

Στοιχειώδης Αριθμός Κανονικών Τρόπων ΗΜ πεδίου (dN)
 ανά στοιχειώδες διάστημα συχνότητας (dν)

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

$$[g(\nu)] = \frac{1}{\text{Hz}} = \text{s}$$

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

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

↓
 μέση ενέργεια
 κανονικού τρόπου

κλασικά

$$\bar{E} = \overline{E(T)} = \frac{M}{2} k_B T$$

M = # βαθμών
 ελευθερίας

θεώρημα
 ισοκατανομής
 ενέργειας

$$\Rightarrow \boxed{\rho(\nu, T) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot \frac{M}{2} k_B T \frac{\text{για } M=2}{M=2} \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot k_B T}$$

v. Rayleigh - Jeans

παλαιο-
 κβαντικά

$$\bar{E} = \overline{E(\nu, T)} = \frac{h\nu}{e^{h\nu/k_B T} - 1}$$

προϋποθέσεις
 • $E_n = n h\nu$ ενέργεια "ταλαντώσεων"
 $n = 0, 1, 2, \dots$

(όπως είπαμε) στην αρχή του μαθήματος
 ο μέσος αριθμός
 σωματιδίων στην
 κατάσταση n με
 ενέργεια E_n είναι

$$\frac{N e^{-\beta E_n}}{\sum_n e^{-\beta E_n}} = \bar{n}_n \quad \longleftrightarrow \quad P_n = \frac{e^{-\beta E_n}}{\sum_n e^{-\beta E_n}} \quad Z = \sum_n e^{-\beta E_n}$$

στατιστική (Maxwell-) Boltzmann (MB)

$$\Rightarrow \boxed{\rho(\nu, T) = \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{h\nu/k_B T} - 1}} \quad \text{v. Planck}$$

♪
 ΑΣΚΗΣΗ Η -
 Συμπερασματικά

Αν ζητήσουμε $E_n = n h\nu$ βάζουμε $E_n = h\nu (n + \frac{1}{2})$ όπως συμπερα-
 ζουμε σήμερα για τον κβαντικό ΑΑΤ ΔΕΝ προκύπτει ο νόμος του Planck!

ΜΗΧΑΝΙΣΜΟΙ ΑΛΛΗΛΕΠΙΔΡΑΣΕΩΣ

ΗΜ ΑΚΤΙΝΟΒΟΛΙΑΣ - ΥΛΗΣ (ΧΙΣΤΑΘΜΙΚΟΥ ΣΥΣΤΗΜΑΤΟΣ)

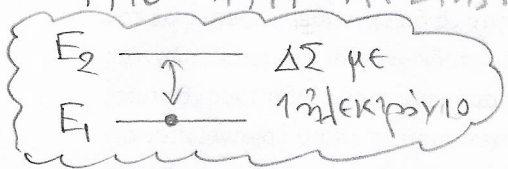
↑ ΔΣ

Ⓞ

LASER = Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

᾿Εφαραγωγούμενη Ἐκπομπή
ἢ Διερχόμενη

1916 - 1917 A. Einstein "θεωρητικά θεμέλια" του LASER



ἐναντίωση ἔργου v. Planck γιὰ τὴν ἀκτινοβολία μέλανος σώματος

Ἄσκησις τὴν φορά ἢ ἀπόδοσις ἐπιπίπτει στους 3 μηχανισμούς ἢ διεργασίες ἀλληλεπίδρασης ΗΜ ἀκτινοβολίας - ΔΣ καὶ σὺν στατιστικῆς (Maxwell) - Boltzmann γιὰ τὴν κατέληψη τῶν σταθμῶν τῶν ΔΣ ἀπὸ τὸ ἠλεκτρόνιο.

- (Stimulated) Absorption (᾿Εφαραγωγούμενη) Ἀπορρόφηση
 - Spontaneous Emission Ἀυθόρμητη Ἐκπομπή
 - Stimulated Emission ᾿Εφαραγωγούμενη Ἐκπομπή
- ᾿"παλαιότερα γνωστοί"
- ← εἰσήλθε ἀπὸ τὸν A. Einstein

γιατί MB και ὄχι FD;

ὀφείλεται στο $\rho(\nu, T)$
ΔΕΝ ὀφείλεται στο $\rho(\nu, T)$

Συντελεστές Einstein
 ᾿Εφαραγωγούμενο B_{ij}
 Ἀυθόρμητο A_{ij}
 i ἀρχικὴ στάθμη τοῦ ἠλεκτρονίου
 j τελικὴ στάθμη τοῦ ἠλεκτρονίου

πιθανότητα να συμβεῖ ἡ διεργασία

$$dW_{\text{απορ}}^{εφ} = B_{12} \rho(\nu, T) dt$$

$$dW_{\text{εκπ}}^{αυθ} = A_{21} dt$$

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

ΕΡΩΤΗΣΗ γιατί MB κ ὄχι FD;
 (μάλλον δὲν ὑπάρχει ὅτι FD, σὲ ὑψηλὴ T FD → MB, ἔχουμε 1 ἠλεκτρόνιο στο ΔΣ)

1905 A. Einstein ἐξήγησε τὸ φωτοηλεκτρικὸ φαινόμενο ἀποδείχοντας ὅτι ∃ κβάντα φωτός με ἐνέργεια $h\nu$

1926 μάλλον ἀπὸ τὸν Gilbert Newton Lewis «φωτόνιο» = κβάντο φωτός

1950-1960 κατασκευάσθηκαν τὰ ἠρώτα MASER κ LASER

↑ microwaves

ΣΗΜΕΡΑ...

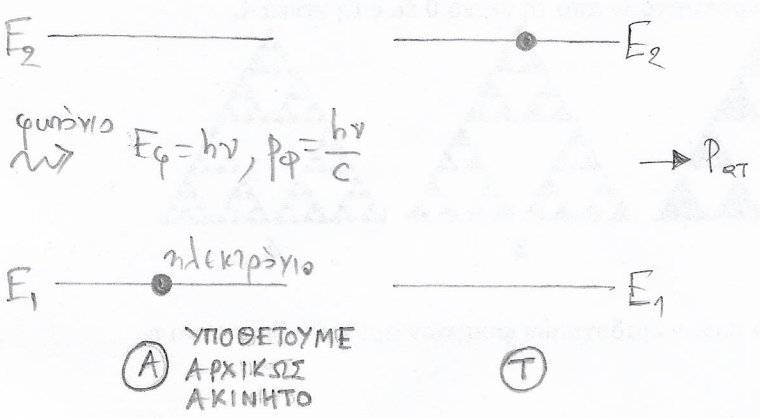
1964 Charles Townes, Nikolay Basov, Aleksandr Prokhorov Νόμμος Φωτισμῆς

(ΕΞΑΝΑΓΚΑΣΜΕΝΗ (ή διεγερμένη)) ΑΠΟΡΡΟΦΗΣΗ (STIMULATED) ABSORPTION

εδω
 $\Delta \Sigma = \delta \delta \sigma \sigma \mu \mu \tau \tau$
 ενός ατόμου

1

$$dW_{\text{απορ}}^{εf} = B_{12} \rho(\nu, T) dt$$



Διατήρηση Ενέργειας
 $E_1 + h\nu = E_2 + \frac{p_{\text{ατ}}^2}{2m_{\text{ατ}}}$ \Rightarrow $h\nu \approx E_2 - E_1$ (συνδέουμε αμελητέα)

Διατήρηση Ορμής
 $p_{\phi} = p_{\text{ατ}} \Rightarrow \frac{h\nu}{c} = p_{\text{ατ}} \Rightarrow p_{\text{ατ}} = \frac{h}{\lambda} = \hbar k$

$c = \lambda \nu$ $\hbar = \frac{h}{2\pi}$ $k = \frac{2\pi}{\lambda}$

Ας ελέγξουμε αν πράγματι η κινητική ενέργεια του ατόμου $\frac{p_{\text{ατ}}^2}{2m_{\text{ατ}}}$ μετά την απορρόφηση του φωτονίου είναι αμελητέα, σε σχέση με την ενέργεια του φωτονίου E_{ϕ} .

$$\Lambda := \frac{\frac{p_{\text{ατ}}^2}{2m_{\text{ατ}}}}{E_{\phi}} = \frac{\hbar^2 k^2}{\lambda^2 \cdot 2m_{\text{ατ}} \cdot \hbar c} = \frac{\hbar}{2m_{\text{ατ}} \lambda c}$$

Για να μεγαλώσει το Λ θα πρέπει ή $m_{\text{ατ}}$ να μειωθεί.
 Ας πάρουμε λοιπόν το μικρότερο δυνατό άτομο, το άτομο του υδρογόνου.

$$\left. \begin{aligned} m_e &\approx 9.109 \cdot 10^{-31} \text{ kg} \\ m_p &\approx 1.673 \cdot 10^{-27} \text{ kg} \\ m_{\text{ατ}} &\approx m_p + m_e \end{aligned} \right\} m_{\text{ατ}} \approx 1.673 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$$

↑ υπάρχει κι ένα μικρό έλλειμμα μάζας, δηλαδή η ενέργεια συνδέσεως του ηλεκτρονίου και του πρωτονίου στο άτομο.

Ας πάρουμε ένα τυπικό πράσινο φωτόνιο με $\lambda \approx 500 \text{ nm}$

$$\Lambda = \frac{6.626 \cdot 10^{-34} \text{ Js}}{2 \cdot 1.673 \cdot 10^{-27} \text{ kg} \cdot 500 \cdot 10^{-9} \text{ m} \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ m/s}} \approx 1.320 \cdot 10^{-9}$$

Όποτε, πράγματι η κινητική ενέργεια του ατόμου μετά την απορρόφηση του φωτονίου είναι αμελητέα σε σχέση με την ενέργεια του φωτονίου.

Για ποίο μήκος κύματος λ , στο άτομο του υδρογόνου, θα μπορούσε ο λήγος Λ να γίνει ίσος με 0.05; (2)

$$\Lambda = \frac{h}{2\lambda c m_{\text{ατ}}} = 0.05 \Rightarrow \lambda = \frac{h}{2 c m_{\text{ατ}} 0.05} = \frac{6.626 \cdot 10^{-34} \text{ J s}}{2 \cdot 3 \cdot 10^8 \text{ m} \cdot 1.673 \cdot 10^{-27} \text{ kg} \cdot 0.05}$$

$$\Rightarrow \lambda \approx 13.2 \cdot 10^{-15} \text{ m} = 13.2 \text{ fm}$$

Αυτό είναι ένα εξαιρετικά μικρότερο μήκος κύματος

π.χ. ακτίνες γ $\lambda_{\gamma} \lesssim 10 \text{ pm} = 10 \cdot 10^{-12} \text{ m} = \underline{10^{-11} \text{ m}}$

ενώ εδώ βρήκαμε $\underline{13.2 \cdot 10^{-15} \text{ m} = 13.2 \text{ fm}}$

Διάμετροι πυρήνα υδρογόνου 1.75 fm

Ούρατου 15 fm

Άρα, η υπόθεσή μας, να θεωρήσουμε αμελητέα την κινητική ενέργεια του ατόμου μετά την απορρόφηση του φωτονίου

$$\frac{p_{\text{ατ}}^2}{2 m_{\text{ατ}}}$$

σε σχέση με

την ενέργεια του απορροφούμενου φωτονίου $E_{\text{φ}}$

είναι αωστή

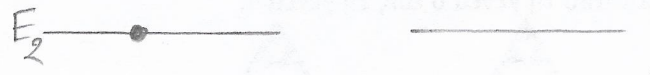
σχεδόν σε όλο το ΗΜ φάσμα.

**ΑΥΘΟΡΜΗΤΗ ΕΚΠΟΜΠΗ
SPONTANEOUS EMISSION**

$$dW_{εκμ}^{αυθ} = A_{21} \cdot dt$$

energy level lifetime
 χωρίς φωτός της στάθμης 2
 (το ηλεκτρόνιο από τη στάθμη 2
 άφηνουχάει στη στάθμη 1)

τ_2 ή τ



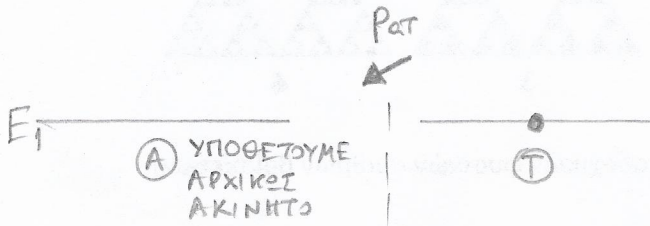
$$E_\gamma = h\nu$$

$$P_\gamma = \frac{h\nu}{c}$$

$$1 := A_{21} \cdot \tau_2 \text{ ή } A_{21} \cdot \tau$$

$$\Rightarrow \tau_2 = \frac{1}{A_{21}}$$

ανδοτικός σπινός ...



το άτομο θα κινείται
 προς την αντίθετη
 κατεύθυνση με το φως

Διατήρηση Ενέργειας

$$E_2 = E_1 + E_\gamma + \frac{P_{ατ}^2}{2m_{ατ}} \Rightarrow h\nu \approx E_2 - E_1$$

άμελη

Διατήρηση Ορμής

$$0 = P_{ατ} + P_\gamma \Rightarrow P_{ατ} = -P_\gamma$$

- Τα φωτόνια εκπέμπονται σε τυχαία κατεύθυνση, δηλαδή χωρίς κατευθυντικότητα (without directionality) με τυχαία φάση, δηλαδή χωρίς συνοχή (incoherence)

συνοχή (coherence) ή συμφωνία, συμπερικύτωση
 = σταθερή σχέση μεταξύ των φάσεων των κυμάτων

coherent
 συνεκτικός

incoherent
 μη συνεκτικός

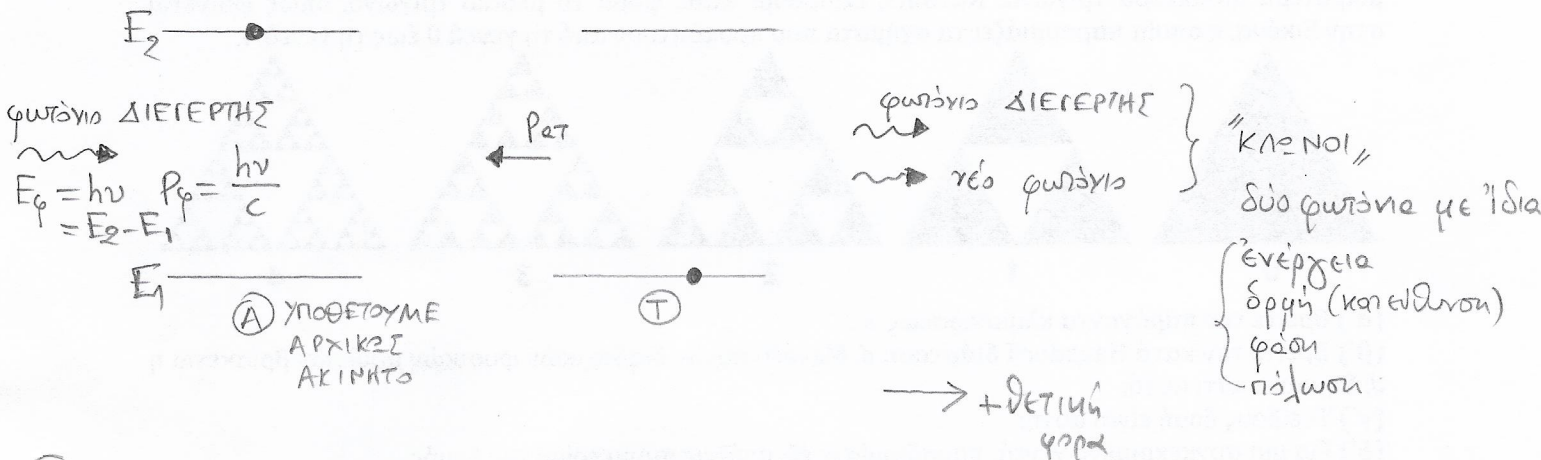
↓
 π.χ. laser

π.χ. φωτεινή πηγή πυρακτωσέωρ ή LED Light Emitting Diode
 incandescent light source

**ΕΞΑΝΑΓΚΑΣΜΕΝΗ (3) ΔΙΕΓΕΡΜΕΝΗ ΕΚΠΟΜΠΗ
STIMULATED EMISSION**

A. Einstein 4
 "Zur Quantentheorie der
 Strahlung"
 1916, 1917

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



- * Ίδια ενέργεια \Rightarrow μονοχρωματικότητα (monochromaticity)
- * Ίδια όρμη (κατεύθυνση) \Rightarrow κατευθυντικότητα (directionality)
- * Ίδια φάση \Rightarrow συνοχή (coherence)
- * Ίδια πόλωση \Rightarrow πολωμένο φως (polarized light) *

* υπάρχουν και οι άλλοι μηχανισμοί στο παιχνίδι...

\rightarrow τα περί φάσης & πόλωσης \neq στο άρθρο του Einstein

\rightarrow τα φωτόνια είναι μποζόνια και άρα μπορούν να έχουν ίδια ενέργεια, όρμη (κατεύθυνση), φάση, πόλωση

\rightarrow χρειάζεται η υπόθεση ότι το άρχικό φωτόνιο ΔΙΕΓΕΡΤΗΣ ενέργειας $E_φ = E_2 - E_1 = h\nu$ δεν παθαίνει τίποτε κατά τη διάρκεια της εξαναγκασμένης έκπομπής

\rightarrow θα μπορούσαμε να υποθέσουμε ότι το άρχικό φωτόνιο ΔΙΕΓΕΡΤΗΣ καθορίζει τη φάση, την πόλωση & τη διεύθυνση των νέων εκπνεόμενων φωτονίων όπως σε μία εξαναγκασμένη ταλάντωση ο διεγερτής καθορίζει τη φάση, την πόλωση & τη διεύθυνση της εξαναγκασμένης ταλάντωσης

Διατήρηση Ενέργειας $E_2 + \cancel{E_\varphi} = E_1 + \cancel{E_\varphi} + E_{\varphi'} + \frac{P_{\text{αετ}}}{2\omega_{\text{αετ}}}$ ↑ αμελητέο 5

$$\Rightarrow E_{\varphi'} = E_2 - E_1 = E_\varphi \Rightarrow$$

Τα φωτόνια έχουν ίδια ενέργεια \rightarrow μονοχρωματιότητα

Διατήρηση Ορμής $P_\varphi = P_\varphi + P_{\varphi'} + P_{\text{αετ}} \Rightarrow P_{\varphi'} = -P_{\text{αετ}}$

Έχουμε ήδη προσέσει πώς το νέο φωτόνιο θα κινηθεί στην κατεύθυνση του φωτός ΔΙΕΓΕΡΤΗ

$$\Rightarrow P_{\varphi'} > 0 \quad (\text{θετική αλγεβρική τιμή}) \quad \underline{\text{ίδια κατεύθυνση}}$$

$$(\text{μέτρο}) P_{\varphi'} = \frac{E_{\varphi'}}{c} = \frac{E_\varphi}{c} = P_\varphi \quad \underline{\text{ίδια μέτρο}}$$

\Rightarrow τα φωτόνια έχουν ίδια ορμή

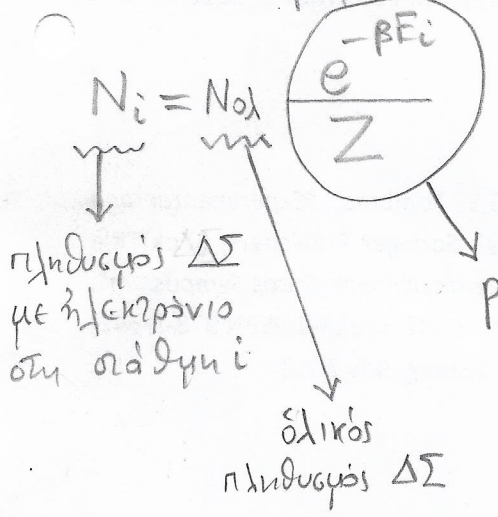
ΕΞΑΓΩΓΗ του νόμου Planck από τους μηχανισμούς αλληλεπίδρασης ΗΜ ακτινοβολίας - ΔΣ και τη στατιστική (Maxwell) - Boltzmann.

Σχέση συντελεστών Einstein A και B

Μελετάμε την αλληλεπίδραση συλλογής ΔΣ - ΗΜ ακτινοβολίας σε θερμοδυναμική ισορροπία.

ΣΤΑΤΙΣΤΙΚΗ (Maxwell) - Boltzmann

① χωρίς διαφορετικά στατιστικά βάρη



② με διαφορετικά στατιστικά βάρη

$$N_i = N_0 \lambda \frac{g_i e^{-\beta E_i}}{Z}$$

g_i στατιστικό βάρος της E_i

$Z = \sum_i e^{-\beta E_i}$ συνάρτηση επιμερισμού partition function

$Z = \sum_i g_i e^{-\beta E_i}$

Θερμοδυναμική ισορροπία \Rightarrow σε χρόνο dt $dN_{1 \rightarrow 2} = dN_{2 \rightarrow 1} \Rightarrow$

$$N_1 dW_{1 \rightarrow 2} = N_2 dW_{2 \rightarrow 1} \Rightarrow$$

$$\frac{N_0 \lambda e^{-\beta E_1}}{Z} g_1 dW_{ανοπ}^{εf} = \frac{N_0 \lambda e^{-\beta E_2}}{Z} g_2 (dW_{εκπ}^{εf} + dW_{αυδ}^{εκπ}) \Rightarrow$$

$$g_1 e^{-\beta E_1} B_{12} \rho(\nu, T) dt = e^{-\beta E_2} g_2 (B_{21} \rho(\nu, T) dt + A_{21} dt) \Rightarrow$$

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

$$\rho(\nu, T) = \frac{g_2 A_{21} e^{-\beta E_2}}{g_1 B_{12} e^{-\beta E_1} - g_2 B_{21} e^{-\beta E_2}} = \frac{\frac{A_{21}}{B_{21}}}{\frac{g_1 B_{12}}{g_2 B_{21}} e^{\beta(E_2 - E_1)} - 1}$$

Όμως,
 limit $\rho(\nu, T) = \infty$
 $T \rightarrow \infty$
 π.χ. από το πείραμα

Αν ζωρίσουμε την πειραματική συμπεριφορά
 την οποία έζησε ο νόμος Planck

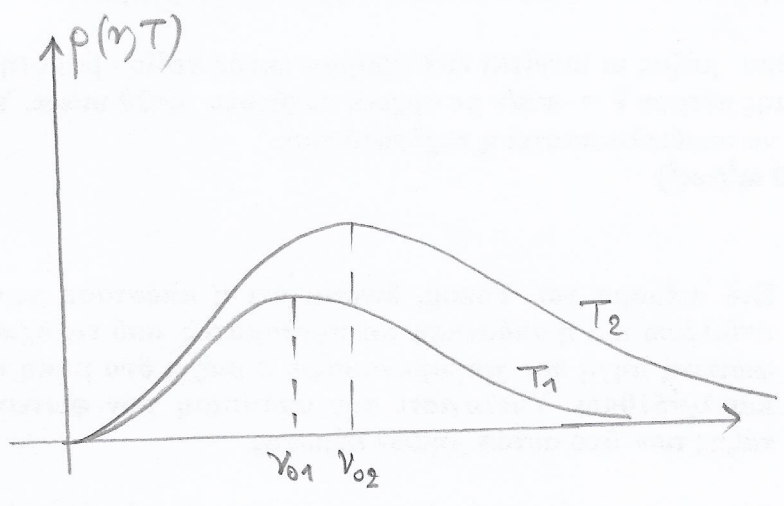
$$\frac{\rho(\nu, T_2)}{\rho(\nu, T_1)} = \frac{e^{\frac{h\nu}{k_B T_1} - 1}}{e^{\frac{h\nu}{k_B T_2} - 1}} > 1$$

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

$$\Leftrightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T_1} - 1} > e^{\frac{h\nu}{k_B T_2} - 1} \Leftrightarrow e^{\frac{h\nu}{k_B T_1}} > e^{\frac{h\nu}{k_B T_2}}$$

$$\Leftrightarrow \frac{1}{T_1} > \frac{1}{T_2} \Leftrightarrow T_2 > T_1$$

δηλαδή μεγαλύτερη θερμοκρασία οδηγεί σε
 μεγαλύτερο $\rho(\nu, T)$, $\forall \nu$.



Άκόμα, από το νόμο μετατόπισης Wien
 στη μορφή
 $\nu_0 = (\text{σταθ}) \cdot T$
 $\nu_0 \approx 58.789 \frac{\text{GHz}}{\text{K}} \cdot T$

$\Rightarrow \{ T \uparrow \Rightarrow \nu_0 \uparrow \}$ όπως δείχνουμε και στο σχήμα

$$T \rightarrow \infty \Rightarrow \beta \rightarrow 0$$

$$\rho \rightarrow \frac{\frac{A_{21}}{B_{21}}}{\frac{g_1 B_{12}}{g_2 B_{21}} - 1} = \infty$$

"Αρα, $\frac{g_1 B_{12}}{g_2 B_{21}} = 1 \Rightarrow \boxed{g_1 B_{12} = g_2 B_{21}}$

"Αν $g_2 = g_1$ ή χωρίς στατιστικά βάρη $\Rightarrow B_{12} = B_{21} := B$
 $A_{21} := A$

$$\rho(\nu, T) = \frac{\frac{A_{21}}{B_{21}}}{\frac{g_1 B_{12}}{g_2 B_{21}} \cdot e^{\beta(E_2 - E_1)} - 1}$$

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

σύγκριση \Rightarrow

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

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

$$\boxed{h\nu = E_2 - E_1}$$