}_z = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

$$[\hat{\sigma}_x, \hat{\sigma}_y] = 2i\hat{\sigma}_z \quad \text{και κυκλικά}$$

$$\hat{\sigma}_x^2 = \hat{\sigma}_y^2 = \hat{\sigma}_z^2 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} = \hat{\mathbb{I}}$$

$$\{\hat{\sigma}_x, \hat{\sigma}_y\} = \hat{\sigma}_x \hat{\sigma}_y + \hat{\sigma}_y \hat{\sigma}_x = 0$$

$$\{\hat{\sigma}_y, \hat{\sigma}_z\} = \hat{\sigma}_y \hat{\sigma}_z + \hat{\sigma}_z \hat{\sigma}_y = 0$$

$$\{\hat{\sigma}_z, \hat{\sigma}_x\} = \hat{\sigma}_z \hat{\sigma}_x + \hat{\sigma}_x \hat{\sigma}_z = 0$$

} Pauli matrices anticommute

$$(\hat{S}_+ + \hat{S}_-) = \hat{\sigma}_x$$

$$(\hat{S}_+ - \hat{S}_-) = i\hat{\sigma}_z$$

Maxwell equations in terms of total charge and current

differential form

integral form

∇. Gauss

$$\oint_{S=\partial V} \vec{\Delta} \cdot d\vec{a} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{\Delta} dV$$

∇. Stokes

$$\oint_{L=\partial S} \vec{\Delta} \cdot d\vec{l} = \int_S \vec{\nabla} \times \vec{\Delta} \cdot d\vec{a}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0}$$

$$\oint_{S=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{a} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{E} dV = \frac{q_{enc}}{\epsilon_0} \Rightarrow \Phi_{E, S=\partial V} = \oint_{S=\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{a} = \frac{q_{enc}}{\epsilon_0}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$

$$\oint_{S=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{a} = \int_V \vec{\nabla} \cdot \vec{B} dV = 0 \Rightarrow \Phi_{B, S=\partial V} = \oint_{S=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{a} = 0$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{l} = \int_S \vec{\nabla} \times \vec{E} \cdot d\vec{a} = -\frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{B} \cdot d\vec{a} \Rightarrow \mathcal{E} = \oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{l} = -\frac{\partial \Phi_{B, S}}{\partial t}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu_0 \vec{J} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \int_S \vec{\nabla} \times \vec{B} \cdot d\vec{a} = \mu_0 I_{stat, S} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial}{\partial t} \oint_S \vec{E} \cdot d\vec{a}$$

$$\Rightarrow \oint_{L=\partial S} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \mu_0 I_{stat, S} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \Phi_{E, S}}{\partial t}$$

$I_{induced}$

Maxwell equations in terms of free charge and current

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{D} = \rho_f$$

$$\oint_{S=\partial V} \vec{D} \cdot d\vec{a} = q_{f, enc}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$

$$\oint_{S=\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{a} = 0$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\mathcal{E} = \oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{l} = -\frac{\partial \Phi_{B, S}}{\partial t}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{H} = \vec{J}_f + \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{H} \cdot d\vec{l} = I_{f, stat, S} + \frac{\partial \Phi_{D, S}}{\partial t}$$

Αν έχω μια διαχωριστική επιφάνεια δύο μέσων και δεν υπάρχουν ελεύθερα φορτία κ ρωμματα

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{D} = 0$$

$$\oint \vec{D} \cdot d\vec{a} = 0$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$

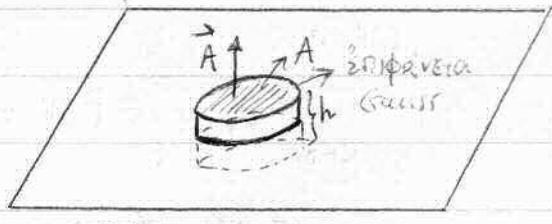
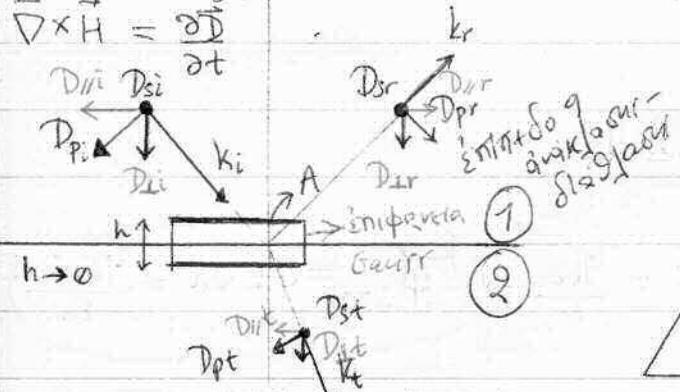
$$\oint \vec{B} \cdot d\vec{a} = 0$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{\ell} = -\frac{\partial}{\partial t} \Phi_{BS}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{H} = \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{H} \cdot d\vec{\ell} = \frac{\partial}{\partial t} \Phi_{DS}$$



Συμπήματα Gauss $\oint \vec{D} \cdot d\vec{a} = 0$ κ $\oint \vec{B} \cdot d\vec{a} = 0$

\vec{D}_\perp : component of \vec{D} normal to boundary

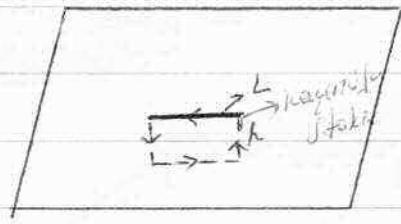
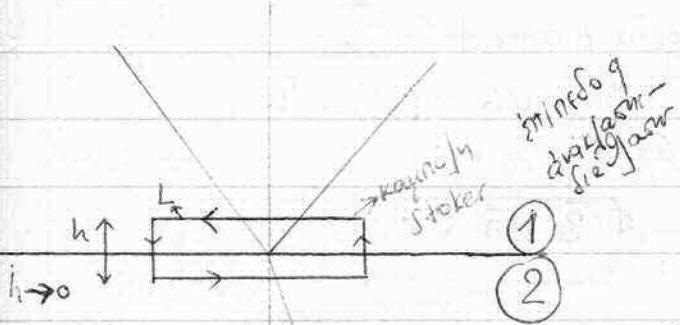
$$\oint \vec{D} \cdot d\vec{a} = 0 \Rightarrow -D_{\perp 1} \cdot A + D_{\perp 2} \cdot A = 0 \Rightarrow D_{\perp 1} = D_{\perp 2}$$

τα ηλιαρα συνεχονται διαφορετα στον h → 0 $\delta_{h \rightarrow 0} D_{\perp}$ continuous across boundary

$$\oint \vec{B} \cdot d\vec{a} = 0 \Rightarrow \dots \delta_{\text{cylinder}} \dots$$

$$\Rightarrow B_{\perp 1} = B_{\perp 2}$$

$\delta_{h \rightarrow 0} B_{\perp}$ continuous across boundary



Συμπήματα Stoker $\oint \vec{E} \cdot d\vec{\ell} = -\frac{\partial \Phi_{BS}}{\partial t}$ κ $\oint \vec{H} \cdot d\vec{\ell} = \frac{\partial \Phi_{DS}}{\partial t}$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{\ell} = -\frac{\partial \Phi_{BS}}{\partial t} \quad \text{κ} \quad \oint_{L=\partial S} \vec{H} \cdot d\vec{\ell} = \frac{\partial \Phi_{DS}}{\partial t}$$

$$\oint_{L=\partial S} \vec{E} \cdot d\vec{\ell} = E_{\parallel 1} L - E_{\parallel 2} L \quad -\frac{\partial \Phi_{BS}}{\partial t} = -\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{Lh}{2} B_{s1} + \frac{Lh}{2} B_{s2} \right) \rightarrow 0$$

\vec{E}_{\parallel} : component of \vec{E} parallel to the boundary $\Rightarrow E_{\parallel 1} = E_{\parallel 2}$

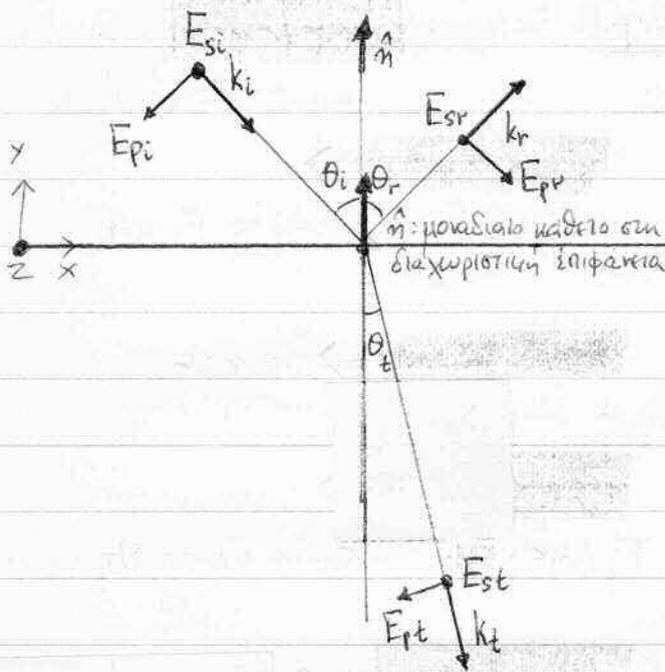
$\delta_{h \rightarrow 0} E_{\parallel}$ continuous across boundary

$$\oint_{L=\partial S} \vec{H} \cdot d\vec{\ell} = H_{\parallel 1} L - H_{\parallel 2} L$$

$$\frac{\partial \Phi_{DS}}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{Lh}{2} D_{s1} + \frac{Lh}{2} D_{s2} \right) \rightarrow 0$$

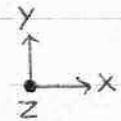
$$\Rightarrow H_{\parallel 1} = H_{\parallel 2}$$

$\delta_{h \rightarrow 0} H_{\parallel}$ continuous across boundary



$\vec{E} \perp \vec{q}$ s πόλωση ($\vec{E} \perp \vec{q}$) TE πόλωση
 $\vec{E} \in \vec{q}$ p πόλωση ($\vec{E} \in \vec{q}$) TM πόλωση

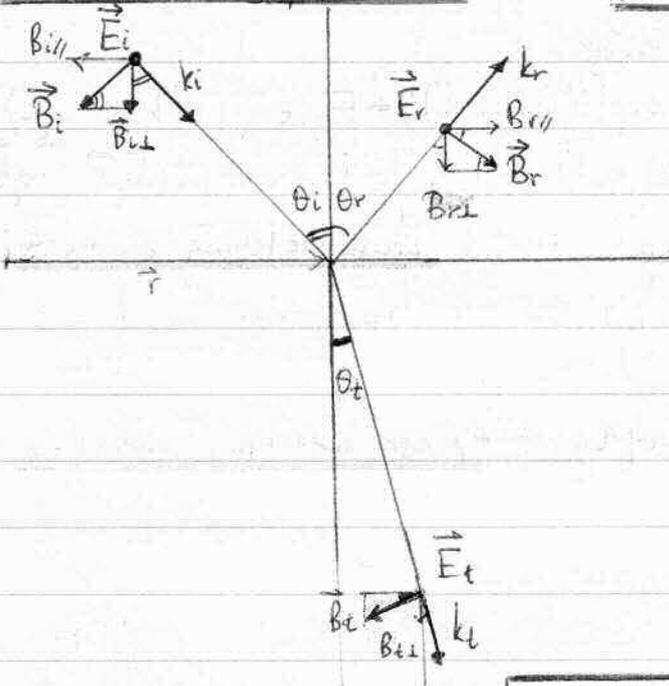
- ① επίπεδο \vec{k}_i, \hat{n}
- ② επίπεδο πρόσπτωσης \hat{n}
 επίπεδο \vec{q}
 xy επίπεδο



TE polarization
 ($\vec{E} \perp \vec{q}$).

ΥΠΕΝΘΥΜΙΖΕΤΑΙ
 $\vec{E} \times \vec{B} \parallel \vec{k}$

TE polarization or (S) polarization first



D_{\perp} continuous \Rightarrow τίποτε

B_{\perp} continuous \Rightarrow

$-B_i \sin \theta_i - B_r \sin \theta_r = -B_t \sin \theta_t$

$E_{||}$ continuous \Rightarrow

$E_r + E_i = E_t$

$H_{||}$ continuous \Rightarrow

$\frac{B_i \cos \theta_i}{\mu_0 \mu_1} = \frac{B_r \cos \theta_r}{\mu_0 \mu_1} = \frac{B_t \cos \theta_t}{\mu_0 \mu_2}$

ΥΠΕΝΘΥΜΙΖΕΤΑΙ

$\vec{D} = \epsilon_0 \epsilon \vec{E}$ έννοείται ότι τα ϵ, μ
 $\vec{B} = \mu_0 \mu \vec{H}$ είναι σταθερές και
 όχι ταχύτητες.

ΥΠΕΝΘΥΜΙΖΕΤΑΙ

$\frac{E}{B} = c$
 $\eta = \frac{c_0}{c}$
 $\Rightarrow B = \eta \frac{E}{c_0}$

ΥΠΕΝΘΥΜΙΖΕΤΑΙ

$c = \lambda \nu = \frac{2\pi \nu}{k}$

Στοθεση $\nu = \text{σταθερό}$
 [x1] κατά την διάχυση
 και κατά την διεύθυνση από μέσο

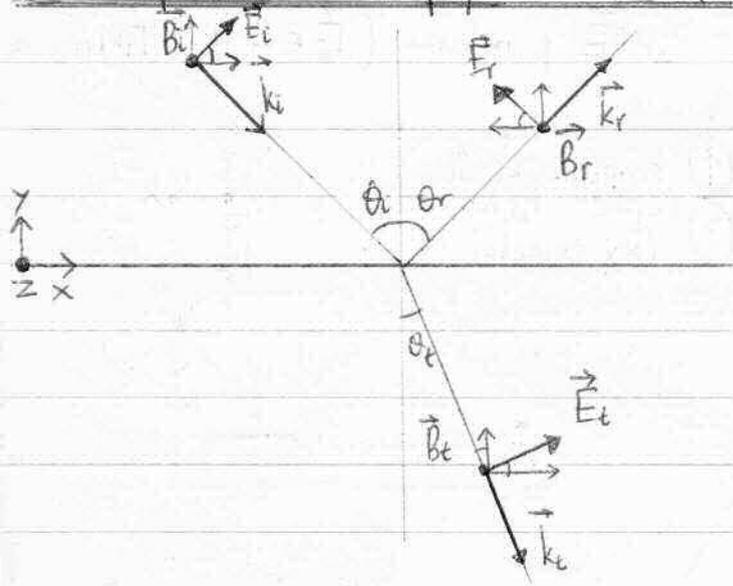
$\eta_i = \frac{c_0}{c_i} = \frac{2\pi \nu}{|k_i| 2\pi \nu} \Rightarrow$

$|k_i| = n_i |k_0|$
 $|k_r| = n_r |k_0|$
 $|k_t| = n_t |k_0|$
 $n_i = n_r = n_t$
 $n_2 = n_t$

$|k_i| = n_1 |k_0|$
 $|k_r| = n_1 |k_0|$
 $|k_t| = n_2 |k_0|$

TM polarization or p polarization ($\vec{E} \perp \vec{q}$)

Έχει συσχολία
ή έκδοξη φάσης



D_{\perp} continuous \Rightarrow

$$E_i \sin \theta_i + E_r \sin \theta_r = E_t \sin \theta_t$$

B_{\perp} continuous \Rightarrow trivial

E_{\parallel} continuous \Rightarrow

$$E_i \cos \theta_i - E_r \cos \theta_r = E_t \cos \theta_t$$

H_{\parallel} continuous $\Rightarrow B_i + B_r = B_t$

κόπη κόπη κόπη

Αν τα πεδία είναι σταθερά...

(TE) E_{\parallel} continuous $E_r + E_i = E_t \Rightarrow E_0 \exp[i(\vec{k}_r \cdot \vec{r} - \omega_r t)] + E_0 \exp[i(\vec{k}_i \cdot \vec{r} - \omega_i t)] = E_0 \exp[i(\vec{k}_t \cdot \vec{r} - \omega_t t)]$

$\forall t \forall \vec{r}$ συνδεδεμένα

$\Rightarrow \vec{k}_r \cdot \vec{r} - \omega_r t = \vec{k}_i \cdot \vec{r} - \omega_i t = \vec{k}_t \cdot \vec{r} - \omega_t t$ "phase matching condition"

(TM) H_{\parallel} continuous $B_r + B_i = B_t \Rightarrow$... παρρησιώ... \Rightarrow

$\Rightarrow \vec{k}_r \cdot \vec{r} - \omega_r t = \vec{k}_i \cdot \vec{r} - \omega_i t = \vec{k}_t \cdot \vec{r} - \omega_t t$ "phase matching condition"

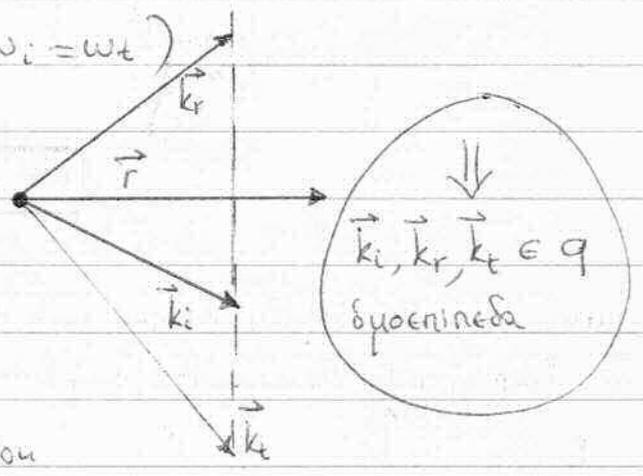
APA $\Rightarrow \omega_r = \omega_i = \omega_t$ ($\vec{n} \cdot \vec{r} = 0 \Rightarrow \omega_r = \omega_i = \omega_t$)

$\vec{k}_i \cdot \vec{r} = \vec{k}_r \cdot \vec{r} = \vec{k}_t \cdot \vec{r}$

$\vec{k}_i \cdot \vec{r} = \vec{k}_r \cdot \vec{r} \Rightarrow |\vec{k}_i| |\vec{r}| \cos(\frac{\pi}{2} - \theta_i) = |\vec{k}_r| |\vec{r}| \cos(\frac{\pi}{2} - \theta_r) \Rightarrow$

$n_1 |\vec{k}_0| \sin \theta_i = n_1 |\vec{k}_0| \sin \theta_r \Rightarrow \theta_r = \theta_i$

law of reflection
νόμος ανάκλισης



$\vec{k}_i \cdot \vec{r} = \vec{k}_t \cdot \vec{r} \Rightarrow |\vec{k}_i| |\vec{r}| \cos(\frac{\pi}{2} - \theta_i) = |\vec{k}_t| |\vec{r}| \cos(\frac{\pi}{2} - \theta_t) \Rightarrow n_1 |\vec{k}_0| \sin \theta_i = n_2 |\vec{k}_0| \sin \theta_t \Rightarrow$

$\Rightarrow n_1 \sin \theta_i = n_2 \sin \theta_t$ law of refraction
νόμος διάθλιξης

TE

$$E_r + E_i = E_t$$

$$\frac{B_i \cos \theta_i}{\mu_0 \mu_1} - \frac{B_r \cos \theta_r}{\mu_0 \mu_1} = \frac{B_t \cos \theta_t}{\mu_0 \mu_2}$$

"Έσω με μαγνητικά υφια (μ₁=μ₂=1)

$$B = n \frac{E}{c_0}$$

$$E_r + E_i = E_t$$

$$n_1 E_i \cos \theta_i - n_1 E_r \cos \theta_r = n_2 E_t \cos \theta_t$$

$$\eta := \frac{n_2}{n_1}$$

$$E_r + E_i = E_t$$

$$E_i \cos \theta_i - E_r \cos \theta_r = \eta E_t \cos \theta_t$$

$$E_i + E_r = E_t$$

$$E_i - E_r = \frac{\eta E_t \cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$(+)\ 2E_i = E_t \left(1 + \frac{\eta \cos \theta_t}{\cos \theta_i}\right)$$

$$t_{TE} := \frac{E_t}{E_i} = \frac{2 \cos \theta_i}{\cos \theta_i + \eta \cos \theta_t} = \frac{2 n_1 \cos \theta_i}{n_1 \cos \theta_i + n_2 \cos \theta_t}$$

$$\cos \theta_t = \sqrt{1 - \sin^2 \theta_t} = \sqrt{1 - \frac{\sin^2 \theta_i}{n^2}}$$

$$n_i \sin \theta_i = n_t \sin \theta_t \Rightarrow \sin \theta_i = n \sin \theta_t$$

$$t_{TE} = \frac{2 \cos \theta_i}{\cos \theta_i + n \sqrt{1 - \frac{\sin^2 \theta_i}{n^2}}} \Rightarrow t_{TE} = \frac{2 \cos \theta_i}{\cos \theta_i + \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}$$

$$(E_t =) E_i + E_r = (E_i - E_r) \cos \theta_i$$

$$E_r \left(1 + \frac{\cos \theta_i}{n \cos \theta_t}\right) = E_i \left(\frac{\cos \theta_i}{n \cos \theta_t} - 1\right) \Rightarrow$$

$$r_{TE} := \frac{E_r}{E_i} = \frac{\cos \theta_i - n \cos \theta_t}{\cos \theta_i + n \cos \theta_t} = \frac{n_1 \cos \theta_i - n_2 \cos \theta_t}{n_1 \cos \theta_i + n_2 \cos \theta_t}$$

$$\eta r_{TE} = \frac{\cos \theta_i - \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}{\cos \theta_i + \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}$$

"Απα $t_{TE} = r_{TE} + 1$

TM

reflectance (R) & transmittance (T)

$$E_i \cos \theta_i - E_r \cos \theta_r = E_t \cos \theta_t$$

$$\frac{B_i}{\mu_0 \mu_1} + \frac{B_r}{\mu_0 \mu_1} = \frac{B_t}{\mu_0 \mu_2}$$

"Έσω με μαγνητικά υφια (μ₁=μ₂=1)

$$B = \eta \frac{E}{c_0}$$

$$E_i \cos \theta_i - E_r \cos \theta_r = E_t \cos \theta_t$$

$$n_1 E_i + n_1 E_r = n_2 E_t$$

$$\eta := \frac{n_2}{n_1}$$

$$E_i - E_r = E_t \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$E_i + E_r = \eta E_t$$

$$(+)\ 2E_i = E_t \left(\eta + \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i}\right) \Rightarrow$$

$$t_{TM} := \frac{E_t}{E_i} = \frac{2 \cos \theta_i}{\eta \cos \theta_i + \cos \theta_t} = \frac{2 n_1 \cos \theta_i}{n_2 \cos \theta_i + n_1 \cos \theta_t}$$

$$\eta t_{TM} = \frac{2 \cos \theta_i}{n \cos \theta_i + \sqrt{1 - \frac{\sin^2 \theta_i}{n^2}}} \Rightarrow$$

$$t_{TM} = \frac{2 n \cos \theta_i}{n^2 \cos \theta_i + \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}$$

(E_t =)

$$E_i \left(\frac{n \cos \theta_i}{\cos \theta_t} - 1\right) = E_r \left(\frac{n \cos \theta_i}{\cos \theta_t} + 1\right)$$

$$\Rightarrow r_{TM} := \frac{E_r}{E_i} = \frac{n \cos \theta_i - \cos \theta_t}{n \cos \theta_i + \cos \theta_t}$$

$$\eta r_{TM} = \frac{n_1 \cos \theta_i - n_2 \cos \theta_t}{n_1 \cos \theta_i + n_2 \cos \theta_t}$$

$$\eta r_{TM} = \frac{n^2 \cos \theta_i - \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}{n^2 \cos \theta_i + \sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_i}}$$

"Απα $r_{TM} - \eta t_{TM} = -1$

polarization or Brewster angle

γωνία πολώσεως ΓΩΝΙΑ Brewster

Αν θέλω να μην υπάρχει ανάκλαση TE

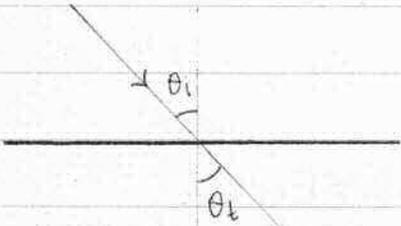
$$r_{TE} = 0 \Rightarrow n_i \cos \theta_i = n_t \cos \theta_t \Rightarrow$$

$$\text{ή} \quad n_i \sin \theta_i = n_t \sin \theta_t$$

$$\Rightarrow \tan \theta_i = \tan \theta_t \Rightarrow \theta_t = \theta_i$$

$$\theta_i, \theta_t \text{ όφειλεται να είναι ίσες} \Rightarrow n_t = n_i$$

δηλ. δεν υπάρχει αλλαγή μέσου



Τότε $t_{TE} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_i \cos \theta_i + n_t \cos \theta_t} = 1$

Σημειώστε τα $r_{TE} = 0, t_{TE} = 1$
 επαληθεύουν την $t_{TE} = r_{TE} + 1$

Αν θέλω να μην υπάρχει ανάκλαση TM

$$r_{TM} = 0 \Rightarrow n_t \cos \theta_i = n_i \cos \theta_t \Rightarrow$$

$$n_t \sin \theta_t = n_i \sin \theta_i$$

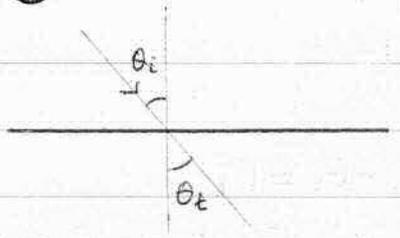
$$\Rightarrow \frac{\cos \theta_i}{\sin \theta_t} = \frac{\cos \theta_t}{\sin \theta_i} \Rightarrow 2 \sin \theta_i \cos \theta_i = 2 \sin \theta_t \cos \theta_t$$

$$\Rightarrow \sin(2\theta_t) = \sin(2\theta_i) \Rightarrow$$

- ① $2\theta_t = 2\theta_i$
- ② $2\theta_t = \pi - 2\theta_i$

① $\theta_t = \theta_i$
 $n_t = n_i$

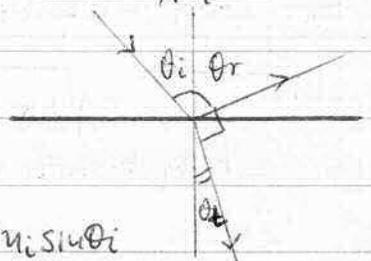
δηλ. δεν υπάρχει αλλαγή μέσου



Τότε $t_{TM} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_t \cos \theta_i + n_i \cos \theta_t} = 1$

② $\theta_t = \frac{\pi}{2} - \theta_i$ ή $\theta_i + \theta_t = \frac{\pi}{2} \Leftrightarrow \theta_r + \theta_t = \frac{\pi}{2}$

ή ανάκλαση είναι κάθετη
 στο διαθλωμένο



έτσι $n_t \sin \theta_t = n_i \sin \theta_i$

$$\Rightarrow n_t \sin(\frac{\pi}{2} - \theta_i) = n_i \sin \theta_i \Rightarrow \frac{n_t}{n_i} = \frac{\sin \theta_i}{\cos \theta_i}$$

$$\Rightarrow \eta = \frac{n_t}{n_i} = \tan \theta_i$$

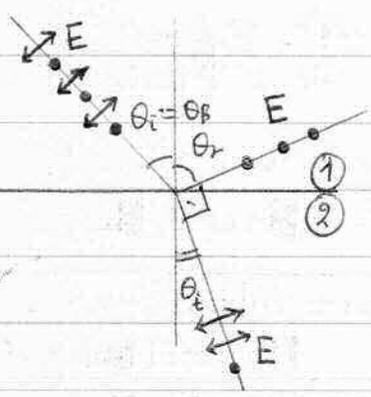
γωνία Brewster θ_B

(ή και από $n_t \cos \theta_i = n_i \cos \theta_t \Rightarrow \dots$)

Τότε $t_{TM} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_t \cos \theta_i + n_i \cos \theta_t} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_t \cos \theta_i + n_i \sin \theta_i}$

$$\Rightarrow t_{TM} = \frac{2}{n + \tan \theta_i} = \frac{2}{2n} \Rightarrow t_{TM} = \frac{1}{n}$$

ΣΥΝΟΠΤΙΚΑ



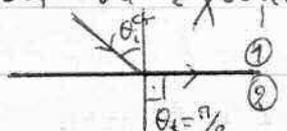
total internal reflection

Όλική εσωτερική ανάκλαση $n_i > n_t$

v. διαθλώσεως $n_i \sin \theta_i = n_t \sin \theta_t \Rightarrow \sin \theta_i < \sin \theta_t \Rightarrow \theta_i < \theta_t$
 $n_i > n_t \Rightarrow \eta = \frac{n_t}{n_i} < 1$ } οφείλει να είναι $\theta_i < \theta_t$
 $\theta_i \uparrow \Rightarrow \sin \theta_i \uparrow \Rightarrow \sin \theta_t \uparrow \Rightarrow \theta_t \uparrow$

οριακό $\theta_t = \frac{\pi}{2}$ $\theta_i^{cr} = \theta_i$

και τότε θα έχουμε $n_i \sin \theta_i^{cr} = n_t \sin \left(\frac{\pi}{2}\right) \Rightarrow \sin \theta_i^{cr} = \frac{n_t}{n_i} = n$



τότε

$$t_{TE} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_i \cos \theta_i + n_t \cos \theta_t} = \frac{2n_i \cos \theta_i^{cr}}{n_i \cos \theta_i^{cr} + n_t \cos(\pi/2)} = 2$$

$$r_{TE} = \frac{n_i \cos \theta_i - n_t \cos \theta_t}{n_i \cos \theta_i + n_t \cos \theta_t} = \frac{n_i \cos \theta_i^{cr} - n_t \cos(\pi/2)}{n_i \cos \theta_i^{cr} + n_t \cos(\pi/2)} = 1$$

$t_{TE} = r_{TE} + 1$ ίσχυει για και $2 = 1 + 1$

$$t_{TM} = \frac{2n_i \cos \theta_i}{n_t \cos \theta_i + n_i \cos \theta_t} = \frac{2n_i \cos \theta_i^{cr}}{n_t \cos \theta_i^{cr} + n_i \cos(\pi/2)} = \frac{2}{n}$$

$$r_{TM} = \frac{n_t \cos \theta_i - n_i \cos \theta_t}{n_t \cos \theta_i + n_i \cos \theta_t} = \frac{n_t \cos \theta_i^{cr} - n_i \cos(\pi/2)}{n_t \cos \theta_i^{cr} + n_i \cos(\pi/2)} = 1$$

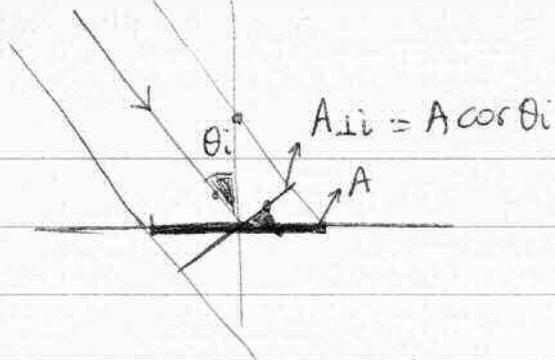
$r_{TM} - n t_{TM} = -1$ ίσχυει για και $1 - n \cdot \frac{2}{n} = -1$

Διάνυσμα Poynting

$$\vec{S} = \vec{E} \times \vec{H} \quad [\vec{S}] = [\vec{E}][\vec{H}] = \frac{V}{m} \frac{A}{m} = \frac{V}{m^2 s} = \frac{joule}{m^2 s} = \frac{W}{m^2}$$

$$|\vec{S}| = |\vec{E}| |\vec{H}| = \frac{|\vec{E}| |\vec{B}|}{\mu_0} = \frac{|\vec{E}|^2 n}{\mu_0 c} = \frac{|\vec{E}|^2}{\mu_0^2 c} \sqrt{\epsilon \mu \epsilon_0 \mu_0} \Rightarrow |\vec{S}| = |\vec{E}|^2 \sqrt{\frac{\epsilon \epsilon_0}{\mu_0}}$$

$$\left. \begin{array}{l} |\vec{E}| = c \\ |\vec{B}| \end{array} \right\} \Rightarrow |\vec{B}| = \frac{|\vec{E}|}{c} \quad \left. \begin{array}{l} c_0 = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}} \\ c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon \epsilon_0 \mu_0}} \end{array} \right\} \Rightarrow \eta = \frac{c_0}{c} = \sqrt{\frac{\epsilon \epsilon_0 \mu_0}{\epsilon_0 \mu_0}} \Rightarrow \eta = \sqrt{\epsilon \mu}$$



$$|\vec{S}_i| = \frac{P_i}{A_{\perp i}}$$

$$\Rightarrow P_i = |\vec{S}_i| A_{\perp i} = |\vec{S}_i| A \cos \theta_i$$

$$P_i = P_r + P_t \Rightarrow |\vec{S}_i| A \cos \theta_i = |\vec{S}_r| A \cos \theta_r + |\vec{S}_t| A \cos \theta_t$$

~~$$|\vec{S}_i| = |\vec{S}_r| + |\vec{S}_t| \cos \theta_t$$~~

$$1 = \frac{|\vec{S}_r|}{|\vec{S}_i|} + \frac{|\vec{S}_t|}{|\vec{S}_i|} \cos \theta_t$$

$$\frac{n \cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$1 = \frac{|\vec{E}_r|^2 \sqrt{\epsilon_1 \epsilon_0 \mu_1 \mu_0}}{|\vec{E}_i|^2 \sqrt{\mu_1 \mu_0 \epsilon_1 \epsilon_0}} + \frac{|\vec{E}_t|^2 \sqrt{\epsilon_2 \epsilon_0 \mu_1 \mu_0} \cos \theta_t}{|\vec{E}_i|^2 \sqrt{\mu_2 \mu_0 \epsilon_1 \epsilon_0} \cos \theta_i}$$

$$1 = r^2 + t^2 \sqrt{\frac{\epsilon_2 \mu_1}{\mu_2 \epsilon_1}} \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i} \Rightarrow 1 = r^2 + t^2 \frac{\sqrt{\epsilon_2}}{\sqrt{\epsilon_1}} \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$1 = r^2 + t^2 \eta \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$R = r^2$$

$$T = t^2 \eta \frac{\cos \theta_t}{\cos \theta_i}$$

$$\frac{\eta_2}{\eta_1}$$