

# Παράρτημα Α΄

## ΑΣΚΗΣΕΙΣ

### Α΄.1 Ασκήσεις Κεφαλαίου 1: Εισαγωγή στη κβαντική φύση του φωτός.

**Άσκηση 1.** Συμβατικά στην περιοχή του ηλεκτρομαγνητικού φάσματος μακρινό υπέρυθρο (far infrared, FIR) έχουμε μήκος κύματος  $25 \mu\text{m} < \lambda < 1000 \mu\text{m}$ . Βρείτε σε τι  $x$  (Εξ. 1.10) αντιστοιχεί το FIR για θερμοκρασία (α΄) 300 K δηλαδή περίπου για τη θερμοκρασία ενός ζώου, (β΄) 6000 K δηλαδή περίπου για την ενεργό θερμοκρασία της φωτόσφαιρας του Ηλίου, (γ΄) 6 K.

**Άσκηση 2.** Συμβατικά στην περιοχή του ηλεκτρομαγνητικού φάσματος υπεριώδης (ultraviolet, UV) έχουμε μήκη κύματος  $10 \text{ nm} < \lambda < 400 \text{ nm}$ . Βρείτε σε τι  $x$  (Εξ. 1.10) αντιστοιχεί το UV για θερμοκρασία (α΄) 300 K δηλαδή περίπου για τη θερμοκρασία ενός ζώου, (β΄) 6000 K δηλαδή περίπου για την ενεργό θερμοκρασία της φωτόσφαιρας του Ηλίου, (γ΄) 6 K.

**Άσκηση 3.** Να εξεταστεί η συμπεριφορά του νόμου Planck στα εξής όρια: (α΄) μηδενική συχνότητα, και (β΄) άπειρη συχνότητα. Επίσης, να αποδειχθεί ότι (γ΄) στις πολύ μικρές συχνότητες ταυτίζεται με το νόμο Rayleigh-Jeans, ενώ (δ΄) στις πολύ μεγάλες συχνότητες ταυτίζεται με το νόμο Wien.

#### Λύση ασκήσεως 3.

Για  $\nu \rightarrow 0 \Rightarrow x \rightarrow 0$  :

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

α΄

β'

Για  $\nu \rightarrow \infty \Rightarrow x \rightarrow \infty$  :

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

Για μικρές συχνότητες δηλαδή για μικρά  $x$  ( $x \downarrow$ ):

$$f(x) = f(0) + f'(0)\frac{x}{1!} + f''(0)\frac{x^2}{2!} + \dots \quad (\text{A'.1})$$

δηλαδή

$$e^x - 1 = 1 + 1\frac{x}{1!} + 1\frac{x^2}{2!} + \dots - 1 \approx x \quad (\text{1ης τάξεως προσέγγιση}), \quad (\text{A'.2})$$

οπότε

$$\rho = \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1} \simeq \rho_0 \frac{x^3}{x} = \rho_0 x^2 = \rho_{RJ}. \quad (\text{A'.3})$$

Για μεγάλες συχνότητες δηλαδή για μεγάλα  $x$  ( $x \uparrow$ ):

$$e^x - 1 \simeq e^x \Rightarrow \rho = \rho_0 \frac{x^3}{e^x - 1} \simeq \rho_0 \frac{x^3}{e^x} = \rho_W \quad (\text{A'.4})$$

**Άσκηση 4.** Αποδείξτε ότι  $\rho_W(\nu, T) \neq \rho_{RJ}(\nu, T)$  για μικρές και μεγάλες συχνότητες (δηλαδή για μικρά και μεγάλα  $x$ ).

**Λύση ασκήσεως 4.**

Για μεγάλα  $x$  ( $x \uparrow$ )

$$\lim_{x \rightarrow \infty} \rho_{RJ} = \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} x^2 = \infty \neq \lim_{x \rightarrow \infty} \rho_W = \rho_0 \lim_{x \rightarrow \infty} \frac{x^3}{e^x} = 0 \quad (\text{A'.5})$$

Για μικρά  $x$  ( $x \downarrow$ ), παρόλο που για  $x \rightarrow 0$  και τα δύο μηδενίζονται

$$\lim_{x \rightarrow 0} \rho_{RJ} = \rho_0 \lim_{x \rightarrow 0} x^2 = 0 = \lim_{x \rightarrow 0} \rho_W = \rho_0 \lim_{x \rightarrow 0} \frac{x^3}{e^x} = 0, \quad (\text{A'.6})$$

ωστόσο, παραμένουν άνισα. Πράγματι, με τη βοήθεια του αναπτύγματος

$$f(x) = f(0) + f'(0)\frac{x}{1!} + f''(0)\frac{x^2}{2!} + \dots \quad (\text{A'.7})$$

διαπιστώνουμε ότι

$$e^x = 1 + 1 \frac{x}{1!} + 1 \frac{x^2}{2!} + \dots \approx 1 + x \quad (1\text{ης τάξεως προσέγγιση}), \quad (\text{A'.8})$$

οπότε

$$\rho_W = \rho_0 \frac{x^3}{e^x} \approx \rho_0 \frac{x^3}{1+x} \neq \rho_0 x^2 = \rho_{RJ}. \quad (\text{A'.9})$$

**Άσκηση 5.** Αποδείξτε ότι η αντικατάσταση ενός ανύσματος θέσεως

$$\vec{r} \rightarrow -\vec{r} \quad (\text{A'.10})$$

ισοδυναμεί στις σφαιρικές συντεταγμένες με τις αντικαταστάσεις

$$\begin{aligned} r &\rightarrow r \\ \theta &\rightarrow \pi - \theta \\ \phi &\rightarrow \pi + \phi \end{aligned} \quad (\text{A'.11})$$

**Άσκηση 6.** Η συνάρτηση  $\Gamma$  [63] είναι επέκταση σε πραγματικούς και μιγαδικούς αριθμούς του παραγοντικού με το όρισμά του μετατοπισμένο κατά  $-1$ . Αποδεικνύεται τελικά ότι

$$\Gamma(n) = (n-1)! \quad \text{για } n = 1, 2, 3, \dots \quad \text{παραγοντική μορφή} \quad (\text{A'.12})$$

Η συνάρτηση  $\Gamma$  ορίζεται για όλους τους μιγαδικούς αριθμούς εκτός από τους αρνητικούς ακεραίους και το μηδέν  $(0, -1, -2, \dots)$ . Εάν ο μιγαδικός  $z$  έχει θετικό πραγματικό μέρος,  $Real(z) > 0$ , τότε ορίζεται από τη σχέση

$$\Gamma(z) := \int_0^\infty e^{-t} t^{z-1} dt \quad \text{μορφή Euler} \quad (\text{A'.13})$$

Ο ορισμός μπορεί να επεκταθεί σε όλους τους μιγαδικούς εκτός από τους μη θετικούς ακεραίους με τρόπο που δε μας ενδιαφέρει εδώ. Η συνάρτηση  $\Gamma$  χρησιμοποιείται

δ'

κυρίως στις πιθανότητες και τη στατιστική. Ο συμβολισμός  $\Gamma(z)$  οφείλεται στον Legendre. Υπάρχουν κι άλλες μορφές

$$\Gamma(z) = 2 \int_0^\infty e^{-t^2} t^{2z-1} dt \quad (\text{A'.14})$$

$$\Gamma(z) = \int_0^1 [\ln(1/t)]^{z-1} dt \quad (\text{A'.15})$$

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

$$\Gamma(z+1) = z\Gamma(z) \quad (\text{A'.16})$$

$$\Gamma(1) = 1 \quad (\text{A'.17})$$

$$\Gamma(n) = (n-1)! \quad (\text{A'.18})$$

$$\Gamma(1/2) = \sqrt{\pi} \quad (\text{A'.19})$$

Δίνεται το ολοκλήρωμα Gauss

$$\int_0^\infty e^{-ax^2} dx = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{a}}. \quad (\text{A'.20})$$

(β') Να αποδειχθεί ότι

$$I = \int_0^\infty e^{-\gamma r} r^n dr = \gamma^{-(n+1)} n! \quad (\text{A'.21})$$

όπου  $n = 1, 2, 3, \dots$  και  $\gamma > 0$ .

**Άσκηση 7.** Ελέγξτε τα ακόλουθα [63,64]: (α') Θεωρώντας γνωστό ότι  $\int_0^\infty \frac{\sin^2(ax)}{x^2} dx = \frac{\pi}{2}|a|$ , δείξτε ότι για  $t > 0$ ,  $\int_{-\infty}^\infty \frac{\sin^2(xt/2)}{x^2} dx = \frac{\pi t}{2}$ . (β')  $e^{\pm i(\phi+\pi)} = -e^{\pm i\phi}$  (γ')  $\int_0^{2\pi} e^{i\phi} d\phi = 0$  (δ') Σε προσέγγιση πρώτης τάξεως  $\sqrt{c+x} \approx \sqrt{c} + \frac{x}{2\sqrt{c}}$ .

**Λύση ασκήσεως 7.**

Τα τρία πρώτα είναι πολύ απλά. Το ανάπτυγμα Taylor μια πραγματικής ή μιγαδικής συναρτήσεως  $f(x)$ , πραγματικής ή μιγαδικής μεταβλητής  $x$ , η οποία είναι απείρως παραγωγίσιμη σε ένα πραγματικό ή μιγαδικό αριθμό  $a$  είναι η δυναμοσειρά

$$f(x) = f(a) + \frac{f'(a)}{1!}(x-a) + \frac{f''(a)}{2!}(x-a)^2 + \frac{f^{(3)}(a)}{3!}(x-a)^3 + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(a)}{n!}(x-a)^n, \quad (\text{A'.22})$$

όπου κατά τα γνωστά  $n!$  είναι το παραγοντικό του  $n$  και  $f^{(n)}(a)$  είναι η  $n$ -οστή παράγωγος της  $f$  στο σημείο  $a$ . Η μηδενικής τάξεως παράγωγος της  $f$  είναι εξ ορισμού η ίδια η  $f$ ,  $(x-a)^0 := 1$  και  $0! := 1$ . Για  $a = 0$ , η δυναμοσειρά καλείται και σειρά Maclaurin, δηλαδή

$$f(x) = f(0) + \frac{f'(0)}{1!}x + \frac{f''(0)}{2!}x^2 + \frac{f^{(3)}(0)}{3!}x^3 + \dots = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(0)}{n!}x^n, \quad (\text{A'.23})$$

Σε προσέγγιση πρώτης τάξεως

$$f(x) \approx f(0) + \frac{f'(0)}{1!}x. \quad (\text{A'.24})$$

Οπότε για την  $f(x) = \sqrt{c+x}$ , συνεπάγεται  $f'(x) = \frac{1}{2\sqrt{c+x}} \Rightarrow f'(0) = \frac{1}{2\sqrt{c}}$ , ενώ  $f(0) = \sqrt{c}$ . Άρα  $f(x) \approx \sqrt{c} + \frac{x}{2\sqrt{c}}$ .

**Άσκηση 8.** Για θερμοκρασία (α') 300 K, (β') 6000 K και (γ') 6 K: Υπολογίστε το μήκος κύματος  $\lambda_{\Delta}$  στο οποίο η πρόβλεψη του νόμου Rayleigh-Jeans  $\rho_{RJ}$  είναι διπλάσια από την πειραματική τιμή  $\rho$  την οποία εξηγεί ο νόμος Planck. Σε ποια περιοχή του ΗΜ φάσματος ανήκει το  $\lambda_{\Delta}$  κάθε φορά;

**Άσκηση 9.** Υποθέστε ότι η ΗΜ ενέργεια ενός resonator ("ταλαντωτή") συχνότητας  $\nu$  εντός της κοιλότητας μέλανος σώματος μπορεί να πάρει μόνο διακεκριμένες τιμές (είναι δηλαδή "κβαντισμένη") και μάλιστα ότι έχει τη μορφή

$$E_n = h\nu \left( n + \frac{1}{2} \right), \quad n = 0, 1, 2, 3, \dots \quad (\text{A'.25})$$

αντί της μορφής  $E_n = h\nu n$ ,  $n = 0, 1, 2, 3, \dots$  που υπέθεσε ο Planck. Βρείτε πως διαφοροποιείται η πυκνότητα ενέργειας ανά μονάδα συχνότητας ΗΜ ακτινοβολίας μέλανος σώματος σε θερμοδυναμική ισορροπία  $\rho(\nu, T)$  (μονάδες  $\frac{\text{J}}{\text{m}^3\text{Hz}}$ ) έναντι του νόμου του Planck (Εξ. 1.9).

**Άσκηση 10.** Υπολογίστε το  $\lambda_0$  όπου παρουσιάζει μέγιστο ο νόμος του Planck  $\rho(\lambda, T)$  θεωρώντας ότι μπορούν να προσεγγιστούν με μέλανα σώματα (1) το ανθρώπινο σώμα με θερμοκρασία  $\theta \approx 36.6^\circ \text{C}$ , (2) η φωτόσφαιρα του Ηλίου με "ένεργό θερμοκρασία"  $T \approx 5800 \text{ K}$  και (3) η "φωτόσφαιρα" του αστέρα Αλτάιρ με "ένεργό θερμοκρασία"  $T \approx 7000 - 8500 \text{ K}$ .

ϛ'

**Απάντηση ασκήσεως 10.** (1)  $\approx 9355.2 \text{ nm} \approx 9.3552 \mu\text{m}$  δηλαδή στο υπέρυθρο (infrared, IR). (2)  $\approx 500 \text{ nm}$  δηλαδή στο πράσινο ενώ το κίτρινο είναι  $\approx 570\text{-}590 \text{ nm}$ . (3)  $\approx 414$  έως  $341 \text{ nm}$  δηλαδή ιώδες - υπεριώδες.

**Άσκηση 11.** Υποθέστε ότι αντί του νόμου του Planck  $\rho(\lambda, T)$  της Εξ. 1.95 λείπει το  $-1$  του παρονομαστή, δηλαδή έχουμε τον αντίστοιχο νόμο Wien. Αποδείξτε ότι τότε ο νόμος μετατοπίσεως του Wien θα ήταν  $\lambda_0 T = \frac{hc}{5k_B}$ .

**Άσκηση 12.** Για τα  $\lambda_0$  και  $\nu_0$  των Εξ. 1.101 και 1.90, αποδείξτε ότι  $\lambda_0 \nu_0 \approx 0.568c$ , ενώ αν αντί για το νόμο του Planck στη μορφή  $\rho(\nu, T)$  και  $\rho(\lambda, T)$  είχαμε τις αντίστοιχες εκφράσεις Wien δηλαδή έλειπε το  $-1$  στον παρονομαστή, θα είχαμε  $\lambda_0 \nu_0 = \frac{3}{5}c$ .

**Άσκηση 13.** Από την κατανομή του νόμου του Planck  $\rho(\nu, T)$  να εξαχθεί η κατανομή  $\rho(\omega, T)$  όπου  $\omega = 2\pi\nu$  η κυκλική συχνότητα, δηλαδή ναδειχθεί ότι

$$\rho(\omega, T) = \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \frac{\omega^3}{e^{\frac{\hbar\omega}{k_B T}} - 1}. \quad (\text{A'.26})$$

**Άσκηση 14.** Να αποδειχτούν οι Εξ. 1.59, 1.60, 1.61, καθώς και η Εξ. 1.62 που προκύπτουν με το χωρισμό των μεταβλητών  $x, y, z$ , εντός του  $\vec{r}$ . Οι αποδείξεις παραλήφθηκαν για λόγους συντομίας στο κυρίως κείμενο.

**Απάντηση ασκήσεως 14.** Χωρίζουμε τις μεταβλητές  $x, y, z$ , εντός του  $\vec{r}$ . Στην Εξ. 1.58

$$\nabla^2 \vec{E}_{\vec{r}} + \frac{\omega^2}{c^2} \vec{E}_{\vec{r}} = \vec{0}$$

αναζητούμε λύσεις της μορφής

$$\vec{E}_{\vec{r}}(x, y, z) = X(x)Y(y)Z(z)\hat{e}$$

όπου το  $\hat{e}$  ορίζει την πόλωση δηλαδή τον προσανατολισμό του  $\vec{E}$ . Οπότε

$$YZ \frac{d^2 X}{dx^2} + XZ \frac{d^2 Y}{dy^2} + XY \frac{d^2 Z}{dz^2} + \frac{\omega^2}{c^2} XYZ = 0 \Rightarrow$$

$$\underbrace{\frac{1}{X} \frac{d^2 X}{dx^2}}_{f(x)} + \underbrace{\frac{1}{Y} \frac{d^2 Y}{dy^2}}_{g(y)} + \underbrace{\frac{1}{Z} \frac{d^2 Z}{dz^2}}_{h(z)} + \frac{\omega^2}{c^2} = 0$$

Δηλαδή τρεις συναρτήσεις που εξαρτώνται από διαφορετικές μεταβλητές έχουν σταθερό άθροισμα, οπότε υποθέτουμε ότι κάθε μία από αυτές ισούται με μια σταθερά. Τις σταθερές αυτές τις ονομάζουμε  $-k_x^2, -k_y^2, -k_z^2$ , αντιστοίχως. Οπότε προκύπτει η Εξ. 1.62

$$k_x^2 + k_y^2 + k_z^2 = \frac{\omega^2}{c^2},$$

αλλά και

$$\frac{1}{X} \frac{d^2 X}{dx^2} \stackrel{\text{θέτουμε}}{=} -k_x^2 \quad \frac{1}{Y} \frac{d^2 Y}{dy^2} \stackrel{\text{θέτουμε}}{=} -k_y^2 \quad \frac{1}{Z} \frac{d^2 Z}{dz^2} \stackrel{\text{θέτουμε}}{=} -k_z^2 \Rightarrow$$

$$\frac{d^2 X}{dx^2} + k_x^2 X = 0 \quad \frac{d^2 Y}{dy^2} + k_y^2 Y = 0 \quad \frac{d^2 Z}{dz^2} + k_z^2 Z = 0$$

ή

Άρα έχουμε λύσεις της μορφής

$$X(x) = A_1 \sin(k_x x) + B_1 \cos(k_x x) \quad \boxed{1}$$

$$Y(y) = A_2 \sin(k_y y) + B_2 \cos(k_y y) \quad \boxed{2}$$

$$Z(z) = A_3 \sin(k_z z) + B_3 \cos(k_z z) \quad \boxed{3}$$

Επομένως

$$\vec{E}_r(x, y, z) = (\hat{e}_x + \hat{e}_y + \hat{e}_z)$$

$$[A_1 \sin(k_x x) + B_1 \cos(k_x x)][A_2 \sin(k_y y) + B_2 \cos(k_y y)][A_3 \sin(k_z z) + B_3 \cos(k_z z)].$$

Το  $\hat{e}$  έχει γενικά τυχαίο προσανατολισμό, οπότε το αναλύσαμε σε συνιστώσες κατά τους άξονες  $x, y, z$ , δηλαδή  $\hat{e} = \hat{e}_x + \hat{e}_y + \hat{e}_z$ . Συνεπώς

το  $E_x$  θα είναι κάποιος πρώτος συνδυασμός των  $\sin$  και  $\cos$  που περιέχονται στις  $\boxed{1}, \boxed{2}, \boxed{3}$

το  $E_y$  θα είναι κάποιος δεύτερος συνδυασμός των  $\sin$  και  $\cos$  που περιέχονται στις  $\boxed{1}, \boxed{2}, \boxed{3}$

το  $E_z$  θα είναι κάποιος τρίτος συνδυασμός των  $\sin$  και  $\cos$  που περιέχονται στις  $\boxed{1}, \boxed{2}, \boxed{3}$

Οι συνδυασμοί αυτοί θα πρέπει να είναι τέτοιοι ώστε

το  $E_x$  να μηδενίζεται για  $y = 0$  και  $z = 0$

το  $E_y$  να μηδενίζεται για  $x = 0$  και  $z = 0$

το  $E_z$  να μηδενίζεται για  $x = 0$  και  $y = 0$

οπότε προκύπτουν οι Εξ. 1.59, 1.60, 1.61.

$$E_x = E_{x0} \cos(k_x x) \sin(k_y y) \sin(k_z z) e^{-i\omega t} \Rightarrow \text{μηδενίζεται για } y = 0 \text{ και } z = 0$$

$$E_y = E_{y0} \sin(k_x x) \cos(k_y y) \sin(k_z z) e^{-i\omega t} \Rightarrow \text{μηδενίζεται για } x = 0 \text{ και } z = 0$$

$$E_z = E_{z0} \sin(k_x x) \sin(k_y y) \cos(k_z z) e^{-i\omega t} \Rightarrow \text{μηδενίζεται για } x = 0 \text{ και } y = 0$$



**Άσκηση 15.** Να αποδειχτεί η Εξ. 1.64 και οι Εξ. 1.65, 1.66, 1.67. Οι αποδείξεις παραλήφθηκαν για λόγους συντομίας στο κυρίως κείμενο.

**Απάντηση ασκήσεως 15.**

$$\begin{aligned} \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 0 &\Rightarrow \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right) \cdot (E_x, E_y, E_z) = 0 \Rightarrow \frac{\partial E_x}{\partial x} + \frac{\partial E_y}{\partial y} + \frac{\partial E_z}{\partial z} = 0 \Rightarrow \\ &- E_{x0} k_x \sin(k_x x) \sin(k_y y) \sin(k_z z) e^{-i\omega t} + \\ &- E_{y0} k_y \sin(k_x x) \sin(k_y y) \sin(k_z z) e^{-i\omega t} + \\ &- E_{z0} k_z \sin(k_x x) \sin(k_y y) \sin(k_z z) e^{-i\omega t} = 0 \Rightarrow \\ &k_x E_{x0} + k_y E_{y0} + k_z E_{z0} = 0, \text{ που είναι η Εξ. 1.64.} \end{aligned}$$

$$\text{Από την (3η) Εξίσωση Maxwell, } \vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \Rightarrow$$

$$\left| \begin{array}{ccc} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ [E_{x0} \cos(k_x x) & [E_{y0} \cos(k_y y) & [E_{z0} \cos(k_z z) \\ \sin(k_y y) \sin(k_z z)] & \sin(k_x x) \sin(k_z z)] & \sin(k_x x) \sin(k_y y)] \end{array} \right| e^{-i\omega t} = - \left( \frac{\partial B_x}{\partial t}, \frac{\partial B_y}{\partial t}, \frac{\partial B_z}{\partial t} \right) \Rightarrow$$

$$\begin{aligned} -\frac{\partial B_x}{\partial t} &= [k_y E_{z0} \cos(k_z z) \sin(k_x x) \cos(k_y y) - k_z E_{y0} \cos(k_y y) \sin(k_x x) \cos(k_z z)] e^{-i\omega t} \Rightarrow \\ -\frac{\partial B_x}{\partial t} &= [k_y E_{z0} - k_z E_{y0}] \sin(k_x x) \cos(k_y y) \cos(k_z z) e^{-i\omega t} \Rightarrow \\ B_x &= \frac{[k_y E_{z0} - k_z E_{y0}]}{i\omega} \sin(k_x x) \cos(k_y y) \cos(k_z z) e^{-i\omega t} \Rightarrow \\ B_x &= \frac{i}{\omega} [k_z E_{y0} - k_y E_{z0}] \sin(k_x x) \cos(k_y y) \cos(k_z z) e^{-i\omega t} \quad \text{που είναι η Εξ. 1.65.} \end{aligned}$$

Ομοίως και για τις υπόλοιπες Εξ. 1.66 και 1.67. Με “δημιουργικό πνεύμα”, στη χρονική ολοκλήρωση, για  $t = 0$ , θέσαμε  $\vec{B}(0) = \vec{0}$ .

ί

**Άσκηση 16.** Να ελεγχθεί αν το  $\vec{B}$  (Εξ. 1.65, 1.66, 1.67) ικανοποιεί την ΕΣΣ\* στα τοιχώματα, αλλά και τι προκύπτει από τη (2η) Εξίσωση Maxwell,  $\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$  και την (4η) Εξίσωση Maxwell,  $\vec{\nabla} \times \vec{B} = \epsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$ .