Physique quantique

La mécanique quantique est un domaine de la physique apparu au XXe siècle, qui explique le comportement au niveau atomique et subatomique de la matière associée avec l'énergie que la physique dite classique ne peut expliquer.

En 1905, Einstein utilise les résultats de Planck et explique que la lumière est composé de photons, impliquant une quantification de l'échange d'énergie **et** de l'énergie elle-même. C'est cette quantification qui rentre en contradiction avec la physique traditionnelle.

1 Différence entre mécanique traditionnelle et quantique:

- traditionnelle
 - à l'échelle macroscopique
 - énergie continue
 - position déterminée avec une bonne précision
- quantique
 - à l'échelle nanoscopique
 - énergie discontinue (valeurs discrètes)
 - notion de quanta: plus petite quantité d'énergie indivisible de valeur $h\nu = E$

```
E = h\nu = \frac{hc}{\lambda} \Longrightarrow \nu = \frac{c}{\lambda}
* E: énergie (J)
* h: constante de Planck (6.63 \times 10^{-34} \, \text{J} \cdot \text{s}^{-1})
* \nu et \lambda: longueur d'ondes
* c: célérité de la lumière de la vide (3 \times 10^8 \, \text{m} \cdot \text{s}^{-1})
```

- $-\,$ notion de probabilité : la position de l'élément étudié est incertaine
- phénomènes interprétés grâce à la mécanique quantique (analyse spectrale qui permet d'identifier la matière en ayant analysé le spectre émis par celle-ci):
 - * photo-électrique (création d'un courant suite à l'interaction entre le photon et l'électron (libre) du métal)
 - * corps noir (TD1)
 - * modèle de Bohr (TD2)

$\mathbf{2}$ Corps noir

Un corps noir est un objet physique théorique absorbant la totalité de l'énergie électro-magnétique qu'il reçoit et la restitue entièrement sous forme d'un rayonnement thermique. En physique traditionnelle (loi de Rayleigh-Jeans), l'intensité des rayons renvoyés peut être donnée par la fonction suivante:

$$u(\lambda,T) = \frac{8\pi}{c\lambda^2} \langle E \rangle$$

• T: température de rayonnement (K)
• c: célérité de la lumière dans le vide $(3 \times 10^8 \,\mathrm{m\cdot s^{-1}})$
• λ : longueur d'ondes (nm)

• (E): énergie moyenne d'un oscillateur

On peut calculer $\langle E \rangle$ via la formule suivante:

$$\langle E \rangle = \frac{\int_0^{+\infty} E e^{-\frac{E}{k_B T}} dE}{\int_0^{+\infty} e^{-\frac{E}{k_B T}} dE}$$
 • k_B : constante thermodynamique • T: température du rayonnement

Le numérateur représente l'intégrale de la densité de probabilité de l'énergie E, et le dénominateur permet de normaliser le résultat.

Les rayonnements coulissent des UV(faibles longueurs d'ondes) aux IR(grandes longueurs d'ondes).

Le problème de la loi de Rayleigh-Jeans est qu'on arrive à la conclusion que l'intensité spectrale U (définie par $U(\lambda,T)=\int_0^{+\infty}u(\lambda,T))$ tend vers $+\infty$ quand les longueurs tendent vers 0. C'est ce qu'on appelle la "catastrophe ultraviolette" car le résultat est absurde. On voit donc ici les limites de la physique traditionnelle.

2.1 Notes de soutien

- $\lambda_{max}T = cste \Longrightarrow T \text{ diminue} \to \lambda_{max} \text{ augmente}$
- La densité spectrale dépend de la longueur d'onde λ et de la température T. Le graphe montre la densité spectrale en fonction de λ et possède différentes courbes, correspondant chacune à une température

Proposition de Max Planck

Le point important de la proposition de Max Planck est que l'énergie ne peut prendre que certaines valeurs discrètes, càd que l'énergie est discontinue.

• Énergie discrète ($E = nE_0$) et non continue

•
$$\langle E \rangle = \frac{\sum_{n=1}^{+\infty} nE_0 \times e^{-\frac{nE_0}{k_B T}}}{\sum_{n=1}^{+\infty} e^{-\frac{nE_0}{k_B T}}}$$

Le modèle de Planck corrige la divergence théorique de la densité rayonnée dans le domaine des UV (faibles longueurs d'ondes) et montre que le corps noir rayonne une énergie totale finie.

4 Modèle de Bohr

Le concept de quantum d'énergie $E_0 = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$ s'avère utile pour expliquer l'effet photo-électrique, sur des modèles d'une taille équivalente ou inférieure à celle de molécules ou d'atomes. On parlera à ces échelles d'apparition d'effets quantiques.

4.1 Effet photoélectrique

Chaque atome est composé d'un noyau et de plusieurs "couches" d'électron, plus ou moins proche du noyau. Il est possible d'arracher un électron à l'atome grâce à un rayonnement électromagnétique (de longueur λ).

C'est Hertz, au XIXème siècle qui constate que ce phènomène (un électron qui se détache de son atome) ne se produit qu'à certains niveaux de fréquence. Les électrons qui sortent de l'atome sont alors appelés des *photoélectrons*. De plus, on remarque que l'énergie émise par ces PHOTONS OU ELECTROPHOTONS? est proportionnelle à la fréquence du rayonnement incident.

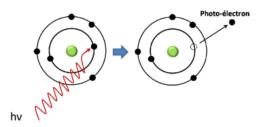


Figure 1: Effet photoélectrique expliqué par les quanta $h\nu$

En 1905, Einstein propose que l'énergie $h\nu$ envoyé à l'atome se convertit en deux énergie différentes: E_i l'énergie d'ionisation qui arrache l'électron à la l'atome et E_c l'énergie cinétique transmis au photoélectron. On a ainsi :

$$h\nu = E_i + E_c \geqslant 0$$

C'est cette énergie E_i qui justifie la présence de seuils pour permettre l'effet photoélectrique : si l'énergie $h\nu$ du photon incident (envoyé) est inférieur au seuil E_i , l'ionisation ne peut pas avoir lieu. Il faut donc augmenter la fréquence, c'est-à-dire diminuer la longueur d'onde du rayonnement électromagnétique.

En conclusion: L'effet photoélectrique c'est arracher les électrons d'un métal après lui avoir envoyer de la lumière (irradiation) à condition que l'énergie de la lumière dépasse un certain seuil

4.2Modèle de Bohr

Le modèle de Bohr ne s'applique qu'aux atomes d'hydrogène et aux hydrogénoïdes (ions de l'atome d'hydrogène), à cause de la présence de plusieurs électrons (l'atome d'hydrogène est le seul atome possèdant un seul électron). Le modèle de Bohr se base sur trois hypothèses faisant appel à des concepts de physique classique:

- 1. Le modèle de l'atome est alors le modèle dit planétaire, où l'on considère que les électrons sont présents sur des orbites et gravitent autour du noyau. Bohr postule que l'électron gravite sur des orbites circulaires stables successives (des couches), sans rayonner d'énergie car autrement il s'"effondrerait" sur le noyau.
- 2. L'électron ne change d'orbite qu'en absorbant ou en rayonnant une certaine quantité d'énergie.
- 3. (Conséquence de (1)) Le moment cinétique de l'électron sur une orbite est constant. Dans ce cours, nous dirons simplement que pour que l'orbite soit stable, elle doit vérifier:

$$mrv = n\frac{h}{2\pi} = n\hbar$$

- m: masse de l'électron (kg)
- v: vitesse de l'électron $(m \cdot s^{-1})$
- $mrv = n\frac{h}{2\pi} = n\hbar$ v: vitesse de l'electron (m.) r: le rayon de l'orbite circulaire (m) h: la constante de Planck $(6.62 \times 10^{-34} \text{ m}^2 \cdot \text{kg} \cdot \text{s}^{-1})$
 - n: numéro de la couche électronique ($n \in \mathbb{N}^*$)

POURQUOI ON UTILISE LE MODELE DE BOHR AVEC PLUSIEURS COUCHES SI ON NE L'UTILISE QUE SUR L'ATOME D'HYDROGENE QUI N'EN POSSEDE QU'UNE ?

L'état fondamental est lorsque n=1. Pour passer de l'état 1 à l'état 2

On a aussi ces deux relations:

- Rayons des orbites successives: $r_n = a_0 n^2$ avec a_0 le rayon de Bohr
- Énergie de l'électron sur l'orbitale n: $E_n = \frac{E_1}{n^2}, n \in \mathbb{N}^*$; E_1 l'énergie du niveau fondamental

L'énergie des électrons et le rayon des orbitales successives sont quantifiées.

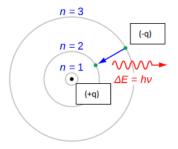


Figure 2: Quantification des niveaux d'énergie / orbites dans l'atome d'hydrogène

On remarque que les énergies des orbitales sont négatives, le niveau d'énergie nulle étant par convention celui où l'atome est ionisé, c'est-à-dire où l'électron n'est plus lié au noyau $(n \to \infty)$.

Ceci implique:

- ullet L'énergie d'ionisation E_i correspond en fait à la différence entre les énergies de l'état ionisé et de l'état fondamental $E_i = E_{final} - E_{initial} = 0 - E_1 = -E_1$
- Un électron passe d'une couche n à m en absorbant(excitation)/cédant(désexcitation) de l'énergie (un quanta + précisément). L'échange d'énergie se calcule via la formule suivante :

$$\Delta E_{n \to m} = |E_{final(m)} - E_{initial(n)}| = h_{m,n}\nu = \frac{hc}{\lambda_{m,n}} \Longrightarrow \Delta Eaugmente \to \lambda diminue$$

4.3 Relation de De Broglie

En 1924, De Broglie propose que chaque particule possède une longueur d'onde associé, se traduisant par la relation suivante

$$\lambda = \frac{h}{p}$$

où p est la quantité de mouvement (rappel : p=mv). Cette hypothèse sera appuyé en 1927 lors de la difffraction d'un faisceau d'électrons, mettant en avant la dualité onde-corpuscule des électrons. De Broglie retrouve également les résultats de Bohr sur l'atome d'hydrogène en considérant que les orbites stables sont celles de périmètre multiple de la longueur d'onde de l'électron ($L = n\lambda$), s'affranchissant ainsi du moment cinétique.

4.4 Principe d'incertitude d'Heisenberg

L'hypothèse de De Broglie va mener à la notion de "fonction d'onde" d'une particule. De la physique quantique va émerger le principe d'incertitude d'Heisenberg:

• m: masse de l'électron (kg)

v: vitesse de l'électron (m·s⁻¹)
r: le rayon de l'orbite circulaire (m) • h: la constante de Planck $(6.62 \times 10^{-34} \text{ m}^2 \cdot \text{kg} \cdot \text{s}^{-1})$

• n: numéro de la couche électronique ($n \in \mathbb{N}^*$ et n=1 la couche la plus proche du noyau)

$$\Longrightarrow \Delta p = \Delta(mv) = m\Delta v \Longrightarrow m\Delta x\Delta v \geqslant \frac{\hbar}{2}$$

5 Résumé des formules à connaitre

Corps noir 5.1

• densité spectrale $u(\lambda,T)$:

$$u(\lambda,T) = \frac{8\pi}{c\lambda^2} \langle E \rangle \\ \begin{array}{c} - \text{ u: densit\'e spectrale } (\mathbf{W} \cdot \mathbf{m}^3) \\ - \text{ T: temp\'erature de rayonnement } (\mathbf{K}) \\ - \text{ c: c\'el\'erit\'e de la lumi\`ere dans le vide } (3 \times 10^8 \text{m·s}^{-1}) \\ - \lambda \text{: longueur d'ondes (nm)} \\ - \langle \mathbf{E} \rangle \text{: \'energie moyenne d'un oscillateur} \end{array}$$

 \bullet Énergie moyenne $\langle E \rangle$ d'un oscillateur (formule classique):

$$\langle E \rangle = \frac{\int_0^{+\infty} E e^{-\frac{E}{k_B T}} dE}{\int_0^{+\infty} e^{-\frac{E}{k_B T}} dE} - k_B: \text{ constante thermodynamique} - T: \text{ température du rayonnement}$$

Cette formule a pour conséquence la catastrophe ultraviolette.

• Énergie moyenne $\langle E \rangle$ d'un oscillateur (avec correction de Max Planck):

$$\langle E \rangle = \frac{\sum_{n=1}^{+\infty} n E_0 e^{-\frac{n E_0}{k_B T}} dE}{\sum_{n=1}^{+\infty} e^{-\frac{n E_0}{k_B T}} dE} = \frac{8\pi}{c \lambda^2} \times \frac{E_0}{e^{\frac{E_0}{k_B T}} - 1} \qquad \begin{array}{c} -k_B \text{: constante thermodynamique} \\ -T \text{: temp\'erature du rayonnement} \\ -E_0 \text{: \'energie indivisible } (E_0 = \frac{hc}{\lambda}) \end{array}$$

5.2 Modèle de Bohr

- $\quad \bullet \quad r_n = n^2 a_0$
- $E_n = \frac{E_1}{n^2}$ avec $E_1 = -13,6 \text{eV}$
- $\bullet \ \Delta E_{n\to m} = |E_m E_n|$

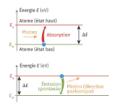


Figure 3: Absorption et émission d'un électron

- $\begin{cases} ^{\text{C}} & dsexcitation: missiond'unphoton \\ & \text{excitation: absorption d'un photon} \end{cases}$
- $E_{tot} = E_c + E_{p_{\text{\'electrique}}} = \frac{1}{2}mv^2 e\frac{ke}{r}$