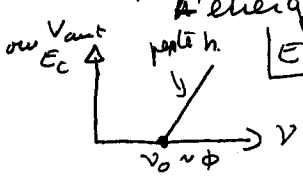


Mécanique quantique A l'approche.

Le photon

- Energie du photon: $E = h\nu$ $h = \text{"action"} = 6.64 \cdot 10^{-34} \text{ J}\cdot\text{s}$
- Effet photoélectrique: interaction "lumière - matière".
L'énergie apportée par le photon arrache un électron du réseau métallique.



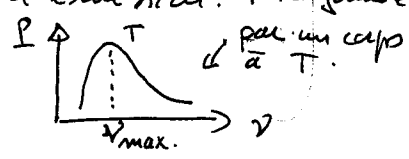
$$E = h\nu = \phi + E_c = \phi + eV_{s\max}$$

↑ extraction ↑ "liant" ultérieure

$E_c = eV_{s\max}$ ($V_{s\max} < 0$)
 ϕ : extraction = $h\nu_0$
 ↳ rest l'e du potentiel le liant au réseau

- Loi de puissance P. $P = L = I \times \text{Surface d'émission}$. P rayonnée

* photon $\nu \leftrightarrow$ température T
 ↳ Loi de Planck: $T \lambda_{\max} = 3 \cdot 10^{-3} \text{ K}\cdot\text{m}$



Loi du corps noir: $I_\nu \propto \frac{1}{\exp(\frac{h\nu}{k_B T}) - 1}$
 I_ν : $\text{Wm}^{-2} \text{hz}^{-1} \text{sd}^{-1}$

Intégré sur toutes les directions et toutes les ν : Loi de Stefan

$$I = \sigma T^4$$

puissance rayonnée par unité de surface d'émission.

$\sigma = 5,6 \text{ Wm}^{-2} \text{K}^{-4}$

onde - particule

- Limite de PQ: comparer λ associée à la particule à la longueur caractéristique du phénomène

• De Broglie $\lambda \times p = h$ p : qte' de mouvement = impulsion.

• photon: $p = \frac{h}{\lambda} = \frac{h\nu}{c} = \frac{E}{c}$ ← qte' de mouvement du photon

• particule massive: $p = m\nu = \frac{h}{\lambda} \rightarrow \lambda = \frac{h}{m\nu}$

$$E_c = pc$$

• Heisenberg

$$\Delta x \times \Delta p_x = h \rightarrow \begin{cases} \Delta x \times \Delta p_x \geq \frac{h}{2} \\ \Delta t \times \Delta E \geq \frac{h}{2} \end{cases}$$

produit des quantités conjuguées dans l'action > quantum d'action $\frac{h}{2}$

"pour qu'il se passe quelque chose, il faut modifier quelque chose"

$$\frac{h}{2} = \frac{h}{2} \approx 10^{-34} \text{ J}\cdot\text{s}$$

• Atome d'hydrogène. cf cours de sup:

$$\Delta E = E_n - E_p = (13,6 \text{ eV}) \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{p^2} \right) = h\nu_{p \rightarrow n}$$

Relativité

• Équivalent "masse-énergie" du photon: $h\nu = mc^2$

• Relativité générale: Red shift gravitationnel: $\frac{\Delta \nu}{\nu} = \frac{GM}{Rc^2}$

$h\nu' = h\nu_0 + \frac{GMm}{R}$ avec $h\nu_0 = mc^2 \rightarrow \frac{\nu' - \nu_0}{\nu_0} = -\frac{GM}{Rc^2}$

M masse de l'étoile
 R rayon de l'étoile