

Semaine 10

Questions pour réviser

Question

2/3]

c)

$$Z_G \equiv \sum_{\{i\}} e^{-\frac{E_i - N_i \mu}{k_B T}} = \sum_{E, N} \sum_{\{i | E_i = E \text{ et } N_i = N\}} e^{-\frac{E_i - N_i \mu}{k_B T}}$$

↑
définition de Z_G

on regroupe les termes de la somme par énergie et nombre de particules

indépendant de i !

$$= \sum_{E, N} e^{-\frac{E - N \mu}{k_B T}} \sum_{\{i | E_i = E \text{ et } N_i = N\}} 1 = \sum_{E, N} W(E, N) e^{-\frac{E - N \mu}{k_B T}}$$

$W(E, N)$ dégénérescence

donc

$$Z_G \equiv \sum_{\{i\}} e^{-\frac{E_i - N_i \mu}{k_B T}} = \sum_{E, N} W(E, N) e^{-\frac{E - N \mu}{k_B T}} \neq \sum_{\{i\}} W(E_i, N_i) e^{-\frac{E_i - N_i \mu}{k_B T}}$$

somme sur les micro-états

somme sur les énergies et les nombres de particules

d)

on a bien

$$\sum_{\{i | N_i = N_j\}} e^{-\frac{E_i}{k_B T}} = \sum_E \sum_{\{i | N_i = N_j \text{ et } E_i = E\}} e^{-\frac{E_i}{k_B T}}$$

les micro-états i avec nombre de particules N_i tel que $N_i = N_j$

on regroupe les termes de même énergie E

$$= \sum_E \sum_{\{i | N_i = N_j \text{ et } E_i = E\}} e^{-\frac{E}{k_B T}}$$

indépendant de i

$$= \sum_E e^{-\frac{E}{k_B T}} \sum_{\{i | N_i = N_j \text{ et } E_i = E\}} 1$$

définition de $W(E, N_j)$: nombre de micro-états d'énergie et de nombre de particules N_j

$$= \sum_E W(E, N_j) e^{-\frac{E}{k_B T}}$$

indice muet ($E \rightarrow E_i$)

Question
3/3)

on peut raisonner avec les unités physiques

On note $[X]$ la dimension (unité physique) de X

$$A) \left[\frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln z_G}{\partial \beta} \right] = \frac{[\ln z_G]}{[\beta^2]} = \overset{\text{sans dimension}}{[\ln z_G]} = [k_B T]^2 = (\text{énergie})^2 \neq [N]$$

$$B) \left[\frac{\partial \ln z_G}{\partial \mu} \right] = \frac{1}{[\mu]} = \frac{1}{\text{énergie / nombre de particules}} \neq [N]$$

$$C) \left[\frac{\partial \ln z_G}{\partial \beta} \right] = \frac{[\ln z_G]}{[\beta]} = [k_B T] = \text{énergie} \neq [N]$$

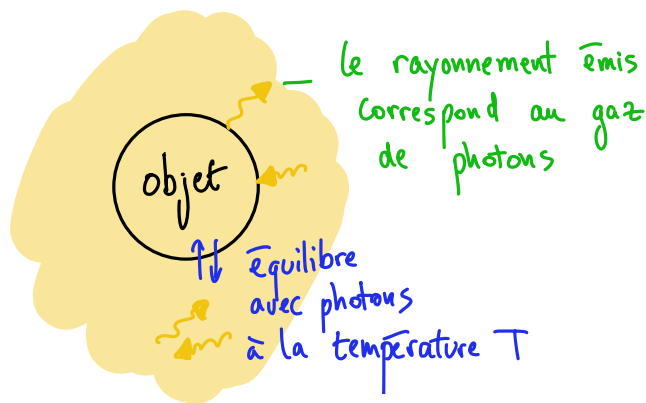
$$D) \left[\frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln z_G}{\partial \mu} \right] = \frac{[\ln z_G]}{[\beta][\mu]} = \frac{[k_B T]}{[\mu]} = \frac{\text{énergie}}{\text{énergie / nombre de particules}} = \text{nombre de particules} = [N]$$

slide 13

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

↑
irradiance spectrale en $\frac{\text{flux d'énergie}}{\text{puissance}}$
 $\left[\frac{W}{m^2} / m \right]$

slide 16



constante

slide 25 particule libre, $\psi(\vec{x}) = \frac{e^{i\vec{k} \cdot \vec{x}}}{\sqrt{V}}$, probabilité uniforme $p(\vec{x}) = |\psi(\vec{x})|^2 = \frac{1}{V}$

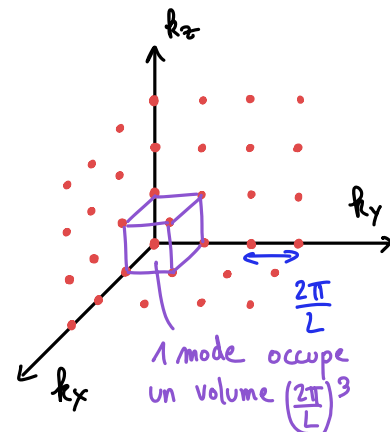
periodicite $\rightarrow \psi(\vec{x}) = \psi(\vec{x} + (L, 0, 0)) = \frac{1}{\sqrt{V}} e^{i(k_x(x+L) + k_y y + k_z z)}$

$\vec{x} \equiv \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}$

$\frac{1}{\sqrt{V}} e^{i(k_x x + k_y y + k_z z)}$

donc $e^{ik_x L} = 1 \rightarrow k_x L = m_x 2\pi, m_x \in \mathbb{Z}$

$\rightarrow k_x = m_x \frac{2\pi}{L}, m_x \in \mathbb{Z}$



idem (一样) pour k_y et k_z

$g(k) dk \equiv$ nombre de modes entre k et $k+dk$ = densité de modes \times volume de la coquille = $L^3 \frac{8\pi k^2 dk}{(2\pi)^3}$

densité d'états en vecteur d'onde k

$2 \times \frac{1}{(\frac{2\pi}{L})^3}$ spin

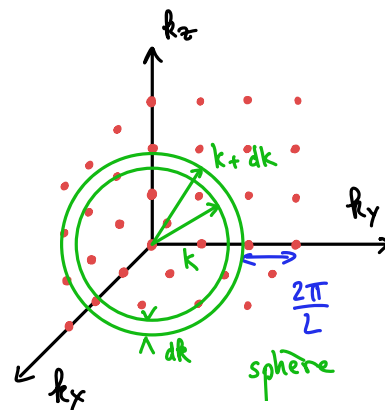
$4\pi k^2 dk$

$= \frac{V k^2 dk}{\pi^2}$

$= \frac{V \omega^2 d\omega}{\pi^2 c^3}$

$\omega = kc$

$d\omega = dk \cdot c$



slide 27 $\sum_{\{i\}} \dots = \int_0^\infty d\omega \rho(\omega) \dots$
 \uparrow densité d'états

série géométrique: si $|x| < 1$, $\sum_{n=0}^{\infty} x^n = \frac{1}{1-x}$

fonction de partition

$$\ln Z_G = - \frac{V}{\pi^2 c^3} \int_0^\infty d\omega \omega^2 \ln(1 - e^{-\beta \hbar \omega})$$

slide 29

$$\begin{aligned} \langle E \rangle &= - \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z_G = V \int_0^\infty d\omega \frac{1}{\pi^2 c^3} \omega^2 \underbrace{\frac{\partial}{\partial \beta} \ln(1 - e^{-\beta \hbar \omega})}_{\substack{\frac{\hbar \omega e^{-\beta \hbar \omega}}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}} \times e^{\beta \hbar \omega} \\ = \frac{\hbar \omega}{e^{\beta \hbar \omega} - 1}}} \quad (\ln f)' = \frac{f'}{f} \\ &= V \int_0^\infty d\omega \underbrace{\frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \omega^3 \frac{1}{e^{\beta \hbar \omega} - 1}}_{\substack{\mu_\omega(\omega) \text{ énergie/fréquence} \\ \text{densité d'énergie en fréquence (en J.s/m}^3)}} \end{aligned}$$

on veut convertir $\mu_\omega(\omega, T)$ à $\mu(\lambda, T)$: $\omega = c k = c \frac{2\pi}{\lambda}$
 $d\omega = c 2\pi \left(-\frac{d\lambda}{\lambda^2} \right)$

$$\begin{aligned} \mu_\omega(\omega, T) d\omega &= \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \omega^3 \frac{1}{e^{\beta \hbar \omega} - 1} d\omega = \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \frac{c^3 (2\pi)^3}{\lambda^3} \frac{1}{e^{\beta \frac{hc}{\lambda}} - 1} \frac{c 2\pi (-d\lambda)}{\lambda^2} \\ &= \frac{hc}{\lambda^5} 8\pi \cdot \frac{1}{e^{\beta \frac{hc}{\lambda}} - 1} (-d\lambda) \end{aligned}$$

irradiance spectrale $\mu(\lambda, T)$: loi de Planck