

Panagiota MORFOULI

Panagiota.morfouli@phelma.grenoble-inp.fr

IMEP-LAHC Tel: 04 56 52 95 55

Bureau: 432

Minatec



- I. Phénomènes quantiques
- II. Puits et barrières de potentiel
- III. Physique Statistique et Thermodynamique
- IV. Système isolé à l'équilibre
- V. Système en équilibre avec un thermostat
- VI. Gaz Parfait





Bibliographie

C. Ngô et H. Ngô, Physique quantique - introduction, Masson (1991)

Physique Quantique

- C. Cohen-Tannoudji, B. Diu et F. Laloë, *Mécanique quantique*, ed. Hermann Paris (1977)
- J.L. Basdevant, *Mécanique quantique Cours de l'X*, ed. Ellipses Paris (1986)
- 5. Brandt et H. Dahmen, *The picture book of quantum mechanics*, ed. Springer-Verlag Berlin (1994)
- R. Feynmann, The Feynmann lectures on physics, ed. Addison-Wesley London (1965)
- J.M. Lévy-Leblond et F. Balibar, *Quantique Rudiments*, ed. CNRS Paris (1994)
- F. Mandl, *Quantum mechanics*, ed. Wiley (1992)
- E. Belorizky, *Les phénomènes quantiques*, ed. Nathan Paris (1997)
- J.L. Rivail, *Eléments de chimie quantique à l'usage des chimistes*, ed. CNRS Paris (1994)

http://www.quantum-physics.polytechnique.fr/fr/



Bibliographie

Physique Statistique

- D.V. Schroeder, *Introduction to thermal physics*, Addison-Wesley (2000)
- C. Ngô et H. Ngô, Physique statistique, Dunod (1998)
- R. Feynman, *The Feynman lectures on physics vol. 3*, Addison-Wesley (1965)
- B. Diu, C. Guthman, D.Lederer et B. Roulet, Physique statistique, Hermann (1989)
- C. Kittel, H. Kroemer, *Thermal Physics*, 2nd édition, Freeman (1980)
- D. Chandler, Introduction to modern statistical mechanics, Oxford University Press (1987)



I. Phénomènes quantiques



I.1. Introduction

- I.1.1 Historique
- I.1.2 Les dilemmes du début XXème siècle
 - * corps noir
 - * effet photoélectrique
 - * l'instabilité des atomes

I.2. La dualité onde-corpuscule

- I.2.1. Diffraction par des fentes de Young
 - * Relations d'incertitude d'Heisenberg
- I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde

I.3. Description ondulatoire des particules

- I.3.1. Equation de Schrödinger
- I.3.2. La grandeur physique énergie
- I.4. Le spin Expérience de Stern et Gerlach



Une rupture conceptuelle

Compréhension de la structure de la matière – stabilité de la matière (particules, atomes, molécules, solides...), de la nature de la lumière, de l'interaction matière – lumière...

Théorie du comment et non pas du pourquoi !!!!

Des concepts à la technologie

- <u>Révolution technologique</u> : transistor, circuits intégrés, laser, nanotechnologies (manipulation des atomes) ...
- Vers l'ordinateur quantique (traiter l'information de façon parallèle et non pas séquentielle), la cryptographie ou « camouflage » quantique (la clé de décryptage est transportée par les photons polarisés d'une façon aléatoire et qui changent d'état s'ils sont observés) ...



I.1.1. Historique

Jusqu'à la fin du XIXème siècle

Vision déterministe basée sur la notion de la causalité.

4

Les physiciens disposaient de 2 grandes théories pour décrire :

Mécanique Newtonnienne ou classique (1687)

• la physique du rayonnement Equations de Maxwell (1864)



Au début du XXème siècle

(taille atomique ou subatomique)

• la physique de la matière

La mécanique classique ne s'applique pas aux particules de petite taille



(1831-1879)

- instabilité des atomes prédite par la mécanique classique
- spectre d'émission des atomes discontinu en oposition avec la mécanique classique
- moment cinétique des atomes discontinu (I = mur)

La physique du rayonnement atteint ses limites

- ne permet pas de reproduire le rayonnement du corps noir
- ne permet pas d'expliquer l'effet photoélectrique ...

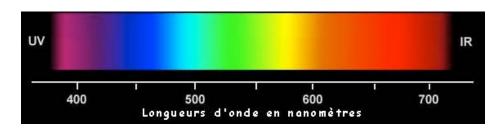


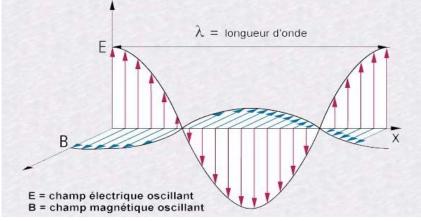
Que sait-on à la fin du XIXième siècle?

- La lumière (rayons X, ultraviolet, visible, infrarouge) n'est pas un jet de corpuscules qui rebondissent lors de la réflexion sur un miroir comme il le pensait Newton mais elle se propage à travers l'espace sous forme d'une onde électromagnétique; car on observe des phénomènes propres aux ondes, comme la réflexion, la réfraction, les interférences.
- · L'électron et le proton sont connus.
- Le neutron n'est pas connu, il ne sera découvert qu'en 1932 par James Chadwick (1891-1974), prix Nobel en 1935.

· La réalité de l'atome est admise, mais sa structure n'est pas connue

précisément.





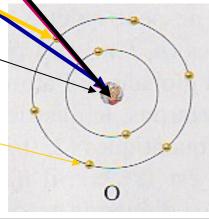


Quelles sont les idées généralement admises encore aujourd'hui par le grand public au sujet de l'atome?

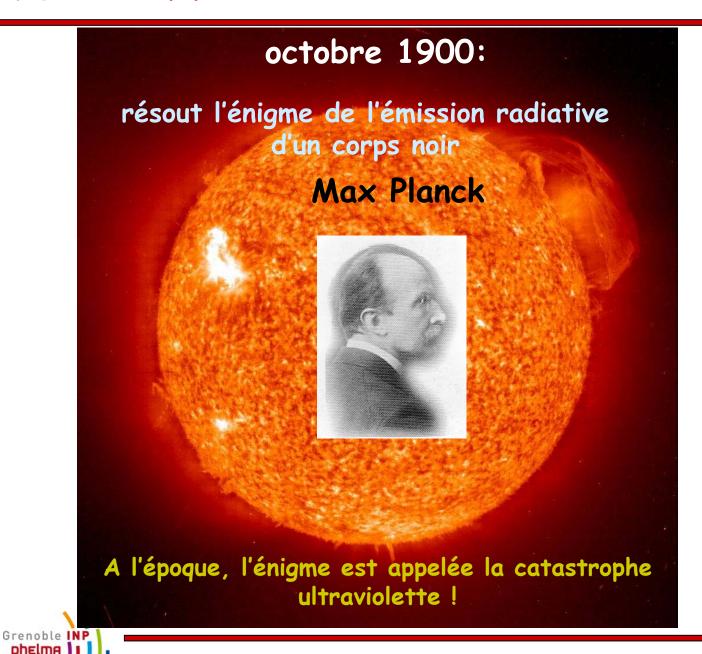
- · L'atome est composé d'un noyau autour duquel tournent des électrons
- Dans le noyau, il y a des protons qui ont une charge électrique positive et des neutrons sans charge électrique.
- · Les électrons qui orbitent autour du voyau ont une charge électrique négative
- · Les protons attirent les électrons et vice et versité
- · Il y a autant d'électrons automa de protons dans le noyau (l'atome est neutre).
- Selon ces idées, voici l'oxogrames de 8 neutrones de la restant de la company du noyant du noyant du noyant de la company de la



Grenoble INP



I.1.2. Les dilemmes du début du XXème siècle



I.1.2. Les dilemmes du début du XXème siècle

Qu'est-ce qu'un corps noir ? C'est un corps qui absorbe toute l'énergie qu'il reçoit (càd aucune réflexion L'énergie qu'il émet sous forme de rayonnement dépend de sa température! Exemple: Le soleil! (6000 °K)



Noir car aucun rayonnement n'est émis à faible température

A la fin du 19^{ème} siècle ... il y a un sacré problème!!

Les théories classiques en vigueur ne parviennes pas à expliquer les loi de Wien : $\lambda_{\text{max}} \propto 1/T$).

Les observations: Les observa région de région de l'ultraviolet l'infrarouge

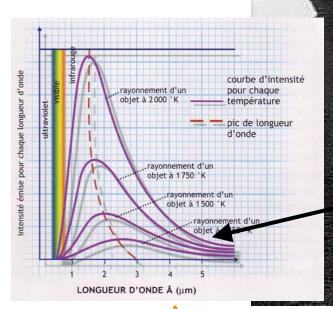
D'après la théorie, l'intensité du rayonnement devrait croître lorsque la longueur d'onde diminue!

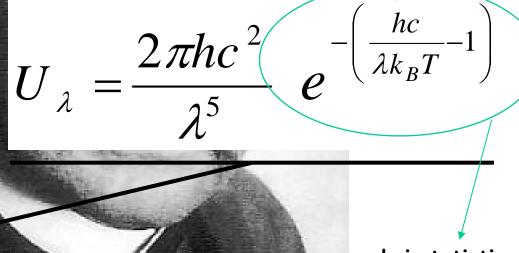


Or dans les faits, ce

n'est pas le cas!!



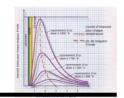




Loi statistique

h ???

Décembre 1900: Max Planck donne une interprétation physique de son équation:



DE L'ÉQUATION DÉRIVÉE ÉTAIT RUINÉE

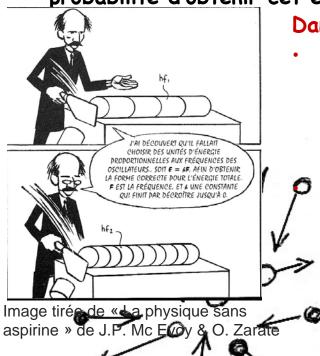
JE REMARQUAI QUE SI JE NE

LAISSAIS PAS L'ÉNERGIE, OU A.

FORMULE DE LA RADIATION. QUE JE SAVAIS CORRECTE

Max Planck découvre qu'il peut déduire son équation à partir des idées de

Boltzmann sur l'état macroscopique d'un gaz (température, pression, ...) et de la probabilité d'obtenir cet état sur la base des mouvements de chaque atome qui



Dans son calcul, Planck:

Pour les intéractions matière-rayonnement, il doit considérer des portions d'énergie proportionnelles à la fréq**lénte**ode suivie par Boltzi mais ces portusibene quipentition pas être planse en elegrése de lib valeur bierLiétédise plus probable s'obtenir avec le plus combinaisons différen moléculaire.

Image tirée de « La physique sans aspirine » de J.P. Mc Evov & O. Zarate

: qu'il considère sont proportionnelles à la uvent pas être plus petites que la valeur

Il obtient ainsi une description macroscopique à partir du comportement statistique des

h : constante de Planck déterminée en confrontant l'expérience de rayonnement du corps noir à sa théorie

$$h = 6,62.10^{-34} \text{ J.s}$$

$$h = \frac{h}{2\pi} = 1,05.10^{-34} \text{ J.s}$$

Pour Planck ceci n'était qu'un <u>artifice mathématique</u> !!!!!!

Son but étant de faire tendre sa valeur vers 0

(c.à.d revenir vers une description continue)

mais ...

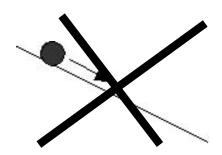


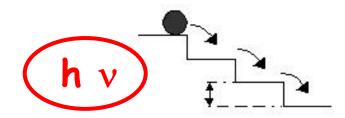
Résumé : que sait-on de nouveau ?

- Un corps noir rayonne son énergie par «bouffées» et non pas de façon continue.
- · On peut traduire cela avec l'analogie suivante:

IMPOSSIBLE!

L'émission d'énergie est discontinue et chaque saut d'énergie vaut:





• Planck pense que ces sauts sont une propriété «interne» des atomes et non pas du rayonnement lui-même.



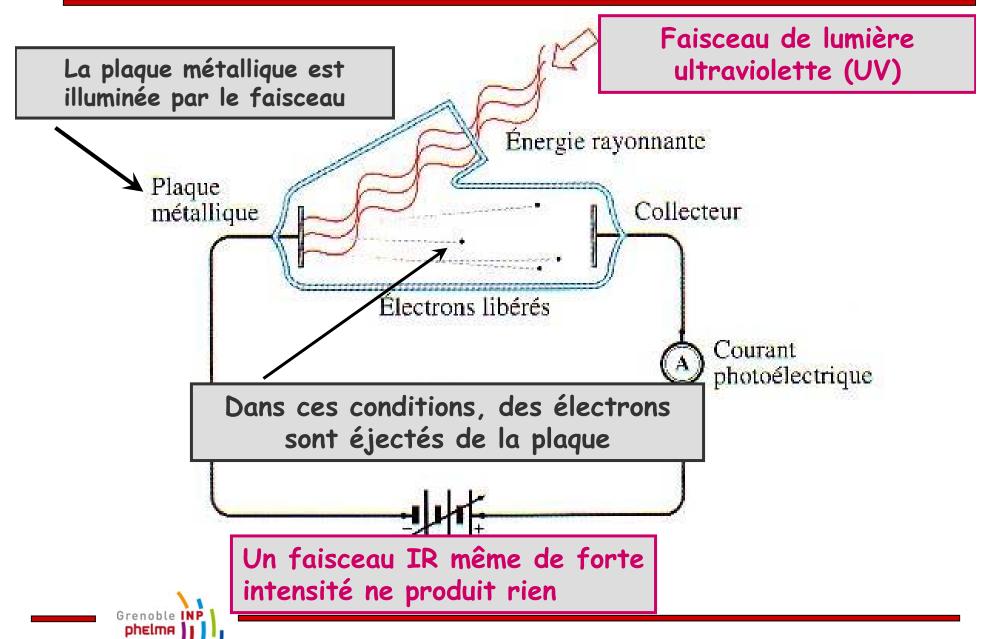
I.1.2. Les dilemmes du début du XXème siècle

Au début du XXeme siècler les iphysiciens ont remarqué que lorsque nous éclairons un métal avec une lumière, celui-ci émet des électrons. Leur-énergie dépend de λ , Mais seul leur nombre dépéndant l'intensité lumineuse, ce qui est incompréhénsible au sélin du modèle ondulatoire de la lumière. Si la lumière incidente a une fréquence en dessous d'un certain seul, rien le Répasse.

1905:



Description succincte de l'effet photoélectrique



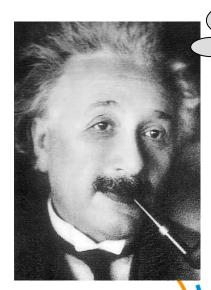
Et voici ce que montrent les mesures faites avec ce dispositifo

- · Le nombre d'électrons éjectés croît lorsque l'intensité du faisceau augmente, ce qui n'étonne personne.
- Par contre, quelque chose reste inexpliqué par la théorie:

 Dansi le cas déjections de défent de la lumière composé d'une seuje tréquence (par exemple de la lumière
- · Tant que des électrons 45 havigle tés de la plaque, ils s'en échappent toujours avec la même vitesse, même à très faible intensité de la lumière incidente!
- De plus, cette vitesse d'éjection ne dépend que de la fréquence du rayonnement monochromatique! Si la fréquence augmente, alors la vitesse d'éjection augmente aussi!
- Enfin, en dessous d'une fréquence minimum aucun électron n'est éjecté quelle que soit l'intensité du faisceau!



Comment est-ce possible que la vitesse d'éjection des électrons ne dépende que de la fréquence et pas du tout de l'intensité?



J'ai cherché à calculer l'énergie associée à une onde monochromatique de haute fréquence.

J'ai tenu compte des travaux de Wien (loi de Wien valable aux hautes fréquences) et de ceux de Boltzmann (relation statistique basée sur la probabilité d'obtenir un état macroscopique donné).

En suivant cette approche, j'ai obtenu que $E=n\ hv$. Ainsi d'un point de vue théorique tout se passe comme si l'énergie contenue dans le faisceau était quantifiée avec la valeur $h\ v$!

Je postule donc que toute lumière voyage par paquets d'énergie égaux à $E = h \ v$.

Le photon de lumière est né! (prix Nobel en 1921)



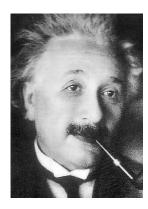


Résumé

Selon Planck: les interactions matière - rayonnement se font par quanta d'énergie.



Selon Einstein:
la lumière est constituée
de quanta d'énergie





que sait-on de nouveau à la fin de l'année 1905 ?24

- · La lumière est émise par la matière de façon discontinue.
- · La lumière se compose de paquets d'énergie; le mot photon n'apparaît en fait qu'en 1923.
- · La lumière est absorbée par la matière de façon discontinue.
- · La lumière a donc un comportement MIXTE que l'on peut expliquer très grossièrement comme ceci:
- · Lorsqu'elle «voyage», elle se comporte comme une onde.

 Lorsqu'elle interagit avec la matière, elle se comporte comme des particules (= paquets d'énergie).



(h v)

I.1.2. Les dilemmes du début du XXème siècle

L'instabilité des atomes

• En 1899, J.J. Thomson, prix Nobel en 1906, parvient à confirmer expérimentalement l'existence de l'électron (mesure du rapport e/m, 1000 fois supérieur à celui du proton).



- · A l'époque le proton est déjà connu, c'est le noyau de l'atome d'H2.
- · Les physiciens cherchent alors à comprendre la structure de l'atome.
- En 1902, Lord Kelvin (1824-1907) propose l'idée d'une sphère de «gelée» positive avec des électrons incrustés à l'intérieur.



· En 1910 par une méthode tale, E. Rutherford va condamner le modèle de la «gelee» positive!

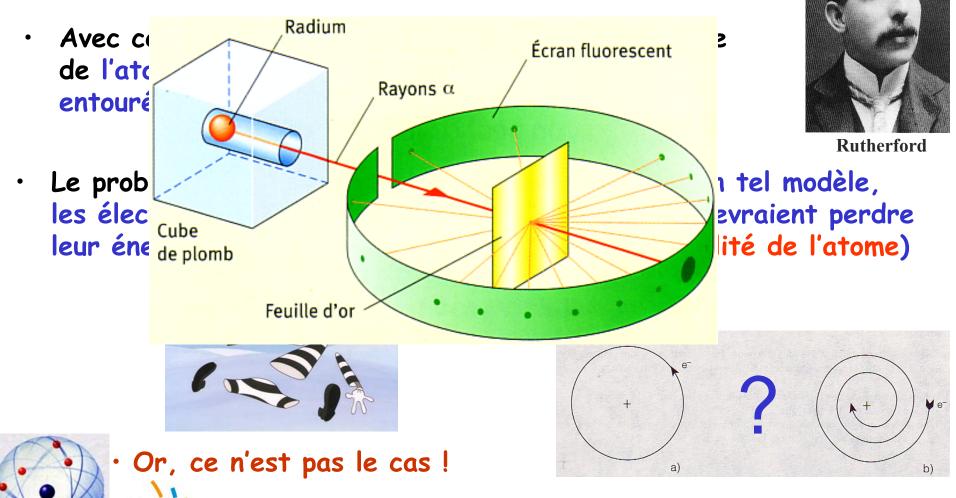


J.J. Thomson pense que

doivent bouger à l'intérieu

L'instabilité des atomes

 En 1910, Ernest Rutherford (prix Nobel de chimie en 1908) bombarde une mince feuille d'or (épaisseur environ 10⁻⁴ mm) avec des particules alpha (il observe sur un écran fluorescent la trajectoire suivie par les particules)



1913 - 1920:

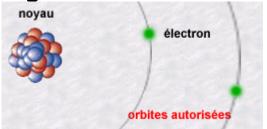
En 1913, Niels Bohr propose un model pour l'atome d'hydrogene (noyau formé d'un proton avec un électron en orbite) basé sur le de l'énergie quantifiée.

Puis d'autres physiciens (de Broglie, Pauli, Heisenberg, Schrödinger ...) contribuent à améliorer la compréhension du comportement des électrons atomiques.



Quelle est l'idée de base de Niels Bohr?

 Il propose de quantifier les orbites sur lesquelles l'unique électron de l'hydrogène peut se trouver selon son état d'énergie.



· Il définit que ces orbites doivent satisfaire au critère suivant:

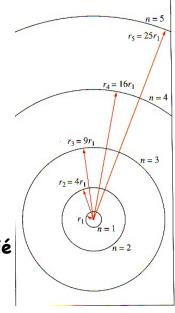
L'électron se trouve sur une orbite dans un état stationnaire lorsque son moment cinétique est un multiple entier d'une constante

 $m v r = n h/2\pi = n h avec n = 1, 2, 3, ...$

🕆 n est le nombre quantique principal.

$$\frac{m\upsilon^{2}}{r}(centrip\`{e}te) = \frac{e^{2}}{4\pi\varepsilon_{0}r^{2}}(coulombienne) \Rightarrow r = n^{2}\frac{4\pi\varepsilon_{0}\hbar^{2}}{me^{2}} = n^{2}a \quad r : quantifi\'{e}$$

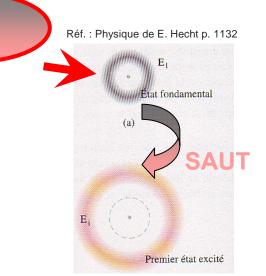
 $n = 1 \rightarrow r_1 = a_1 = 52.9 \text{ pm}$: rayon de Bohr



Réf.: Physique de E. Hecht p. 1134

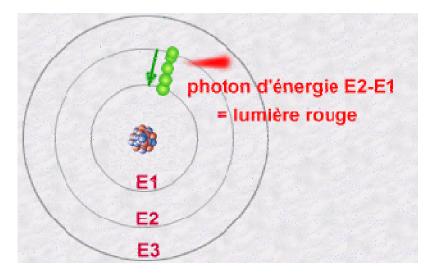
Quelle est l'idée de base de Niels Bohr?

Lorsqu'un électron RECOIT de l'énergie de l'extérieur (énergie lumineuse, électrique, thermique, ...), il « saute » vers une orbite supérieure, ce qui correspond à une augmentation du nombre n.



Lorsqu'un électron PERD de l'énergie, il le fait
 « par saut » et il émet TOUJOURS un photon :

En principe un électron ne reste pas dans un état excité, il retourne donc à un état énergétiquement plus bas en émettant un photon dont la fréquence est définie par l'énergie perdue égale à E_2 - E_1 = Δn h \vee





Ce modèle permet de calculer la valeur des sauts d'énergié⁰ possibles pour l'hydrogène

le modèle de Bohr contient une ambiguïté!

- Tant que l'électron reste sur son orbite, il obéit aux lois de Newton (physique classique).
- Mais quand il change d'orbite, il obéit aux lois de Planck et Einstein (physique des quantas)!

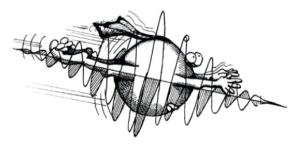


I.1. Introduction

- I.1.1 Historique
- I.1.2 Les dilemmes du début XXème siècle
 - * corps noir
 - * effet photoélectrique
 - * l'instabilité des atomes

I.2. La dualité onde-corpuscule

- I.2.1. Diffraction par des fentes de Young
 - * Relations d'incertitude d'Heisenberg
- I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde

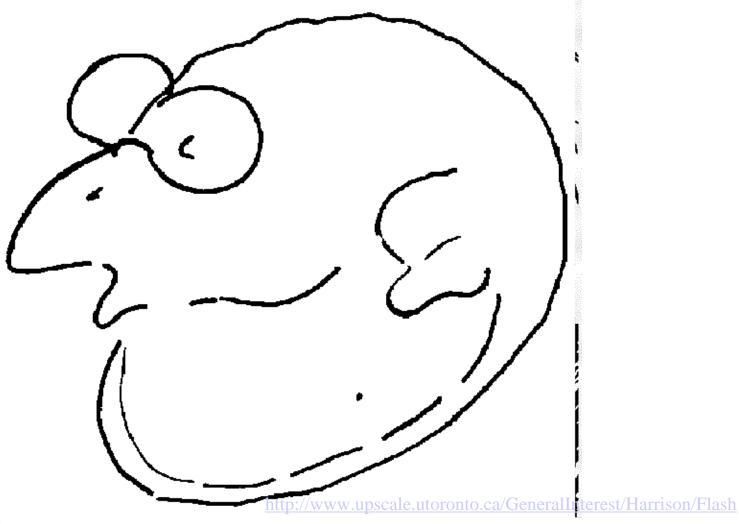


- I.3. Description ondulatoire des particules
 - I.3.1. Equation de Schrödinger
 - I.3.2. La grandeur physique énergie
- I.4. Le spin Expérience de Stern et Gerlach



I.2. La dualité onde - corpuscule

comment un même objet peut apparaître sous deux formes aussi contradictoires



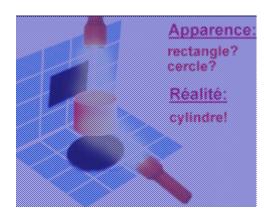


I.2. La dualité onde - corpuscule

L'ancienne physique, dite classique, distingue deux sortes d'entités fondamentales:

- les corpuscules (billes microscopiques),
- les ondes, (propagation dans l'espace un peu comme une vague sur la mer).

La physique quantique considère que les objets ne sont ni des corpuscules, ni des ondes.



Analogie:

un cylindre regardé sous deux angles différents apparaît tantôt comme un cercle, tantôt comme un rectangle.

Pourtant il n'est ni l'un ni l'autre.

Ainsi en est-il de toute particule élémentaire.

Ce point précis peut poser un problème philosophique très troublant:

La réalité objective (s'il elle existe indépendamment de l'esprit humain) est-elle accessible ?

Ou sommes-nous condamner à n'observer qu'un monde d'apparences trompeuses?

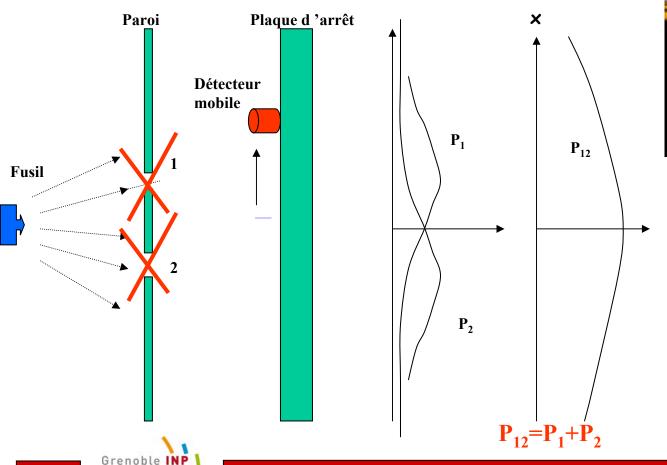


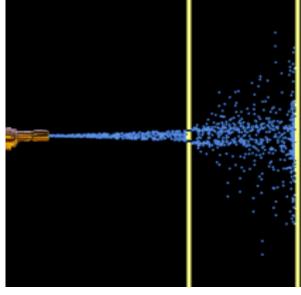
I.2.1. Diffraction par les fentes de Young

Pour essayer de comprendre le comportement quantique des électrons

1ère expérience

Un fusil qui tire une série de coups - dispersion aléatoire des balles (l'arme n'est pas de bonne qualité)





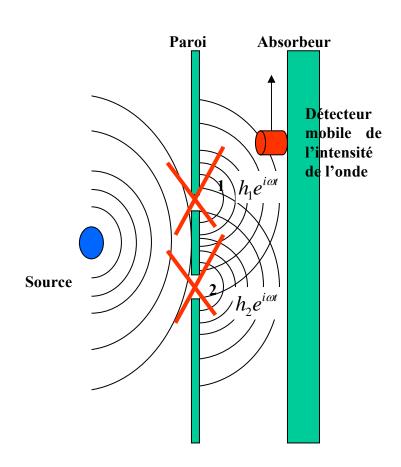
Pour une intervalle de temps donnée, quelle est la probabilité pour qu 'une balle qui est passée à travers un trou puisse arriver sur la plaque à une distance x du centre.

Réponse facile

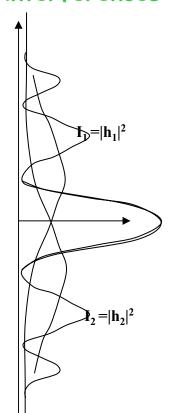
I.2.1. Diffraction par les fentes de Young

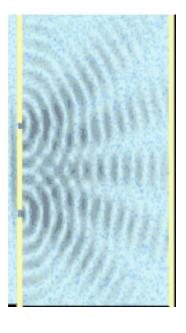
2ème expérience

Une source d'ondes dans l'eau



interférences





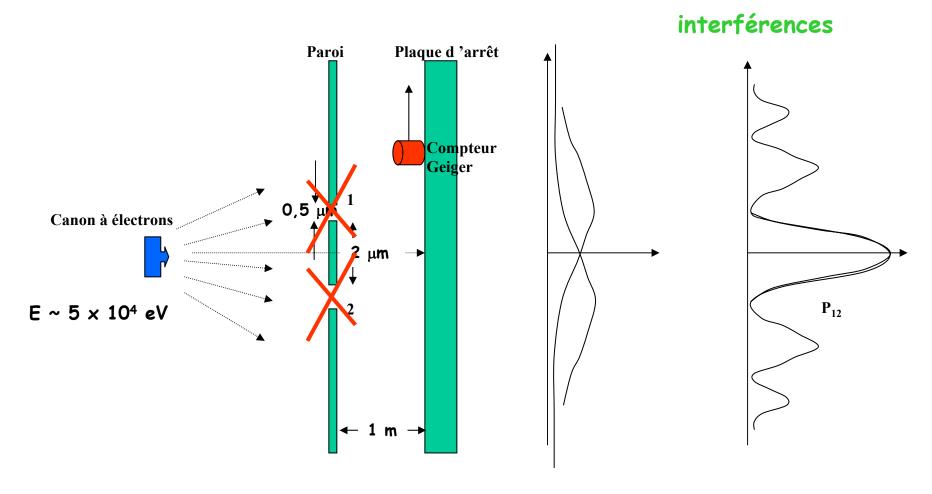
$$I_{12} = |h_1 + h_2|^2$$
 $I_{12} \neq I_1 + I_2$



I.2.1. Diffraction par les fentes de Young

3^{ème} expérience

Une source d'électrons - filament chauffé







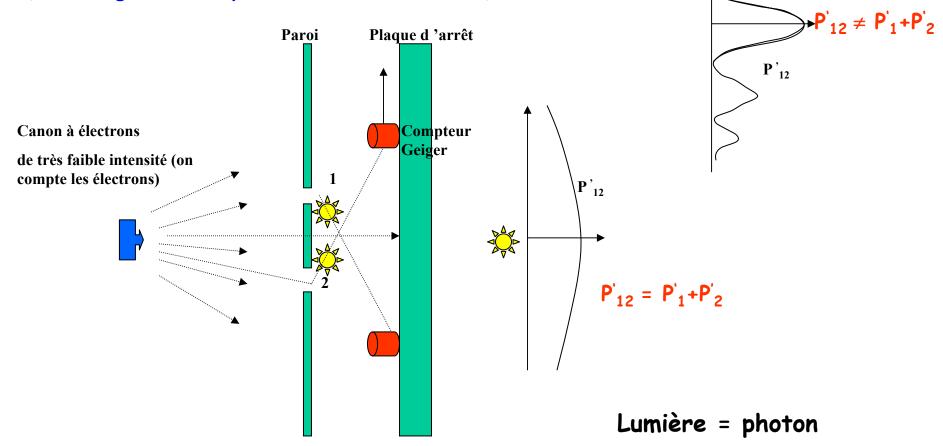
interférences

I.2.1. Diffraction par les fentes de Young

Et en observant les électrons

Forte source de lumière derrière la plaque

(les charges électriques diffusent la lumière)





Photon # interférences

Un électron n'est pas une particule

E, p

Un électron n'est pas une onde

A, ω, k



Un électron c'est les deux à la fois





I.2.1. Relations d'incertitude de Heisenberg - 1927

Comment observer un électron?

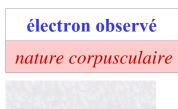
On ne peut observer quelque chose qu'en l'éclairant avec de la lumière.

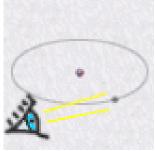


Werner Karl Heisenberg

Prix Nobel de Physique en 1932







T41

T43

Il est impossible de déterminer avec précision et simultanément la position et la vitesse d'une particule comme l'électron. La notion de trajectoire exacte n'a pas de sens pour les particules. Ce paradoxe quantique (encore un!) <u>n'est pas un principe</u>, <u>c'est juste une conséquence</u>.



I.2.1. Relations d'incertitude de Heisenberg - 1927





Imaginons: La nuit au fond des bois, un amoureux de la nature entend le hululement d'un hibou. S'il veut, en même temps, voir le volatile, il devra braquer sur lui une lampe torche: Il est à parier que le hibou, ébloui, arrêtera son chant. D'où le dilemme insoluble: On ne peut pas à la fois entendre et voir le hibou...Hélas!

• Il est impossible de mesurer et d'observer en même temps



la mesure perturbe de manière fondamentale le phénomène

(notion purement quantique)



I.2.1. Relations d'incertitude de Heisenberg

• On admet que:

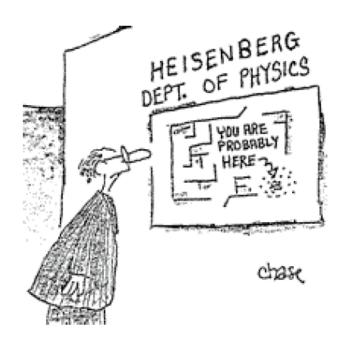
Relations d'incertitude de Heisenberg

$$\Delta x \cdot \Delta k \geq \frac{1}{2}$$

$$\Delta x \cdot \Delta p \geq \frac{\hbar}{2}$$

 Les relations d'Heisenberg se généralisent à 3D

$$\begin{cases} \Delta x.\Delta p_{x} \geq \frac{\hbar}{2} \\ \Delta y.\Delta p_{y} \geq \frac{\hbar}{2} \\ \Delta z.\Delta p_{z} \geq \frac{\hbar}{2} \end{cases}$$



• De même, il est impossible de mesurer l'énergie d'une particule à un instant donné:

$$\Delta E.\Delta t \ge \frac{\hbar}{2}$$

• Second relation d'incertitude d'Heisenberg



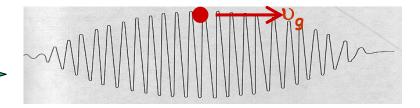
I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde

En 1923, le prince Louis-Victor de Broglie a une idée géniale!

la suivante:

- Puisque les ondes électromagnétiques peuvent être considérées comme des corpuscules qui interagissent avec la matière (Einstein)... Pourquoi la réciproque ne serait-elle pas vraie !!!
- Louis-Victor de Broglie propose d'associer à toute particule de matière une onde dont la longueur λ est définie par :
- En fait, la particule est associée à un groupe (ou paquet) d'ondes dont le maximum d'amplitude se déplace à la vitesse de la particule!

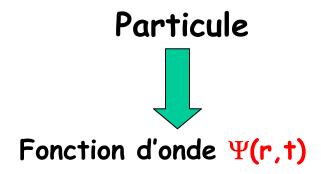
$$\lambda = h / (m \upsilon_{\phi})$$





I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde

L'onde associée à la particule a un sens probabiliste



L'onde est associée à la probabilité pour que la particule (photon, électrons...) se manifeste

Densité de probabilité de présence
$$\Psi(r,t)$$
 | 2



I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde

• Notion de trajectoire remplacée par



Notion d'état d'une particule

L'état d'une particule est caractérisée par sa fonction d'onde $\Psi(\mathbf{r},t)$ qui contient toutes les informations possibles sur la particule

• $\Psi(\mathbf{r},t)$ est lié à la probabilité \mathbf{dP} de trouver à l'instant t la particule dans un volume $\mathbf{d}^3\mathbf{r}$ centré autour d'un point défini par le vecteur \mathbf{r}

$$dP(\vec{r},t) = |\Psi(r,t)|^2.d^3r$$

avec

$$\int_{\text{espace}} \left| \Psi(r,t) \right|^2 . d^3 r = 1$$

Car la particule doit bien être quelque part

Max Born (1924)

 $\Psi(\mathbf{r},t)$ est l'amplitude de probabilité de présence (pas de signification physique)

 $|\Psi(\mathbf{r},t)|^2$ est la densité de probabilité de présence





Des relations lient les paramètres

corpusculaires $\begin{cases} \text{énergie } E \\ \text{impulsion } p = mv \end{cases}$

ondulatoires $\begin{cases} \text{pulsation } \omega & (\omega = 2\pi v) \\ \text{vecteur d'ondek } (k = 2\pi/\lambda) \end{cases}$

Relations

- de Planck-Einstein (photons)
- de De Broglie (particules)

On a aussi

Energie

$$E = h v = \hbar \omega$$

Impulsion

$$p = \hbar k$$

(quantité de mouvement)

Photons

Particules

$$\omega = ck$$
 et $\omega = \upsilon_{\varphi} k$

$$\omega = \nu_{\varphi} k$$

$$\lambda = \frac{c}{v}$$

$$\lambda = \frac{\nu_{\varphi}}{1}$$

Dans le vide :
$$\upsilon_{\varphi} = \upsilon_{g}$$
 Si non : $\upsilon_{\varphi} = \frac{\upsilon_{g}}{2}$ $\upsilon_{g} = \frac{d\omega}{dk}$

$$U_{arphi}$$
 : vitesse de phase

 U_g : vitesse de groupe



Vers la mécanique quantique - Resumé

- Le développement de la Mécanique Quantique a permis d'expliquer correctement les propriétés des atomes, molécules, noyaux
- Difficultés associées à la mécanique quantique
 - pas d'expérience directe des propriétés des atomes
 - pas d'analogie possible avec les systèmes macroscopiques (trajectoire par ex.)
 - passer de la description en terme de <u>position</u> et de <u>vitesse</u> d'une particule à une description en fonction d'une <u>probabilité</u> de présence d'une particule
 - remplacer le déterminisme <u>absolu</u> de la mécanique classique par un déterminisme de <u>tendance</u> pour la mécanique quantique.
 - formulation très mathématique (nouvelle par rapport à ce que vous connaissez)



« Quiconque n'est pas choqué par la mécanique quantique ne la comprend pas » - Niels Bohr



« La Physique Quantique, c'est un aveugle dans une pièce sombre qui cherche un chat noir qui n'existe pas! »

Vers la mécanique quantique

C'est une théorie démissionnaire, ayant renoncé à l'ambition de fournir des explications pour s'en tenir à la seule fonction *prédictive*.

A ce jour, aucune expérience n'est venue démentir ses prédictions, aussi étranges soient-elles.

La mécanique quantique n'est pas encore complète T48



Albert Einstein, pour ne citer que lui, n'a jamais accepté

certaines des conséquences de la théorie quantique (on ne peut pas par exemple expliquer correctement ce qui se passe lors d'une mesure...)



Prix Nobel de Physique en 1921

Récapitulatif

Einstein se méfie de la mécanique quantique et de son interprétation « probabiliste ».

Il refuse le point de vue de Bohr;

« il est sans objet de parler d'un état quantique préalablement à toute mesure. Tant qu'aucune mesure n'a été effectuée, l'état est indéterminé. Lorsque la mesure est effectuée, l'état est déterminé aléatoirement »

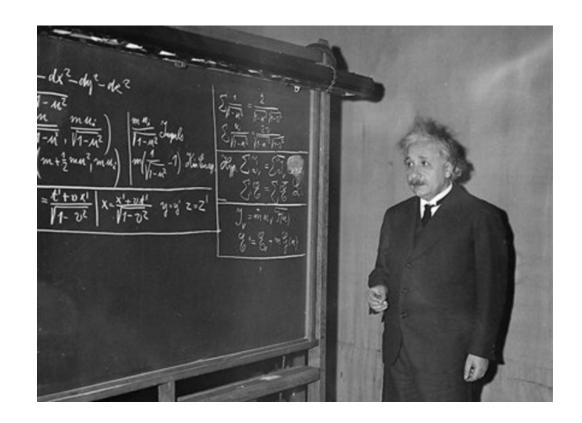
Einstein soutient que les états sont déterminés à tout moment, même avant la mesure. La mesure révèle simplement l'état.

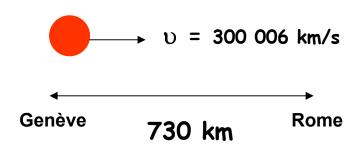
Il ne s'agit que d'une opposition philosophique qui a duré 30 ans.





Une expérience du CERN (septembre 2011) remet en question <u>la</u> théorie de la relativité





60 ns d'avance sur les 2.4×10⁻³ s attendues

Une particule (neutrino) dépassant la vitesse de la lumière, pourtant considérée comme une "limite infranchissable" dans la théorie de la relativité d'Einstein

(Expérience effectuée pendant 3 ans sur 15000 neutrinos)



Qqs mois plus tard

La théorie de la relativité d'Einstein remise en cause... suite au défaut de connexion d'une fibre optique ?

Revanche des photons sur les neutrinos



Récapitulatif

Selon Planck:

les interactions matière - rayonnement se font par quanta d'énergie (des multiples de hv).

Selon Einstein:

la lumière est constituée de quanta d'énergie (multiples de hv).

Un électron n'est pas une particule Un électron n'est pas une onde Un électron c'est les deux à la fois

L'onde se comporte comme une particule

L'électron (et n'importe quelle autre particule) se comporte comme une onde

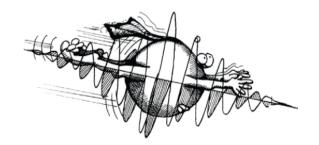


I.1. Introduction

- I.1.1 Historique
- I.1.2 Les dilemmes du début XXème siècle
 - * corps noir
 - * effet photoélectrique
 - * l'instabilité des atomes

I.2. La dualité onde-corpuscule

- I.2.1. Diffraction par des fentes de Young
 - * Relations d'incertitude d'Heisenberg
- I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde



I.3. Description ondulatoire des particules

- I.3.1. Equation de Schrödinger
- I.3.2. La grandeur physique énergie
- I.4. Le spin Expérience de Stern et Gerlach

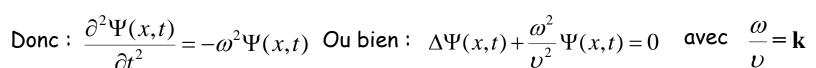


1.3.1. Équation de Schrödinger

La fonction d'onde obéit à l'équation de propagation des ondes (équation de d'Alembert)

$$\Delta \Psi(x,t) - \frac{1}{\Omega^2} \frac{\partial^2 \Psi(x,t)}{\partial t^2} = 0 \qquad \text{(Δ = Laplacien)} \quad \Delta = \frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \qquad \Psi(x,t) = Ae^{i(x\pm \upsilon t)}$$

• Par analogie avec l'onde EM associée aux photons, l'onde de matière associée à une particule peut s'écrire sous la forme d'une onde plane : $\Psi(x,t) = A \exp i(kx-\omega t)$



• D'autre part l'énergie, la longueur d'onde et le vecteur d'onde associées à la particule sont

$$E = \frac{p^2}{2m} + V(x) \qquad \lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{\sqrt{2m.[E-V(x)]}} \qquad k = \frac{2\pi}{\lambda} = 2\pi \frac{\sqrt{2m.[E-V(x)]}}{h}$$

donc
$$\Delta \Psi(x,t) + 4\pi^2 \left(\frac{2m(E-V(x))}{h^2}\right) \Psi(x,t) = 0$$

et comme
$$\hbar = \frac{h}{2\pi}$$
 on trouve:
$$\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \Psi(x,t) + [E - V(x)] \Psi(x,t) = 0$$



Schrödinger a donné la solution finale en 1926 (prix Nobel en 1933)

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\Delta\Psi(\mathbf{r},t) + V(\mathbf{r}).\Psi(\mathbf{r},t) = i\hbar\frac{\partial\Psi(\mathbf{r},t)}{\partial t}$$



Fonction d'onde

Si on peut résoudre cette équation on connaît tout du système



I.3.1. Équation de Schrödinger



Dans cette équation V(r) est une énergie et non un potentiel, il s'agit de l'énergie potentielle



$$-\frac{\hbar^2}{2m}\Delta\Psi(\mathbf{r},\mathbf{t}) + V(\mathbf{r}).\,\Psi(\mathbf{r},\mathbf{t}) = i\hbar\,\frac{\partial\Psi(\mathbf{r},\mathbf{t})}{\partial t}$$

Remarques :

- équation du 1er ordre en t: connaître $\Psi(x,t_0)$ permet de connaître $\Psi(x,t)$
- en méca. classique, 6 paramètres sont nécessaires pour connaître l'état d'un système à un instant $t: \{x, y, z, p_x, p_y, p_z\}$ - en méca. quantique l'état d'un système à un instant t est déterminé par une infinité
- de paramètres : les valeurs de $\Psi(x,t)$



la trajectoire est remplacée par la propagation de l'onde associée à la particule

 On cherche s'il existe des solutions où les variables espace et temps sont séparées (système isolé)

 $\Psi(r,t) = \Phi(r).f(t)$ (on continue de raisonner à 1D - raisonnement identique à 3D)

• L'équation de Schrödinger devient
$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \Phi(x) \right] \cdot f(t) + V(x) \cdot \Phi(x) f(t) = i\hbar \frac{\partial f(t)}{\partial t} \cdot \Phi(x)$$

$$\frac{eq.}{\Phi(x)f(t)} \Rightarrow \underbrace{\frac{1}{\Phi(x)} \left[-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta \Phi(x) \right] + V(x) = i\hbar \frac{1}{f(t)} \frac{\mathcal{J}(t)}{\mathcal{A}}}_{\text{fonction de x seul}}$$
fonction de x seul fonction de t seul

- L'équation ci-dessus n'est vérifiée qui si chaque membre est une constante Schrödinger appelle cette constante E
- Alors, d'une part (partie temporelle)

$$i\hbar \frac{1}{f(t)} \frac{\partial f(t)}{\partial t} = E \quad \longleftrightarrow \quad \frac{\partial f(t)}{\partial t} + i\frac{E}{\hbar} f(t) = 0 \quad \longleftrightarrow \quad f(t) = A.e^{-i\frac{E}{\hbar}t}$$

• Et d'autre part, (partie spatiale)

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta\Phi(x) + V(x). \Phi(x) = E.\Phi(x)$$

Équation de Schrödinger indépendante du temps

La fonction d'onde s'écrit alors

$$\psi(x,t) = A.\phi(x)e^{-i\omega t}$$



I.3.2. La grandeur physique énergie

• Soit l'équation de Schrödinger indépendante du temps:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\Delta\Phi(x) + V(x).\Phi(x) = E.\Phi(x)$$

• On introduit l'opérateur différentiel d'Hamilton

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V(x)$$

d'où

$$H\Phi_i(x) = E_i.\Phi_i(x)$$

 $H\Phi_i(x) = E_i.\Phi_i(x)$ Equation aux valeurs propres de H

• L'opérateur « Hamiltonien » est l'objet mathématique associé à la grandeur physique « Energie »

Il y a en général plusieurs couples de solutions E_i , Φ_i

- chaque E; est une valeur propre de l'opérateur H (= un des résultats possibles)
- à chaque E_i est associé un état propre c.à.d une fonction d'onde propre $\Phi_i(\mathbf{r},t)$

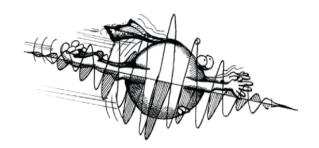


I.1. Introduction

- I.1.1 Historique
- I.1.2 Les dilemmes du début XXème siècle
 - * corps noir
 - * effet photoélectrique
 - * l'instabilité des atomes

I.2. La dualité onde-corpuscule

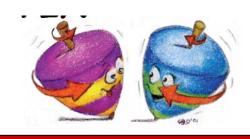
- I.2.1. Diffraction par des fentes de Young* Relations d'incertitude d'Heisenberg
- I.2.2. Onde, particule et fonction d'onde



I.3. Description ondulatoire des particules

- I.3.1. Equation de Schrödinger
- I.3.2. La grandeur physique énergie

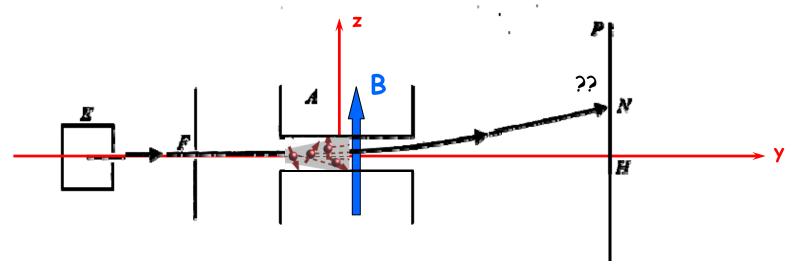
I.4. Le spin - Expérience de Stern et Gerlach





I.4. Le spin - Expérience de Stern et Gerlach (1922)

- Enceinte E: contient des atomes d'Ag ($4d^{10} 5s^{1}$)
 - ⇒ atomes neutres : pas de force de Lorentz due au champ magnétique
 - \Rightarrow paramagnétiques : orientation aléatoire des moments magnétiques $\mu \neq 0$ en absence de champ magnétique
- T1: Les atomes s'échappent par un petit orifice et se propagent en ligne droite (vide poussé)
- Fente F: permet de sélectionner les atomes de vitesse // à l'axe Oy



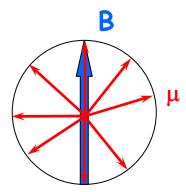
- Les atomes traversent l'entrefer d'un électroaimant A (fort champ B)
- On les observe sur une plaque P ... en quelle(s) position(s)?



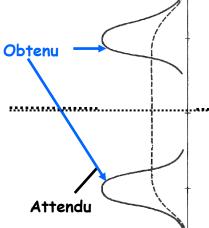
• <u>Déviation des atomes d'Aq</u>:

- lorsque les atomes d'Ag pénètrent dans l'entrefer, on a $~\mu_z \in \text{[-$\mu$; μ]}$

μ orienté *a priori*aléatoirement

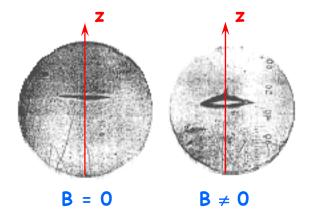


on s'attend donc à avoir une répartition uniforme selon Oz et symétrique p/r à y



• On observe 2 taches symétriques en contradiction totale avec les prévisions classiques





Quantification de la composante μ_z du moment magnétique qui peut prendre que 2 valeurs sur l'axe Oz



I.4. Le spin

• Pour expliquer les observations, on est amené à introduire une grandeur physique appelée moment cinétique intrinsèque ou moment cinétique de spin, notée S



cette grandeur physique n'a pas d'équivalent en mécanique classique

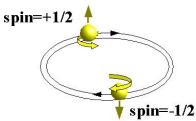


le spin correspond à des degrés de liberté internes à la particule (concept purement quantique)

• D'après ce qui précède, S_z (la projection sur Oz) ne peut prendre que 2 valeurs

On admettra que ces valeurs sont $+\frac{\hbar}{2}$ et $-\frac{\hbar}{2}$

$$+\frac{\hbar}{2}$$
 et $-\frac{\hbar}{2}$

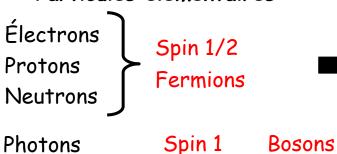




le spin de l'atome d'Ag vaut $\frac{1}{2}$: on parle de spin 1/2

Exemples

Particules élémentaires





 He_4 (2p+2n+2e) Spin entier (=3)

Atomes

He₃ (2p+1n+2e) Spin demi entier (= 5/2)



Équation de Schrödinger indépendante du temps

$$H\Phi(x) = E\Phi(x)$$

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V(x)$$

Fonction d'onde

$$\Psi(x,t) = A.\Phi(x)e^{-i\omega t}$$

$$E = h v = \hbar \omega$$

$$p = \hbar k, \lambda = h/p$$

$$\Delta x \cdot \Delta p \ge \frac{\hbar}{2}$$

$$\Delta E.\Delta t \ge \frac{\hbar}{2}$$



Pour terminer le chapitre ... petits calculs

- Influence de la relation de Heisenberg à l'échelle macroscopique
 - calculer la λ associée à un grain de poussière : Ø=1 μ m $\,$ m=10⁻⁹ kg $\,$ υ = 10⁻³ m/s
 - calculer Δp si Δx =0.01 μm .



conclusion?

- Trouver I 'erreur!
 - la dualité onde-particule permet d'écrire l'énergie d'une particule (énergie cinétique)

$$E = \hbar \omega$$

$$= \hbar \upsilon .k \qquad (car \omega = \upsilon .k)$$

$$= p.\upsilon \qquad (car p = \hbar k)$$

$$= m\upsilon^{2} \qquad (car p = m\upsilon)$$

- or on sait bien que
$$E = \frac{1}{2} \mathbf{m} v^2 = \frac{p^2}{2m}$$
 ... où est passé le facteur $\frac{1}{2}$?

