

Série 1

Partie A - Caractère corpusculaire de la lumière

I. Rayonnement du corps noir

Le champ électromagnétique à l'intérieur d'une cavité fermée est équivalent à un ensemble dénombrable d'oscillateurs harmoniques linéaires et indépendants. L'énergie du champ est donc égale à l'énergie de ces oscillateurs.

On définit la densité d'énergie $u(\nu, T)$ comme :

$$u(\nu, T) = \rho(\nu) \langle E \rangle$$

où $\rho(\nu)$ est le nombre des oscillateurs par unité de volume, $\langle E \rangle$ est l'énergie moyenne de chaque oscillateur, ν est la fréquence et T la température absolue.

1. Dans la théorie de l'électromagnétisme classique, l'énergie E d'un oscillateur varie de façon continue et on montre que le nombre d'oscillateurs dont l'énergie est comprise entre E et $E + dE$ est donnée par :

$$dN = P(E) dE = a e^{-E/kT} dE$$

où k est la constante de Boltzmann et $P(E)$ la probabilité associée à l'énergie E .

a. Sachant que $\rho(\nu) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3}$, établir l'expression de $u(\nu, T)$.

b. On définit $u(T)$ comme : $u(T) = \int_0^{\infty} u(\nu, T) d\nu$.

Quelle est la signification de $u(T)$? En donner l'expression et conclure.

2. Dans le cadre de l'hypothèse de Planck : les échanges d'énergie entre la matière du corps noir et le rayonnement électromagnétique se font par paquets d'énergie égale à $\varepsilon = h\nu$ (quantum d'énergie), h étant la constante de Planck.

L'énergie (continue) des oscillateurs s'écrit alors sous la forme suivante :

$$E_n = n h \nu, n \in \mathbb{N}$$

a. Montrer que :

$$\langle E \rangle = \frac{h\nu}{e^{h\nu/kT} - 1}$$

b. En déduire la nouvelle expression de $u(T)$. Conclure.

On donne :

$$\sum_{n=0}^{+\infty} \alpha^n = \frac{1}{1-\alpha} \text{ si } \alpha < 1 \quad ; \quad \int_0^{\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx = \frac{\pi^4}{15}$$

$$u_{\text{Total}}(\nu) = \rho(\nu) \cdot \langle E \rangle$$

$$dN = \underline{\underline{P(E)}} \cdot dE = a \cdot e^{-E/kT} \cdot dE.$$



$$\rho(\nu) = \frac{8\pi \cdot \nu^2}{c^3}$$

$$U(\nu, T) = \frac{8\pi \nu^2}{c^3} \cdot \langle E \rangle$$

$$\| \bar{x}_i = \frac{\sum x_i \cdot P(x_i)}{\sum x_i} \| \quad x_i: \text{discret.}$$

$$\langle E \rangle = \int_0^{+\infty} E \cdot dN = \int_0^{+\infty} E \cdot P(E) dE.$$

$$= a \int_0^{+\infty} \frac{E}{\nu \cdot \nu} e^{-\beta \cdot E} dE = [u \cdot v] - \int u' \cdot v$$

$$\langle E \rangle = a \left[E \cdot \frac{e^{-\beta E}}{-\beta} \right]_0^{+\infty} - a \int_0^{+\infty} 1 \cdot \frac{e^{-\beta E}}{-\beta} dE$$

$$\langle E \rangle = - \frac{a}{\beta} [E \cdot e^{-\beta E}]_0^{+\infty} + \frac{a}{\beta} \int_0^{+\infty} e^{-\beta E} dE$$

$$\langle E \rangle = \frac{1}{\beta} \int_0^{+\infty} a e^{-\beta E} dE = \frac{1}{\beta} \int_0^{+\infty} P(E) dE$$

$$\langle E \rangle = \frac{1}{\beta} = k_B \cdot T. \quad \left(\text{Théorème d'équipartition d'énergie} \right)$$

densité d'énergie: $U(\nu, T) = \frac{8\pi \cdot \nu^2}{c^3} \langle E \rangle = \frac{8\pi \nu^2}{c^3} \cdot k_B \cdot T = \frac{8\pi \nu^2}{c^3} \cdot \frac{k_B T}{1}$

+5

$$u(T) = \int_0^{+\infty} u(\nu, T) d\nu = \int_0^{+\infty} \frac{8\pi}{c^3} k_B T \cdot \nu^2 \cdot d\nu.$$

$u(T)$: l'énergie totale disponible des photons.

→ cette quantité diverge → physique absurde.

⇒ Insuffisance de la théorie classique.

$$2. \quad E_n = n \cdot h\nu.$$

$$\langle E \rangle = \sum_n E_n \cdot P(E_n) = \sum_0^{+\infty} E_n \cdot e^{-\beta E_n}$$

$$\langle x_i \rangle = \sum x_i \cdot P(x_i)$$

$$\begin{aligned} \langle E \rangle &= \sum a \cdot E_n \cdot e^{-\beta E_n} \\ &= \sum a \cdot n \cdot h\nu \cdot e^{-\beta \cdot n \cdot h\nu} \end{aligned}$$

$$\sum_{n=0}^{\infty} P(E_n) = 1 \quad : \text{c.v.}$$

$$\sum_n a \cdot e^{-\beta \cdot n \cdot h\nu} = 1$$

$$\| a = \frac{1}{\sum_n e^{-\beta n h\nu}} \|$$

$$\|a\rangle = \frac{1}{\sum_n e^{-\beta n \hbar \omega}}$$

$$\langle E \rangle = \frac{\sum_n n \hbar \omega \cdot e^{-\beta n \hbar \omega}}{\sum_n e^{-\beta n \hbar \omega}} = \frac{\langle N \rangle}{D}$$

$$D = \sum_n e^{-\beta n \hbar \omega} = \sum_{n=0}^{\infty} (e^{-\beta \hbar \omega})^n$$

$q < 1$

$$\|D\rangle = \frac{1}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}}$$

$$-\frac{\partial D}{\partial \beta} = -\sum_n \frac{\partial}{\partial \beta} (e^{-\beta n \hbar \omega}) = \sum_n n \hbar \omega e^{-\beta n \hbar \omega}$$

$$\|N\rangle = -\frac{\partial D}{\partial \beta}$$

$$\langle E \rangle = \frac{-\partial D / \partial \beta}{D}$$

$$= -\frac{d \ln D}{d \beta} = -\frac{d}{d \beta} \ln \left(\frac{1}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}} \right)$$

$$= + \frac{d}{d \beta} \left(\ln(1 - e^{-\beta \hbar \omega}) \right)$$

$$= \frac{\hbar \omega \cdot e^{-\beta \hbar \omega}}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}}$$

$$= \frac{h\nu \cdot e^{-\beta h\nu}}{1 - e^{-\beta h\nu}} \cdot \frac{e^{+\beta h\nu}}{e^{+\beta h\nu}} \left(\frac{f'}{f} \right)$$

$$\langle E \rangle = \frac{h\nu}{e^{+\beta h\nu} - 1}$$

b. $U(T)$:

$$U(\nu, T) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot \langle E \rangle = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1}$$

$$U(T) = \int_0^{+\infty} \frac{8\pi\nu^2}{c^3} \cdot \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1} d\nu$$

$$= \int_0^{+\infty} \frac{8\pi \cdot h^3 \nu^3}{h^2 c^3} \cdot \frac{(k_B T)^4}{(k_B T)^3} \cdot \frac{1}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1} d\left(\frac{h\nu}{k_B T}\right)$$

$$x = \frac{h\nu}{k_B T}$$

$$U(T) = \int_0^{+\infty} \frac{8\pi}{h^3 \cdot c^3} x^3 \cdot \frac{1}{e^x - 1} dx \cdot (k_B T)^4$$

$$= \frac{8\pi}{h^3 \cdot c^3} \cdot (k_B T)^4 \cdot \int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx$$

$$U(T) = \frac{8 \cdot \pi^5}{h^3 \cdot c^3} \cdot (k_B T)^4 \cdot \frac{1}{15}$$

$$\| \quad \varrho(t) = \overset{\text{h.c.}}{\sigma} \cdot T^4 \quad \| : \text{loi de Stefan}$$