

ΚΕΦΑΛΑΙΟΝ VIII

Ο ΤΡΙΤΟΣ ΝΟΜΟΣ

§ 8.1. Θεώρημα Nernst

Ωρισμένοι κανονικότητες ἀφορῶσαι εἰς τὴν μεταβολὴν τῆς ἐντροπίας α) ἀερίων εἰς μεγάλην ἀραιώσιν, β) μίξεως πολὺ ὁμοίων οὐσιῶν, π.χ. ἰσοτόπων, καὶ γ) συστημάτων θερμοκρασίας τεινούσης πρὸς τὸ ἀπόλυτον μηδέν, δὲν δύνανται νὰ ἐρμηνευθοῦν διὰ τοῦ μηδενικοῦ, τοῦ πρώτου καὶ τοῦ δευτέρου νόμου, ἀποτελοῦν δὲ περισσότερον ἀντικείμενον τῆς στατιστικῆς θερμοδυναμικῆς. Ἀπὸ καθαρῶς ὁμως φαινομενολογικῆς πλευρᾶς συνιστοῦν τὸ περιεχόμενον τοῦ τρίτου νόμου τῆς θερμοδυναμικῆς. Ὑπὸ στενωτέραν ἔννοιαν τὸ ἀντικείμενον τοῦ τρίτου νόμου τῆς θερμοδυναμικῆς ταυτίζεται μὲ τὸ θεώρημα τοῦ Nernst τὸ ἀφορῶν ἀποκλειστικῶς εἰς τὴν συμπεριφορὰν τῶν θερμοδυναμικῶν ἰδιοτήτων συστημάτων, τῶν ὁποίων ἡ θερμοκρασία τείνει πρὸς τὸ ἀπόλυτον μηδέν τῆς θερμοδυναμικῆς κλίμακος. Ὁ τρίτος νόμος διαφέρει τῶν προηγουμένων, κατὰ τὸ ὅτι δὲν εἰσάγει νέαν βασικὴν θερμοδυναμικὴν συνάρτησιν, ἀλλὰ παρέχει τὴν δυνατότητα τῆς διὰ θερμομετρικῶν μεθόδων μετρήσεως τῆς ἀπολύτου τιμῆς τῆς ἐντροπίας καθαρῶν χημικῶν οὐσιῶν, εὐρισκομένων εἰς ἐσωτερικὴν εὐσταθῆ ἰσορροπίαν (ἢ ἔννοια τῆς ἐσωτερικῆς εὐσταθείας θὰ ἐρμηνευθῆ κατωτέρω) διὰ $T \rightarrow 0$.

Ὡς ἀπόλυτος τιμὴ ἐντροπίας θεωρεῖται, ἐν προκειμένῳ, ἡ τιμὴ τῆς ἐντροπίας ὡς πρὸς κατάστασιν ἀναφορᾶς τὴν κατάστασιν τοῦ ἀπολύτου μηδενός. Ἡ τιμὴ τῆς ἐντροπίας εἰς τὴν τελευταίαν αὐτὴν κατάστασιν εἶναι ἀνεξάρτητος τῆς χημικῆς καταστάσεως καὶ τῶν παραμορφωτικῶν συντεταγμένων τοῦ συστήματος, ἐξαρτᾶται δὲ μόνον ἀπὸ ἐνδοπυρηνικοὺς βαθμοὺς ἐλευθερίας καὶ ἀπὸ τὴν ἐντροπίαν μίξεως ἰσοτόπων, εἰς περίπτωσιν κατὰ τὴν ὁποίαν ἡ οὐσία εἶναι μίγμα ἰσοτόπων. Ἡ συμβολὴ ὁμως τῶν πυρηνικῶν βαθμῶν ἐλευθερίας, ὑπὸ γήϊνας συνθήκας, εἶναι σταθερά, ἀνεξάρτητος τῆς θερμοκρασίας, τῆς συνθέσεως, τῶν παραμορφωτικῶν συντεταγμένων καὶ τῶν

χημικῶν μεταβολῶν. Ἐπίσης ἡ συμβολὴ ἢ ὀφειλομένη εἰς μῆξιν ἰσοτόπων παραμένει σταθερά, ἐφ' ὅσον ἡ ἰσοτοπικὴ σύνθεσις παραμένει ὁμοίως σταθερά.

Ἐπὶ τὰς προϋποθέσεις αὐτὰς ἡ τιμὴ τῆς ἔντροπίας εἰς τὴν κατάστασιν τοῦ ἀπολύτου μηδενός δύναται νὰ ληφθῆ ἴση πρὸς μηδὲν καὶ οὕτω δικαιολογεῖται τὸ νὰ χαρακτηρίζεται ὡς ἀπόλυτος ἢ εἰς τινὰ κατάστασιν συστήματος διὰ τοῦ τρίτου νόμου ὑπολογιζομένη τιμὴ τῆς ἔντροπίας.

Τὸ ἔτος 1906 ὁ W. Nernst στηριζόμενος εἰς πειραματικὰ δεδομένα κατέληξεν εἰς τὸ συμπέρασμα ὅτι ἡ κατὰ μίαν ἰσόθερμον χημικὴν ἀντίδρασιν μεταξὺ καθαρῶν κρυσταλλικῶν φάσεων μεταβολὴ τῆς ἔντροπίας ΔS_T τείνει πρὸς τὸ μηδὲν διὰ T τείνον πρὸς τὸ ἀπόλυτον μηδέν. Ἰσχύει δηλαδὴ ἡ ἐξίσωσις :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \Delta S_T = \Delta S_0 = 0 \quad (8.1.1)$$

Ἡ τελευταία αὕτη ἐξίσωσις εἶναι γνωστὴ ὡς *θεώρημα τοῦ Nernst*.

Ἀργότερον ὁ Planck ἐδέχθη ὅτι αἱ ἔντροπιαὶ τῶν καθαρῶν κρυσταλλικῶν οὐσιῶν τείνουν πρὸς μίαν κοινὴν σταθερὰν τιμὴν διὰ $T \rightarrow 0$, ἡ δὲ σταθερὰ αὕτη τιμὴ δύναται νὰ ληφθῆ ἴση πρὸς μηδέν. Ἐδείχθη ὅμως μεταγενεστέρως ὅτι ἡ παραδοχὴ τοῦ Planck καὶ ἔπομένως καὶ ἡ ἀνάλογος τοῦ Nernst εἶναι περιοριστικαὶ καὶ ἀνεπαρκεῖς. Οὕτως ἐδείχθη ὅτι ἡ ἔντροπία πολλῶν κρυσταλλικῶν καθαρῶν οὐσιῶν εἶναι διάφορος τοῦ μηδενός, ἐνῶ ἀντιθέτως ἡ ἔντροπία τοῦ ὑγροῦ ἡλίου (τῆς μόνης οὐσίας, ἡ ὁποία παραμένει ἐν ὑγρῷ καταστάσει μέχρι $T = 0$), ὡς καὶ διαφόρων κρυστάτων, ἔχουν τιμὴν μηδενικὴν εἰς τὸ ἀπόλυτον μηδέν.

Ὁ Simon (1937) στηριζόμενος εἰς τὸ γεγονός ὅτι ἅπασαι αἱ ἐξαιρέσεις, ὡς πρὸς τὴν ἀρχικὴν παραδοχὴν τοῦ Nernst, ἀφοροῦν εἰς οὐσίας αἱ ὁποῖαι δὲν εὐρίσκονται εἰς εὐσταθῆ ἔσωτερικὴν ἰσορροπίαν εἰς θερμοκρασίας τεινούσας εἰς τὸ ἀπόλυτον μηδέν, προέβη εἰς ἀναδιατύπωσιν τοῦ θεωρήματος τοῦ Nernst, εἰς τρόπον ὥστε τοῦτο νὰ ἔχη τὴν ἰσχὺν ἑνὸς φαινομενολογικοῦ νόμου.

Κύριον χαρακτηριστικὸν τῆς κατὰ Simon διατυπώσεως εἶναι ἡ ὑπαρξις ἢ μὴ ἔσωτερικῆς εὐσταθείας εἰς τὸ σύστημα κατὰ τὴν ψῦξιν του εἰς θερμοκρασίας τεινούσας πρὸς τὸ μηδέν. Πρέπει ἔπομένως νὰ ἐρμηνευθῆ ὁ ὅρος «ἔσωτερικὴ εὐστάθεια». Θεωρήσωμεν σύστημα ὁμοιογενὲς ἐξ ἑνὸς συστατικοῦ δεδομένης θερμοκρασίας καὶ πίεσεως (γενικώτερον συντελεστῶν ἔργου X_i). Ἐπὶ τὰς συνθήκας αὐτάς, ἡ κατάστασις τοῦ συστήματος εἶναι πλήρως καθωρισμένη καὶ ἔπομένως δὲν ὑπάρχει δυνατὸτης μεταβολῆς αὐτῆς, π.χ. μεταβολῆς τοῦ ὄγκου. Ἐν τούτοις εἰς ὠρισμένας περιπτώσεις εἶναι δυνατὴ, κατ' ἀρχὴν, ἡ μεταβολὴ τῆς καταστάσεως τοῦ συστήματος. Τοῦτο προφανῶς ὀφείλεται εἰς τὸ γεγονός, ὅτι αἱ ὡς ἄνω ἀναφερθεῖσαι μεταβληταὶ δὲν ἦσαν ἐπαρκεῖς διὰ τὸν πλήρη χαρακτηρισμὸν τῆς καταστάσεως τοῦ συ-

στίματος. Μία τουλάχιστον επί πλέον μεταβλητή ήτο απαραίτητος. Αί μεταβληταί αὗται, ὀνομάζονται *ἔσωτερικαὶ μεταβληταί*. Αἱ ἔσωτερικαὶ μεταβληταὶ ἀναφέρονται εἰς τὸν βαθμὸν ἀταξίας εἰς τὴν μοριακὴν διάταξιν τῆς φάσεως. Διὰ φάσιν εὐρισκομένην εἰς κατάστασιν ἔσωτερικῆς εὐσταθείας δὲν ἀποτελοῦν ἀνεξαρτήτους μεταβλητάς, αἱ δὲ τιμαὶ τῶν καθορίζονται ἐκ τῶν συνήθων θερμοδυναμικῶν μεταβλητῶν. Εἶναι ὅμως δυνατόν κατὰ τὴν ψῦξιν τοῦ σώματος, λόγῳ ἔσωτερικῶν φραγμάτων δυναμικοῦ ἢ κανόνων ἐπιλογῆς, αἱ τιμαὶ τῶν νὰ μὴ δύνανται νὰ προσαρμωθοῦν εἰς τὰς ἀντιστοιχοῦσας εἰς τὴν χαμηλοτέραν θερμοκρασίαν. Οὕτως εἶναι δυνατόν ἢ φάσις, ἀπὸ ἀπόψεως τιμῶν ἔσωτερικῶν μεταβλητῶν, νὰ ἐμφανίζεται ὑπὸ μίαν «παγωμένην» ἰσορροπίαν καὶ ἐπομένως νὰ χαρακτηρίζεται ἀπὸ *ἔσωτερικὴν μεταστάθειαν*. Παραδείγματα φάσεων εὐρισκομένων εἰς ἔσωτερικὴν μεταστάθειαν ἀποτελοῦν ἢ ὕαλος, κρύσταλλοι CO, NO, N₂O καὶ πάγου εἰς πολὺ χαμηλὰς θερμοκρασίας.

Πρέπει νὰ τονισθῇ ὅτι ὁ χαρακτηρισμὸς τῆς ἔσωτερικῆς ἀσταθείας ἢ μετασταθείας εἶναι διάφορος ἀπὸ τὴν γενομένην διάκρισιν τῆς ἰσορροπίας εἰς εὐσταθῆ καὶ μετασταθῆ. Εἰς τὴν τελευταίαν περίπτωσιν τόσον ἢ εὐσταθῆς ὅσον καὶ ἢ μετασταθῆς ἰσορροπία εἶναι καταστάσεις ἔσωτερικῆς εὐσταθείας. Οὕτως εἰς 25°C καὶ πίεσιν 1 ἀτμοσφαίρας ὁ ἄνθραξ δύναται νὰ ὑπάρχῃ ὡς γραφίτης ἢ ἀδάμας. Ὁ ἀδάμας ὅμως εἶναι μετασταθῆς ὑπὸ τὰς προαναφερθείσας συνθήκας, σχετικῶς πρὸς τὸν γραφίτην. Ἀμφότεραι αἱ ἄλλοτροπικαὶ μορφαὶ εἶναι ἐν τούτοις ἔσωτερικῶς εὐσταθεῖς μέχρι τῶν κατωτέρων πραγματοποιηθεισῶν πειραματικῶς θερμοκρασιῶν.

Μετὰ τὴν γενομένην διευκρίνισιν τῶν ὄρων ἔσωτερικὴ εὐστάθεια καὶ ἔσωτερικὴ μεταστάθεια δυνάμεθα νὰ διατυπώσωμεν (κατὰ Simon) τὸ θεώρημα τοῦ Nernst, κατὰ τρόπον μὴ ἐπιδεχόμενον ἐξαιρέσεις, ὡς ἀκολουθῶς:

Ἐὰν ὡς ΔS σημειοῦται ἡ αὐξήσις τῆς ἐντροπίας καθ' οἷανδήποτε ἰσόθερμον διεργασίαν παρισταμένην συμβολικῶς ὡς :

$$\alpha \rightarrow \beta \quad (8.1.2)$$

τότε, εἰς περίπτωσιν κατὰ τὴν ὁποίαν αἱ καταστάσεις α καὶ β εἶναι ἀμφότεραι ἔσωτερικῶς εὐσταθεῖς ἢ τυχὸν ὑπάρχουσα ἔσωτερικὴ μεταστάθεια δὲν ἐπηρεάζεται ἐκ τῆς μεταβολῆς $\alpha \rightarrow \beta$, ἰσχύει :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \Delta S_T = \Delta S_0 = 0 \quad (8.1.3)$$

ὅπου ΔS_0 παριστᾷ τὴν διὰ προεκβολῆς διὰ $T \rightarrow 0$ λαμβανομένην τιμὴν ΔS_T .

Ἀφ' ἑτέρου, ἐὰν ἢ κατάστασις α εἶναι ἔσωτερικῶς μετασταθῆς, ἢ κατάστασις β ἔσωτερικῶς εὐσταθῆς, κατὰ δὲ τὴν μεταβολὴν $\alpha \rightarrow \beta$ αἴρεται ἢ μεταστάθεια, ἰσχύει :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \Delta S_T = \Delta S_0 < 0 \quad (8.1.4)$$

Ἡ περίπτωσης κατὰ τὴν ὁποίαν ἢ α εἶναι εὐσταθῆς καὶ ἢ β μετασταθῆς δὲν ἐμφανίζεται, δεδομένου ὅτι ἡ μεταβολὴ $\alpha \rightarrow \beta$ θὰ ἦτο ἀδύνατος.

Ἡ διεργασία $\alpha \rightarrow \beta$ δυνατὸν νὰ παριστᾷ μεταβολὴν εἰς τινὰ τῶν συντελεστῶν ἔργου (π.χ. τὴν πίεσιν ἢ τὴν ἔντασιν μαγνητικοῦ πεδίου) ὁμοιογενοῦς συστήματος σταθεροῦ χημικοῦ περιεχομένου, μεταβολᾶς φάσεως (π.χ. ἀλλοτροπικὰς μεταβολὰς, τήξεως καὶ ἐξαχνώσεως), χημικὰς ἀντιδράσεις μεταξὺ καθαρῶν φάσεων κλπ. Αἱ σχέσεις (3) καὶ (4) εἶναι ἀνεξάρτητοι τῶν τιμῶν τῶν συντελεστῶν ἔργου (X_i) ἢ τῶν τιμῶν τῶν μεταβλητῶν τῶν καθοριζουσῶν τὸ χημικὸν περιεχόμενον τοῦ συστήματος (n_i).

Ἡ κατὰ Planck διατύπωσις τοῦ θεωρήματος Nernst, λαμβανομένου ὑπ' ὄψιν τοῦ γεγονότος ὅτι διὰ καθαρὰν οὐσίαν εἰς ἐσωτερικὴν εὐσταθῆ ἰσορροπίαν ἢ ἔντροπία ἀπολύτου μηδενὸς ὀφείλεται εἰς ἐνδοπυρηνικοὺς βαθμοὺς ἐλευθερίας αὐτῆς καὶ ἐπομένως, ὑπὸ γηίνης συνθήκας, εἶναι ἀνεξάρτητος τῆς θερμοκρασίας, τῶν παραμορφωτικῶν συντεταγμένων καὶ τῆς χημικῆς καταστάσεως τῆς οὐσίας, δύναται νὰ ἀποδοθῆ διὰ τῶν σχέσεων :

$$S_0 = 0 \quad \text{δι' ἐσωτερικῶς εὐσταθῆ φάσιν} \quad (8.1.5)$$

$$S_0 > 0 \quad \text{δι' ἐσωτερικῶς μετασταθῆ φάσιν} \quad (8.1.6)$$

Ἐαναγράφωμεν κατωτέρω μερικὰς ἐκ τῶν συνεπειῶν καὶ ἐφαρμογῶν τοῦ θεωρήματος τοῦ Nernst.

Ἡ θερμοχωρητικότης μιᾶς καθαρᾶς οὐσίας δίδεται ὑπὸ τῆς ἐξισώσεως (5.6.13), ἦτοι :

$$C_z = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_z = \left(\frac{\partial S}{\partial \ln T} \right)_z \quad (8.1.7)$$

Δεδομένου ὅτι διὰ $T \rightarrow 0$ ἔχομεν $S \rightarrow 0$ (ἐκ τῆς 5) καὶ $\ln T \rightarrow -\infty$, ἰσχύει :

$$\lim_{T \rightarrow 0} C_z = 0 \quad (8.1.8)$$

ὅπου ὁ δείκτης Z συμβολίζει τὰς τηρηθείσας σταθερὰς παραμορφωτικὰς μεταβλητάς, ὡς τὸν ὄγκον, ἢ τοὺς συντελεστὰς ἔργου, π.χ. πίεσιν, ἔντασιν μαγνητικοῦ πεδίου κλπ. Οὕτως εἰς τὴν ἀπλὴν περίπτωσιν ὑδροστατικῆς καθαρᾶς φάσεως ἔχομεν :

$$\lim_{T \rightarrow 0} C_P = 0, \quad \lim_{T \rightarrow 0} C_V = 0 \quad (8.1.9)$$

Τὸ ἀποτέλεσμα τοῦτο εὐρίσκεται ἐν πλήρει συμφωνίᾳ πρὸς τὰ πειραματικὰ δεδομένα, ἐρμηνεύεται δὲ καὶ ἐκ τῆς στατιστικῆς θερμοδυναμικῆς.

Δοθέντος ὅτι ἡ ὀριακὴ τιμὴ τῆς ἐντροπίας (διὰ $T \rightarrow 0$) εἶναι ἀνεξάρτητος τῆς πίεσεως καὶ γενικώτερον τῶν συντελεστῶν ἔργου, ἔχομεν :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \left(\frac{\partial S}{\partial P} \right)_T = 0 \quad \text{ἢ γενικώτερον:} \quad \lim_{T \rightarrow 0} \left(\frac{\partial S}{\partial X_i} \right)_T = 0 \quad (8.1.10)$$

Ἐκ τῆς ἐξίσωσως Maxwell (5.5.8) προκύπτει ὅτι ὁ συντελεστὴς διαστολῆς τῶν στερεῶν (καὶ τοῦ ὑγροῦ ἡλίου) τείνει πρὸς τὸ μηδὲν διὰ $T \rightarrow 0$, γεγονός ἐπαληθευόμενον καὶ πειραματικῶς.

Πειραματικῶς διαπιστοῦται, ὅτι διὰ τὴν καμπύλην τήξεως τοῦ ἡλίου ἰσχύει :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \frac{dP}{dT} = 0 \quad (8.1.11)$$

Πράγματι συμφώνως πρὸς τὴν ἐξίσωσιν Clapeyron (9.9.5) ἔχομεν :

$$\frac{dP}{dT} = \frac{\Delta S}{\Delta V} \quad \text{καὶ ἐντεῦθεν:}$$

$$\lim_{T \rightarrow 0} \frac{dP}{dT} = \lim_{T \rightarrow 0} \frac{\Delta S}{\Delta V} = 0 \quad (8.1.12)$$

δεδομένου ὅτι ἐκ τῆς (3) εἶναι $\lim_{T \rightarrow 0} \Delta S = 0$ ἐνῶ $\Delta V \neq 0$.

Ἐκ τῶν σημαντικωτέρων ἐφαρμογῶν τοῦ θεωρήματος Nernst εἶναι ἡ παρεχομένη δυνατότης ὑπολογισμοῦ τῆς ἀπολύτου τιμῆς ἐντροπίας μιᾶς καθαρᾶς οὐσίας (ὡς πρὸς κατάστασιν ἀναφορᾶς τὴν τοῦ ἀπολύτου μηδενός) ἐκ θερμομετρικῶν μετρήσεων. Οὕτως ἐκ τῆς (7) καὶ διὰ μεταβολὰς ὑπὸ σταθερὰν πίεσιν ἔχομεν :

$$S_{T_1, P} = S_0 + \int_0^{T_1} C_P \frac{dT}{T} \quad (8.1.13)$$

Δεδομένου ὅτι ἡ θερμοχωρητικότης C_P τείνει πρὸς τὸ μηδέν, τὸ ὁλοκλήρωμα εἰς τὴν (13) συγκλίνει διὰ $T \rightarrow 0$ καὶ ἐπομένως ὑπάρχει. Ἐκ τῆς (5), ὑπὸ τὴν προϋπόθεσιν ὅτι ἡ φάσις εὐρίσκεται εἰς κατάστασιν ἐσωτερικῆς εὐσταθείας, ἡ (13) γράφεται :

$$S_{T_1, P} = \int_0^{T_1} C_P \frac{dT}{T} \quad (8.1.14)$$

Ἡ ἐφαρμογὴ τῆς (14) προϋποθέτει τὴν γνῶσιν τῆς ἐξαρτήσεως τῆς θερμοχωρητικότητος ἀπὸ τὴν θερμοκρασίαν, δηλαδὴ ἀπαιτεῖ μετρήσεις θερμοδομετρικᾶς. Συνήθως εἶναι ἀρκετὴ ἡ μέτρηση τῆς θερμοχωρητικότητος μέχρι μιᾶς χαμηλῆς θερμοκρασίας T^* , ἐκ τῆς ὁποίας εἶναι δυνατὴ προεκβολὴ εἰς τὸ ἀπόλυτον μηδέν, π.χ. διὰ χρησιμοποίησεως τοῦ τύπου Debye, $C_P = \alpha T^3$, ὅπου α σταθερὰ προσδιοριζομένη ἐμπειρικῶς. Οὕτως ἡ (14) γράφεται:

$$S_{T_1, P} = \int_0^{T^*} C_P \frac{dT}{T} + \int_{T^*}^{T_1} C_P \frac{dT}{T} \quad (8.1.15)$$

Βεβαίως ἀπαιτεῖται ἰδιαίτερα προσοχὴ ὡς πρὸς τὴν χαμηλοτέραν πειραματικῶς χρησιμοποιηθησομένην θερμοκρασίαν T^* , οὕτως ὥστε νὰ ἐξασφαλιστεῖ ἱκανοποιητικὴ ἀκρίβεια εἰς τὴν προεκβολήν, διότι μικρὸν ἔστω σφάλμα εἰς τὴν προεκβολὴν δυνατὸν νὰ ἔχῃ σημαντικὸν ἀποτέλεσμα ἐπὶ τῆς τιμῆς τοῦ πρώτου ὀλοκληρώματος, δεδομένου ὅτι τοῦτο ἐξαρτᾶται ἐκ τοῦ λόγου C_P / T . Ἐπίσης προεκβολὴ δὲν εἶναι δυνατὴ, ἐφ' ὅσον ὑπάρχουν ἐνδείξεις διὰ ἀλλοτροπικὴν μεταβολὴν μεταξὺ τῶν θερμοκρασιῶν 0 καὶ T^* . Εἰς περιπτώσεις τήξεως, ἐξατμίσεως, ἐξαχνώσεως καὶ γενικώτερον ἀλλοτροπικῶν μεταβολῶν ἢ ἐξίσωσις (15) θὰ τροποποιηθῆ ἀναλόγως.

Οὕτως ἐὰν εἰς θερμοκρασίαν T_m λαμβάνῃ χώραν ἀλλοτροπικὴ μεταβολὴ $\alpha \rightarrow \beta$, ἡ ἐξίσωσις (15) θὰ γραφῆ:

$$S_{T_1, P} = \int_0^{T^*} C_P^\alpha \frac{dT}{T} + \int_{T^*}^{T_m} C_P^\alpha \frac{dT}{T} + \Delta S_{\alpha \rightarrow \beta} + \int_{T_m}^{T_1} C_P^\beta \frac{dT}{T} \quad (8.1.16)$$

ὅπου ΔS ἀποτελεῖ τὴν κατὰ τὴν ἀλλοτροπικὴν μεταβολὴν $\alpha \rightarrow \beta$ αὔξησιν τῆς ἐντροπίας, προσδιοριζομένην ἐπίσης θερμοδομετρικῶς.

Εἰς ἐφαρμογὴν τῆς ἐξίσωσεως (16) ἀλλὰ καὶ πρὸς πειραματικὸν ἔλεγχον τοῦ τρίτου νόμου ἀναφέρομεν κατωτέρω δύο παραδείγματα.

Τὸ πρῶτον ἀφορᾷ εἰς τὴν φωσφίνην. Εἰς θερμοκρασίαν $T_{\alpha\beta} = 49.43$ K εὐρίσκονται ἐν ἰσορροπίᾳ δύο ἀλλοτροπικαὶ μορφαὶ αὐτῆς, ἡ φωσφίνη α καὶ ἡ φωσφίνη β . Ἡ αὔξησις τῆς ἐντροπίας $\Delta S = S_\alpha - S_\beta$, μετρηθεῖσα ἐκ τῆς θερμοτότητος μετατροπῆς, ἰσοῦται πρὸς $3.757 \text{ cal mole}^{-1} \text{ K}^{-1}$. Ἡ φωσφίνη α ἀποτελεῖ τὴν εὐσταθεστέραν μορφήν διὰ θερμοκρασίας $T > T_{\alpha\beta}$, ἡ δὲ φωσφίνη β εἶναι ἡ εὐσταθεστέρα μορφή διὰ θερμοκρασίας $T < T_{\alpha\beta}$. Πρὸς τούτοις ἡ μορφή α διὰ ψύξεως εἰς 30.29 K μετατρέπεται εἰς τὴν μορφήν γ . Ἡ ἐντροπία μετατροπῆς, $S_\alpha - S_\gamma$, μετρηθεῖσα θερμοδομετρικῶς (ἐκ τῆς θερμοτότητος μετατροπῆς) εὐρέθη ἴση πρὸς $0.647 \text{ cal mole}^{-1} \text{ K}^{-1}$. Τὰ ὀλοκληρώματα εἰς τὴν ἐξίσωσιν (16) ἀπὸ 0-15 K ὑπελογίσθησαν διὰ προεκβολῆς

(χρησιμοποιηθέντος του τύπου Debye), δια δὲ τὰς περιοχὰς 15-49.43, 15-30.29 καὶ 30.29-49.43 ἡ ἔντροπία ὑπελογίσθη ἐκ μετρήσεων τῶν θερμοχωρητικότητων τῶν ἀντιστοιχῶν μορφῶν εἰς τὴν περιοχὴν αὐτῆν τῶν θερμοκρασιῶν. Ἡ διαφορὰ τῆς ἀπολύτου τιμῆς ἔντροπίας μεταξὺ τῶν δύο μορφῶν α καὶ β, ὡς προκύπτει ἐκ τοῦ Πίνακος (1), ἰσοῦται πρὸς 3.748, εὑρίσκεται δὲ εἰς ἱκανοποιητικὴν συμφωνίαν πρὸς τὴν τιμὴν 3.757, τὴν εὑρεθεῖσαν ἐκ τῆς θερμότητος μετατροπῆς μεταξὺ τῶν μορφῶν τούτων.

Πίναξ 8.1.1. Ἐντροπία εἰς cal mole⁻¹ K⁻¹ φωσφίνης α καὶ β ὑπολογισθεῖσαι βάσει τοῦ θεωρήματος Nernst.

	S _β		S _α
0 - 15 K	0.338	0 - 15 K	0.495
15 - 49.43 K	4.041	15 - 30.29 K	2.185
		S _α — S _γ	0.647
		30.29 - 49.43	4.800
	4.379		8.127

Ὡς δεῦτερον παράδειγμα ἀναφέρομεν τὴν μέτρησιν τῆς ἔντροπίας τοῦ ἀερίου αἷζωτου εἰς τὴν κανονικὴν θερμοκρασίαν ζέσεως. Εἰς 35.61 K λαμβάνει χώραν ἀλλοτροπικὴ μεταβολή, εἰς 63.14 K τήξει, εἰς δὲ 77.32 K ἐξάτμισις. Τὰ ἀποτελέσματα τῶν μετρήσεων ἀναγράφονται εἰς τὸν Πίνακα (2). Ἡ εὑρεθεῖσα τιμὴ 36.31, μετὰ τὴν διόρθωσιν εἰς 36.53, λόγῳ μὴ ἰδα-

Πίναξ 8.1.2. Ἐντροπία ἀερίου N₂ εἰς τὸ κανονικὸν σημεῖον ζέσεως αὐτοῦ, ὑπολογισθεῖσα δι' ἐφαρμογῆς τοῦ θεωρήματος Nernst εἰς cal mole⁻¹ K⁻¹.

0 - 10 K (διὰ προεκβολῆς)	0.458
10 - 35.61 K	6.034
ΔS μετατροπῆς	1.536
35.61 - 63.14 K	5.589
ΔS τήξεως	2.729
63.14 - 77.32 K	2.728
ΔS ἐξάτμισεως	17.237
	36.311

νικότητος τῆς ἀερίου φάσεως, συμφωνεῖ μὲ μεγάλην ἀκρίβειαν πρὸς τὴν διὰ στατιστικῶν μεθόδων ὑπολογισθεῖσαν τιμὴν 36.42.

§ 8.2. Ἀρχὴ Thomsen - Berthelot

Πρὶν ἢ διατυπωθῇ τὸ θεώρημα τοῦ Nernst, ἐμπειρικός κανὼν, γνωστὸς ὡς ἀρχὴ τῶν Thomsen - Berthelot, ἐχρησιμοποιεῖτο ἐπιτυχῶς πρὸς πρόβλεψιν τῆς θέσεως ἰσορροπίας εἰς ἀντιδράσεις λαμβανούσας χώραν ὑπὸ συνθήκας σταθερᾶς θερμοκρασίας καὶ πίεσεως. Κατὰ τὴν ἀρχὴν αὐτὴν σύστημα σύνθετον, τηρούμενον ὑπὸ σταθερὰν θερμοκρασίαν καὶ πίεσιν, φέρεται μετὰ ἀφαιρέσιν ἐσωτερικοῦ διαχωρίσματος εἰς τὴν κατάστασιν ἐκείνην, εἰς τὴν ὁποίαν ἡ ἐνθαλπία τούτου ἐλαχιστοποιεῖται καὶ συνεπῶς ἡ διεργασία συνοδεύεται ἀπὸ τὴν μεγίστην ἀπόδοσιν θερμότητος. Ἐν τούτοις, ὑπὸ τὰς συνθήκας αὐτὰς πρέπει νὰ ἐλαχιστοποιητῆ ἡ ἐλευθέρα ἐνθαλπία (ἄρχὴ ἐλαχίστου ἐλευθέρου ἐνθαλπίου). Ἐρμηνεῖα εἰς τὸν ἐμπειρικὸν τοῦτον κανόνα δύναται νὰ δοθῇ ἐκ τοῦ θεωρήματος τοῦ Nernst.

Δεδομένου ὅτι $G = H - TS$, ἔχομεν διὰ δύο ἰσοθέρους καταστάσεις :

$$\Delta G = \Delta H - T\Delta S \quad (8.2.1)$$

*Ἐπειδὴ διὰ $T \rightarrow 0$ ἰσχύει $\Delta S = 0$ (8.1.3), ἐκ τῆς (1) ἔχομεν :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \Delta G - \lim_{T \rightarrow 0} \Delta H = 0 \quad (8.2.2)$$

*Ἐκ τῶν ἐξισώσεων (1) καὶ (2) προκύπτει ὅτι ὁ κανὼν δικαιολογεῖται διὰ θερμοκρασίας τεινούσας πρὸς τὸ μηδέν. Ἐν τούτοις ἡ ἰσχύς του ἐπεκτείνεται καὶ εἰς ὑψηλότερας θερμοκρασίας καὶ μάλιστα εἰς ὠρισμένας περιπτώσεις καὶ μέχρι συνήθων θερμοκρασιῶν. Τοῦτο δύναται νὰ ἐρμηνευθῇ, μερικῶς τουλάχιστον, ἐκ τῆς ὀριακῆς συμπεριφορᾶς τῶν παραγῶγων τῶν ΔH καὶ ΔG ὡς πρὸς τὴν θερμοκρασίαν. Οὕτω γράφοντες τὴν (1) ὑπὸ τὴν μορφήν :

$$\frac{\Delta H - \Delta G}{T} = \Delta S \quad (8.2.3)$$

παρατηροῦμεν ὅτι τὸ ἀριστερὸν μέλος τῆς ἐξισώσεως πρέπει νὰ ἰσοῦται πρὸς τὸ μηδέν διὰ $T \rightarrow 0$, δεδομένου ὅτι $\lim_{T \rightarrow 0} \Delta S = 0$. *Ἄλλ' ἐκ τῆς (3) ἡ παρά-

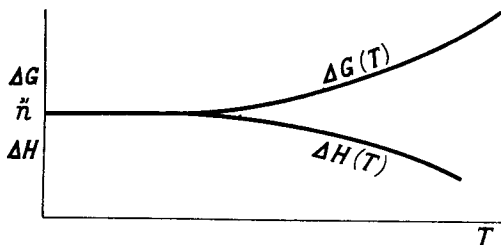
στασις $\frac{\Delta H - \Delta G}{T}$ καθίσταται ἀπροσδιόριστος διὰ $T \rightarrow 0$. Διὰ παραγωγίσεως ὁμῶς ἀριθμητοῦ καὶ παρονομαστοῦ ὡς πρὸς T (κανὼν L° Hospital) ἡ (3) γράφεται :

$$\lim_{T \rightarrow 0} \left(\frac{\partial \Delta H}{\partial T} \right) - \lim_{T \rightarrow 0} \left(\frac{\partial \Delta G}{\partial T} \right) = \lim_{T \rightarrow 0} \Delta S = 0 \quad (8.2.4)$$

Οὕτως ὄχι μόνον αἱ ὀριακαὶ τιμαὶ τῶν ΔH καὶ ΔG εἶναι ἴσαι, ἀλλὰ καὶ αἱ ὀριακαὶ κλίσεις τῶν καμπυλῶν $\Delta H = f(T)$ καὶ $\Delta G = \varphi(T)$ εἶναι μεταξύ των ἴσαι καὶ συγχρόνως μηδενικαί.

Ὡς ἐκ τοῦ σχήματος (1) προκύπτει, ἡ ἰσότης μεταξύ τῶν ΔH καὶ ΔG δύναται νὰ διατηρηθῆ μὲ ἱκανοποιητικὴν προσέγγισιν καὶ διὰ μεγαλυτέρας τοῦ μηδενός θερμοκρασίας, μὴ ἀποκλειομένης εἰς ὄρισμένα συστήματα καὶ τῆς περιοχῆς συνήθων θερμοκρασιῶν.

Ἐπομένως ὑπὸ τὰς προϋποθέσεις αὐτάς, ἡ ἐλαχιστοποίησις τῆς ἐλευθέρως ἐνθαλπίας συνεπάγεται ἐλαχιστοποίησιν τῆς ἐνθαλπίας καὶ οὕτως ἡ ἀρχὴ Thomsen - Berthelot ἐπαληθεύεται.



Σχῆμα 8.2.1. Γραφικὴ παράστασις τῆς συναρτήσεως $\Delta H = f(T)$ καὶ $\Delta G = \varphi(T)$ ὑπὸ σταθερὰν πίεσιν.

§ 8.3. Ἀρχὴ τοῦ ἀνεφίκτου τοῦ ἀπολύτου μηδενός

Θερμοκρασίαι τῆς τάξεως τῶν μικροβαθμῶν ἔχουν ἤδη ἐπιτευχθῆ. Δὲν δύναται δὲ νὰ ἀποκλεισθῆ ἡ δυνατότης ἐπιτεύξεως χαμηλοτέρων θερμοκρασιῶν, π.χ. τῆς τάξεως τῶν 10^{-8} καὶ μικροτέρων. Αἱ θερμοκρασίαι αὗται δύνανται νὰ θεωρηθοῦν τόσον ἐγγὺς τοῦ ἀπολύτου μηδενός, ὥστε φυσικῶς νὰ μὴ δύνανται νὰ διακριθοῦν τούτου καὶ ἐπομένως ὁ ἰσχυρισμὸς περὶ μὴ δυνατότητος ψύξεως σώματος εἰς τὴν θερμοκρασίαν τοῦ μηδενός νὰ θεωρητῆται ἄνευ περιεχομένου.

Ἐν τούτοις ἡ ἀριθμητικὴ τιμὴ μιᾶς φυσικῆς ποσότητος εἶναι συνάρτησις τοῦ μεγέθους τοῦ προτύπου, τὸ ὁποῖον ἐχρησιμοποιήθη ὡς μονὰς. Οὕτως ἡ ἀριθμητικὴ τιμὴ τῆς ἀποστάσεως μεταξύ δύο δεδομένων σημείων δύναται νὰ εἶναι μεγάλη ἢ μικρά, ἐὰν χρησιμοποιηθῆ ὡς μονὰς τὸ μέτρον ἢ τὸ ἔτος φωτὸς ἀντιστοίχως. Ἀπὸ φυσικῆς ὁμως πλευρᾶς, σημασίαν ἔχει ἐὰν εἰς τὴν περιοχὴν αὐτὴν τῶν χαμηλῶν θερμοκρασιῶν αἱ ιδιότητες ἑνὸς συστήματος ἔξακολουθοῦν νὰ ἐξαρτῶνται σημαντικῶς ἀπὸ τὴν θερμοκρασίαν. Ὑπ' αὐτὴν τὴν ἔννοιαν ἀποδεικνύεται πειραματικῶς ὅτι αἱ θερμοκρασίαι αἱ ἐπιτευχθεῖσαι ἐπὶ τοῦ παρόντος εἶναι εἰσέτι «μεγάλαι».

Δὲν πρέπει πρὸς τούτοις νὰ παραγνωρίζεται τὸ γεγονός, ὅτι ὄρισμένα φυσικὰ μεγέθη (ὡς ὁ συντελεστὴς ἀποδόσεως κύκλου Carnot) ἐξαρτῶνται ἐκ

τοῦ λόγου τῶν θερμοκρασιῶν. Ἀπὸ πλευρᾶς στατιστικῆς μηχανικῆς εἶναι φυσικώτερον νὰ θεωροῦνται αἱ διαφοραὶ δύο ζευγῶν θερμοκρασίας ἰσοδύναμοι, ἔὰν ὁ λόγος τῶν εἶναι ἴσος, π.χ. αἱ διαφοραὶ τοῦ ζεύγους 10^2 καὶ 10^4 K καὶ τοῦ ζεύγους 500 καὶ 5 K εἶναι ἰσοδύναμοι ὡς ἔχουσαι τὸν αὐτὸν λόγον. Εἶναι οὕτω φανερόν ὅτι ἡ διερεύνησις τῆς δυνατότητος ψύξεως σώματος εἰς τὸ ἀπόλυτον μηδὲν φυσικῶς παρουσιάζει ἐνδιαφέρον.

Θὰ δείξωμεν κατωτέρω ὅτι ὡς συνέπεια τοῦ θεωρήματος τοῦ Nernst προκύπτει τὸ ἀκόλουθον θεώρημα (Simon, 1937):

Εἶναι ἀδύνατον νὰ μειωθῇ ἡ θερμοκρασία συστήματος εἰς τιμὴν τοῦ ἀπολύτου μηδενὸς διὰ πεπερασμένου ἀριθμοῦ πεπερασμένων διεργασιῶν, ἀνεξαρτήτως τοῦ βαθμοῦ ἰδανικότητος τούτων.

Τὸ θεώρημα τοῦτο εἶναι γνωστὸν καὶ ὡς ἀρχὴ τοῦ ἀνεφίκτου τοῦ ἀπολύτου μηδενός.

Δεδομένου ὅτι οἰαδήποτε διεργασία δύναται νὰ ἀναλυθῇ εἰς ἰσοθέρους καὶ ἀδιαβατικὰς, αἱ δὲ πρῶται δὲν συμβάλλουν εἰς τὴν μείωσιν τῆς θερμοκρασίας, θὰ χρησιμοποιήσωμεν πρὸς ἀπόδειξιν τοῦ ἀνεφίκτου τοῦ ἀπολύτου μηδενὸς ἀδιαβατικὰς διεργασίας. Πρὸς τούτοις ἐκ τοῦ δευτέρου νόμου γνωρίζομεν ὅτι κατὰ μίαν ἀδιαβατικὴν διεργασίαν ἡ ἔντροπία παραμένει σταθερά, ἔὰν διεξαχθῇ ἀντιστρεπτικῶς, αὐξάνεται δέ, ἔὰν διεξαχθῇ μὴ ἀντιστρεπτικῶς. Εἶναι ἐπομένως σαφές, ὅτι αἱ ἀντιστρεπταὶ ἀδιαβατικαὶ διεργασίαι εἶναι περισσότερον εὐνοϊκαὶ διὰ τὴν ἐπίτευξιν μικροτέρας κατὰ τὸ δυνατόν τελικῆς θερμοκρασίας.

*Ὡς θεωρήσωμεν ἀδιαβατικὴν ἀντιστρεπτικὴν διεργασίαν μεταξὺ δύο καταστάσεων, α καὶ β, συμβολίζομένην ὡς:

$$\alpha \rightarrow \beta \quad (8.3.1)$$

Ἐκ τῆς (8.1.13) ἔχομεν διὰ τὴν ἐξάρτησιν τῆς ἔντροπίας τῶν καταστάσεων τούτων ἀπὸ τὴν θερμοκρασίαν:

$$S^\alpha = S_0^\alpha + \int_0^T \frac{C_Z^\alpha}{T} dT \quad (8.3.2)$$

$$S^\beta = S_0^\beta + \int_0^T \frac{C_Z^\beta}{T} dT \quad (8.3.3)$$

ὅπου Z ὑποδηλοῖ τὴν ἀντίστοιχον θερμοχωρητικότητα (π.χ. ὑπὸ σταθερὰν πίεσιν ἢ ὄγκον ἢ ἔντασιν μαγνητικοῦ πεδίου κλπ.). Ὑποθέσωμεν ὅτι ἡ θερμοκρασία τοῦ συστήματος εἰς τὴν ἀρχικὴν κατάστασιν α εἶναι T', ἡ δὲ

θερμοκρασία τούτου μετὰ τὴν ἀδιαβατικὴν καὶ ἀντιστρεπτὴν μετάβασιν εἰς τὴν κατάστασιν β εἶναι T'' .

Ἐπομένως, δεδομένου ὅτι $S^a = S^b$, ἐκ τῶν (2) καὶ (3) ἔχομεν :

$$S_0^a + \int_0^{T'} \frac{C_Z^a}{T} dT = S_0^b + \int_0^{T''} \frac{C_Z^b}{T} dT \quad (8.3.4)$$

Ἄλλ' ἐκ τῆς (8.1.3) ἔχομεν :

$$S_0^a = S_0^b \quad (8.3.5)$$

καὶ οὕτως ἡ (4) γράφεται :

$$\int_0^{T'} \frac{C_Z^a}{T} dT = \int_0^{T''} \frac{C_Z^b}{T} dT \quad (8.3.6)$$

Ἡ δυνατότης νὰ ἰσοῦται πρὸς τὸ μηδὲν ἡ T'' ἀπαιτεῖ ὅπως τὸ ὁλοκλήρωμα τῆς ἀριστερᾶς πλευρᾶς τῆς ἐξίσωσως (6) μηδενίζεται. Τοῦτο ὅμως εἶναι ἀδύνατον δι' οἰανδήποτε μὴ μηδενικὴν τιμὴν T' (δεδομένου ὅτι $C_Z^a > 0$ πάντοτε διὰ $T > 0$).

Ἡ ἀπόδειξις διὰ τὴν ἀντίστροφον διεργασίαν $\beta \rightarrow \alpha$ (ἡ ὁποία λόγῳ τῆς ὑποθεθείσης ἀντιστρεπτότητος εἶναι ἐπίσης δυνατὴ) εἶναι ἀπολύτως ὁμοία.

Ἐπετέθη ὅτι αἱ καταστάσεις α καὶ β συνδέονται δι' ἀντιστρεπτοῦ δρόμου. Ἐὰν ἀμφότεραι αἱ καταστάσεις α καὶ β εἶναι καταστάσεις ἐσωτερικῶς εὐσταθεῖς, ἢ ἐὰν οἰαδήποτε ὑπάρχουσα ἐσωτερικὴ μεταστάθαια δὲν αἴρεται κατὰ τὴν μετάβασιν $\alpha \rightarrow \beta$, ἡ διεργασία αὕτη δύναται νὰ θεωρηθῇ ὡς ἀντιστρεπτή.

Εἰς περίπτωσιν κατὰ τὴν ὁποίαν ἡ κατάστασις α εἶναι κατάστασις ἐσωτερικῶς μετασταθῆς καὶ ἡ μεταστάθαια αἴρεται κατὰ τὴν διεργασίαν $\alpha \rightarrow \beta$, ἡ τελευταία αὕτη εἶναι φυσικὴ, μὴ ἀντιστρεπτὴ, διεργασία. Θὰ δεῖξωμεν ὅτι καὶ εἰς τὴν περίπτωσιν αὐτὴν τὸ ἀπόλυτον μηδὲν εἶναι ἀνεφίκτον.

Ἐφ' ὅσον ἡ α εἶναι ἡ ἐσωτερικῶς μετασταθῆς φάσις, ἔχομεν ἐκ τῆς (8.1.4):

$$\Delta S_0 = S_0^b - S_0^a < 0 \quad (8.3.7)$$

Πρὸς τούτοις, δεδομένου ὅτι ἡ διεργασία $\alpha \rightarrow \beta$ εἶναι μὴ ἀντιστρεπτὴ ἀδιαβατικὴ, ἔχομεν ἀντὶ τῆς (4) τὴν ἀνισότητα :

$$S_0^a + \int_0^{T'} \frac{C_Z^a}{T} dT < S_0^b + \int_0^{T''} \frac{C_Z^b}{T} dT \quad (8.3.8)$$

Ούτω διὰ τὸ νὰ ἐπιτευχθῆ $T'' = 0$, λαμβανομένης ὑπ' ὄψιν καὶ τῆς (7), πρέπει νὰ ἰσχύη :

$$\int_0^{T'} \frac{C_z^a}{T} dT < S_0^b - S_0^a < 0 \quad (8.3.9)$$

Ἄλλὰ δεδομένου ὅτι $C_z^a > 0$ πάντοτε, ἡ (9) εἶναι ἀδύνατον νὰ ἱκανοποιηθῆ καὶ ἐπομένως εἶναι ἀδύνατον νὰ ἐπιτευχθῆ θερμοκρασία $T = 0$. Εἰς τὴν πραγματικότητα, ὡς ἄλλωστε ἤδη ἐλέχθη, ἡ χρησιμοποίησις μὴ ἀντιστρεπτῆς ἀδιαβατικῆς διεργασίας δυσχεραίνει περισσότερο τὸ πρόβλημα ἐπιτεύξεως θερμοκρασίας μηδενικῆς τιμῆς.

§ 8.4. Ἀρνητικαὶ θερμοκρασίαι

Ὡς εἶδομεν εἰς τὴν παράγραφον (4.3) ἡ συνάρτησις ἐμπειρικῆς θερμοκρασίας ἐπελέγη αὐστηρῶς αὔξουσα, ὁ δὲ παράγων C ἐπελέγη θετικός, εἰς τρόπον ὥστε ἡ θερμοδυναμικὴ θερμοκρασία νὰ κυμαίνεται μεταξὺ μηδενός καὶ ἀπειρου. Θὰ ἦτο δυνατόν βεβαίως νὰ ἐπιλεγῆ ὁ C ἀρνητικός. Ἐν τοιαύτῃ ὁμως περιπτώσει θὰ ἀπεδεικνύετο πειραματικῶς ὅτι ἡ ἔντροπία εἰς μὴ ἀντιστρεπτὰς ἀδιαβατικὰς διεργασίας μειοῦται. Οὕτως οὐδεμίαν ἐπίδρασιν θὰ εἶχεν εἰς τὴν δομὴν τῆς θερμοδυναμικῆς ὁρισμὸς τῆς ἀπολύτου θερμοκρασίας ὡς ἀρνητικῆς.

Σημασίαν ἔχει ὅτι, ὡς ἐδείχθη εἰς τὴν προηγουμένην παράγραφον, δὲν εἶναι δυνατόν ὄχι μόνον νὰ ὑπερβῶμεν τὸ μηδὲν πρὸς ἀρνητικὰς τιμάς, ἀλλὰ οὔτε καὶ νὰ ἐπιτύχωμεν θερμοκρασίαν $T = 0$. Ἐὰν αἱ θερμοκρασίαι ὠρίζοντο ἐξ ὑπαρχῆς ὡς ἀρνητικαί, θὰ ἐδεικνύετο ὅτι ἦτο ἀδύνατος ἡ μετάβασις ἐξ ἀρνητικῶν τιμῶν διὰ τοῦ μηδενός πρὸς θετικὰς τοιαύτας.

Ὑπὸ τὴν συμβατικὴν παραδοχὴν ὅτι ἡ θερμοδυναμικὴ θερμοκρασία εἶναι πάντοτε θετικὴ, ἡ βεβαιωθείσα κατὰ τὰ τελευταῖα ἔτη ὑπαρξίς ἀρνητικῶν θερμοκρασιῶν δημιουργεῖ, ἐκ πρώτης ὄψεως, προβλήματα διὰ τὴν θερμοδυναμικὴν, καὶ ἰδιαιτέρως εἰς τὴν ἀρχὴν τοῦ ἀνεφίκτου τοῦ ἀπολύτου μηδενός. Τὸ πρόβλημα τοῦτο ἀνήκει ἐξ ὀλοκλήρου εἰς τὴν περιοχὴν τῆς στατιστικῆς θερμοδυναμικῆς, θὰ δεῖξωμεν δέ, κατὰ τρόπον μᾶλλον στοιχειώδη, ὅτι ἡ ὑπαρξίς ἀρνητικῶν θερμοκρασιῶν οὐδόλως θίγει τὴν ἀρχὴν τοῦ ἀνεφίκτου τοῦ ἀπολύτου μηδενός.

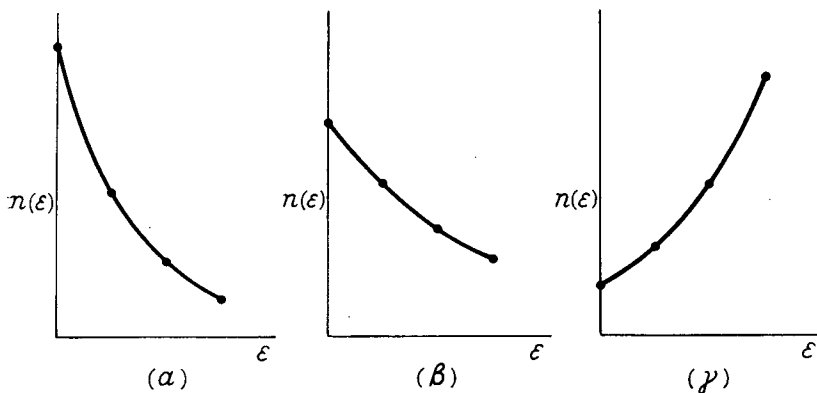
Κατὰ τὴν στατιστικὴν θερμοδυναμικὴν ἡ ἐν ἰσορροπία κατανομὴ ἀριθμοῦ n_i ἐντοπισμένων σωματιδίων μεταξὺ ἐνὸς συνόλου ἐνεργειακῶν σταθμῶν ϵ_i ὁρίζεται διὰ τῆς σχέσεως Boltzmann ὡς :

$$n_i = A \exp(\beta \epsilon_i) \quad (8.4.1)$$

ὅπου A καὶ β σταθεραί. Εἰς τὰ πλείστα τῶν ἐν τῇ πράξει συστημάτων ὁ ἀριθμὸς τῶν ἐνεργειακῶν σταθμῶν εἶναι ἄπειρος καί, ὑπὸ τὰς προϋποθέσεις αὐτάς, μία τοιαύτη κατανομή φυσικῶς ἔχει ἔννοιαν ἐὰν ἡ β εἶναι ἀρνητική. Ἐν τούτοις μία τοιαύτη ἀπαίτησις δὲν εἶναι μαθηματικῶς (στατιστικῶς) ἀναγκαία.

Θεωρήσωμεν σύστημα εἰς τὸ ὁποῖον ἕκαστον τῶν σωματιδίων ἔχει τὴν δυνατότητα νὰ καταλάβῃ μίαν ἐκ τῶν τεσσάρων διαθεσίμων ἐνεργειακῶν σταθμῶν. Ἡ κατανομή τῶν σωματιδίων μεταξὺ τῶν τεσσάρων τούτων σταθμῶν παρίσταται εἰς τὸ σχῆμα (1).

Ἐν συμφωνίᾳ πρὸς τὴν ἐξίσωσιν (1) ἡ καμπύλη ἢ διερχομένη διὰ τῶν τεσσάρων σημείων πρέπει νὰ εἶναι συναρτησις ἐκθετική.



Σχῆμα 8.4.1. Δυναταὶ κατανομαὶ σωματιδίων ὑπακούοντων εἰς τὴν στατιστικὴν Boltzmann μεταξὺ τεσσάρων σταθμῶν.

Δι' αὐξήσεως τῆς ἐνεργείας τοῦ συστήματος ἡ κατανομή, πάντοτε παραμένουσα ἐκθετική, δύναται νὰ ἀκολουθήσῃ τὴν μορφήν τῶν διαγραμμάτων α, β, γ . Εἰς τὸ διάγραμμα β μερικὰ τῶν σωματιδίων ἐκινήθησαν πρὸς ὑψηλότερας στάθμας, ἢ καμπύλη ἀπλῶς ἔχει μικροτέραν κλίσιν. Ἐὰν ἐξακολουθήσωμεν νὰ προσφέρωμεν ἐνέργειαν εἰς τὸ σύστημα, θὰ ὑπάρξουν ἐνδεχομένως περισσότερα σωματίδια εἰς τὰς ὑψηλότερας ἐνεργειακὰς στάθμας παρὰ εἰς τὰς χαμηλότερας (διάγραμμα γ). Ἐκ τῆς στατιστικῆς ἢ περιπτώσεως αὕτη δὲν ἀποκλείεται εἰς ἐκθετικὰς συναρτήσεις. Εἰς τὴν τελευταίαν ὁμως περίπτωσιν ἡ β εἶναι θετική. Ὁ στατιστικὸς ὀρισμὸς ἐν τούτοις τῆς θερμοκρασίας εἶναι :

$$T = -\frac{1}{k\beta} \quad (k \text{ σταθερὰ Boltzmann}) \quad (8.4.2)$$

Ἐν τοιαύτῃ περιπτώσει τὸ σύστημα μὲ τὴν κατανομὴν τοῦ διαγράμματος γ (β θετικόν) ἔχει ἀρνητικὴν θερμοκρασίαν.

Πράγματι ἀρνητικαὶ θερμοκρασίαι διεπιστώθησαν πιραματικῶς εἰς ἑλλειπῆ συστήματα.

Κατὰ τὰ λεχθέντα εἰς τὰ συστήματα ἐκεῖνα, εἰς τὰ ὁποῖα ὁ ἀριθμὸς n_i αὐξάνει μὲ τὸ ὕψος τῆς στάθμης, ἔχομεν ἀρνητικὴν θερμοκρασίαν.

Ἡ γραμμὴ διαχωρισμοῦ μεταξὺ θετικῶν καὶ ἀρνητικῶν θερμοκρασιῶν εὐρίσκεται εἰς τὴν κατάστασιν ἐκείνην τοῦ συστήματος, εἰς τὴν ὁποίαν ἅπαντα αἱ στάθμαι εἶναι ἕξ ἴσου κατειλημμένοι, δηλαδή ὅταν ἡ β συμφώνως πρὸς τὴν (1) μηδενισθῇ, ἢ ὅταν συμφώνως πρὸς τὴν (2) $T = \infty$. Ἐπομένως τὸ σύστημα μεταβαίνει εἰς ἀρνητικὰς θερμοκρασίας, μὴ διερχόμενον διὰ τοῦ ἀπολύτου μηδενός. Τὸ ἐξ ἀρνητικῶν θερμοκρασιῶν προσεγγιζόμενον ἀπόλυτον μηδὲν πρέπει νὰ θεωρηθῇ ὡς ἡ θερμοκρασία ἐκείνη, εἰς τὴν ὁποίαν ἅπαντα τὰ σωματίδια εὐρίσκονται εἰς τὴν ἀνωτάτην στάθμην, θὰ εἶναι δὲ ἕξ ἴσου ἀνέφικτον πρὸς τὸ ἐκ θετικῶν θερμοκρασιῶν.