



L'avènement de la physique quantique

Vous connaissez le spectroscope, cet instrument qui permet de découvrir dans les astres des éléments qui n'ont pas encore pu être isolés sur terre. Ceci est une photographie spectroscopique du bolide qui nous a frôlés cette nuit. Chacune de ces lignes, ou chacun de ces groupes de lignes, est caractéristique d'un métal. Ces lignes, là, au milieu, sont celles d'un métal inconnu, qui se trouvait dans ce bolide. Vous saisissez?...



Situation des sciences à la fin du 19^e siècle

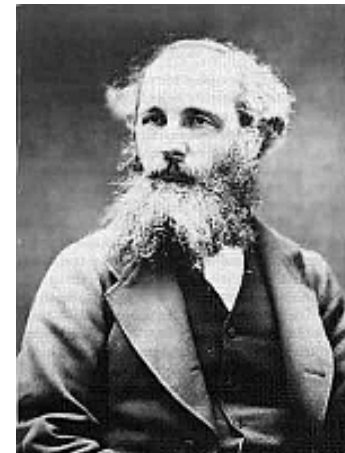
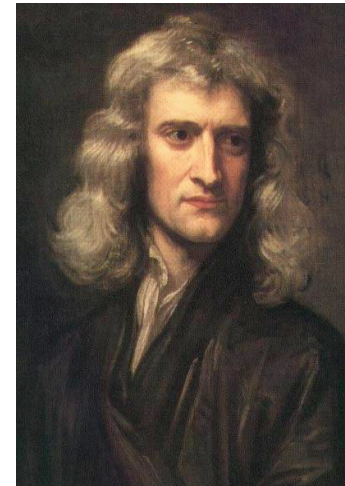
Deux grands domaines :

✓ les sciences de la matière :
mécanique, thermodynamique, astronomie

Isaac Newton 1687

✓ les sciences du rayonnement :
optique, électricité, électromagnétisme

James Maxwell 1862



Equation fondamentale de la dynamique

L'équation fondamentale de la dynamique classique, ou équation de Newton, permet de déterminer l'état dynamique et donc la **trajectoire** d'un objet matériel.

$$\vec{F} = -\frac{\partial V}{\partial \vec{r}} = m \frac{d\vec{v}}{dt} = m \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = m \vec{\Gamma}$$

V est l'énergie potentielle qui s'exerce sur l'objet de masse m

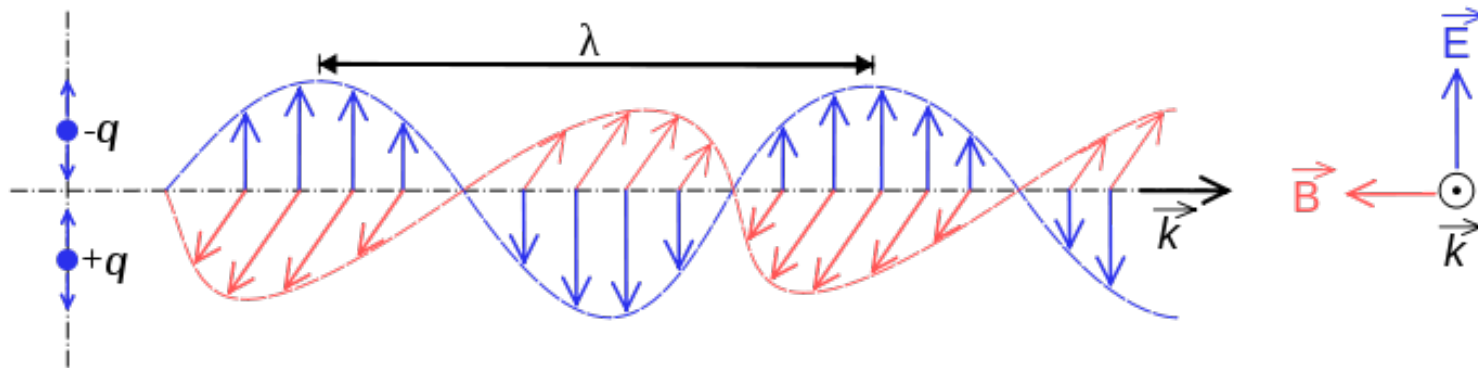
Le vecteur $\mathbf{r} = \{x, y, z\}$ donne la position de l'objet dans l'espace

Le vecteur \mathbf{v} est la vitesse de l'objet ($m \cdot s^{-1}$)

Le vecteur $\mathbf{\Gamma}$ est l'accélération de l'objet ($m \cdot s^{-2}$)

Les ondes électromagnétiques

La lumière visible ou invisible est décrite par une onde, c'est à dire une oscillation du champ électromagnétique dans le temps et l'espace :



Equations de Maxwell: Dans le vide, pour chaque composante de \vec{E} ou \vec{B} (notée Ψ)

$$\frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial z^2} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \Psi}{\partial t^2}$$

Les ondes électromagnétiques

La solution des équations de Maxwell est de la forme :

$$\Psi = \Psi_0 \cos(kx - \omega t)$$

k est le **vecteur d'onde** et ω la **pulsation**.

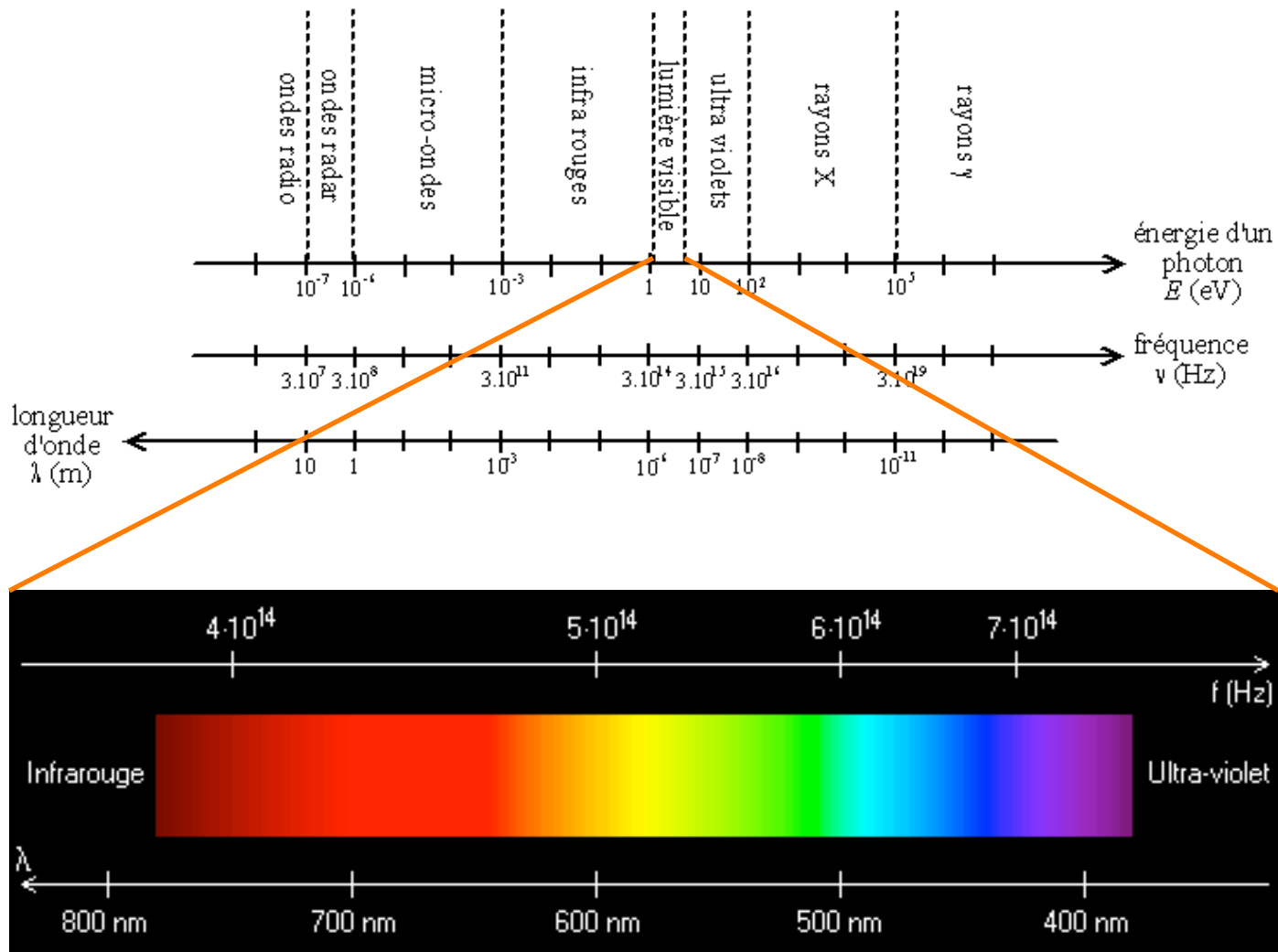
La pulsation est liée à la **fréquence** ν du rayonnement par la relation :

$$\omega = 2\pi\nu$$

La **longueur d'onde** λ et le **nombre d'onde** sont définis par :

$$\lambda = 2\pi/k = c/\nu = 1/\bar{\nu}$$

Le spectre électromagnétique



Le spectre électromagnétique



La fin de la physique ?

There is nothing new to be discovered in physics now. All that remains is more and more precise measurement.

Lord Kelvin, 1900

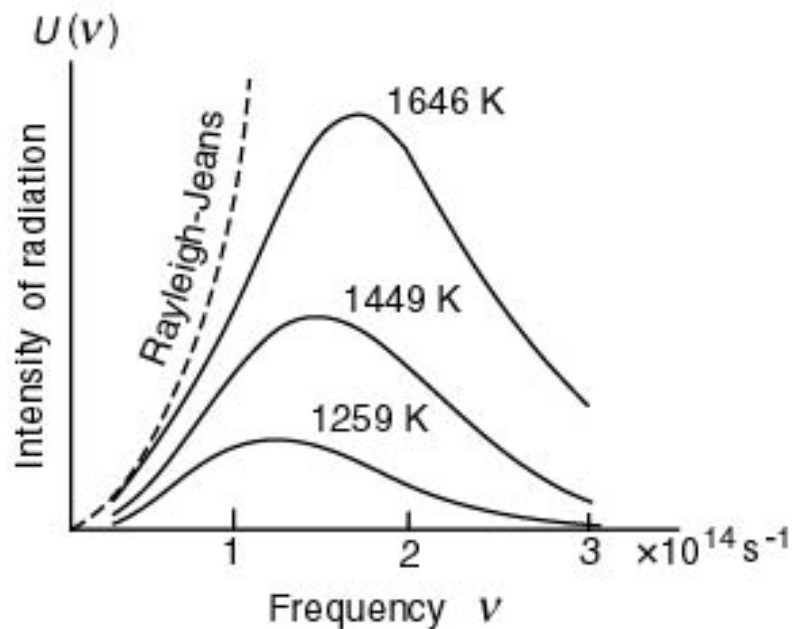
at the British Association for the advancement of Science

La fin de la physique ?

A l'aube du 20ème siècle, quelques expériences mettant en jeu l'interaction entre le rayonnement et la matière restent pourtant inexplicées :

- ✓ le rayonnement thermique
- ✓ l'effet photoélectrique
- ✓ le spectre de raies de l'atome d'hydrogène

Le rayonnement thermique



Un corps porté à haute température émet un rayonnement électromagnétique. Si T augmente, le rayonnement se déplace vers les hautes fréquences.

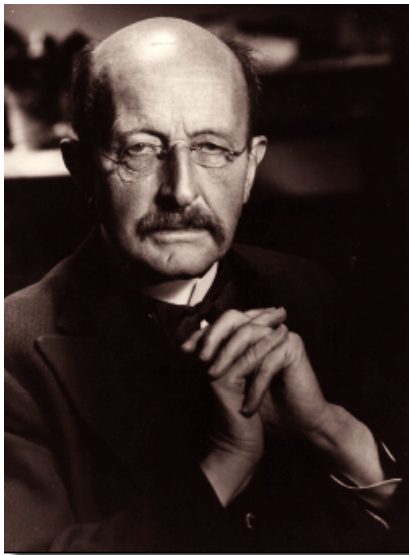
Modèle classique de Rayleigh et Jeans :

Les ions oscillent avec un ensemble continu de fréquences autour de leur position moyenne. Ces oscillations sont responsables de l'émission du rayonnement.

La « catastrophe » UV : basé sur des échanges continus entre la lumière et la matière, le modèle de Rayleigh-Jeans ne décrit le comportement expérimental qu'aux basses fréquences.

Le rayonnement thermique

L'hypothèse de Max Planck (1900)



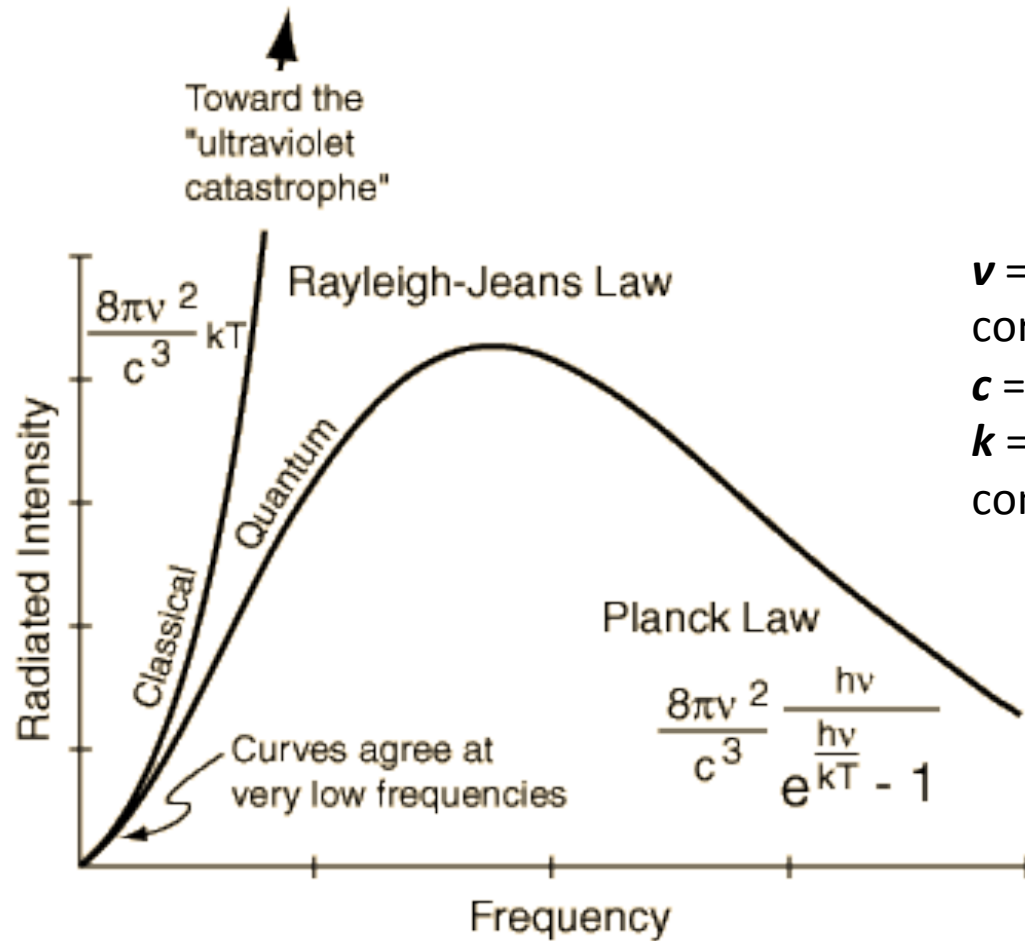
Les ions oscillants ne se comportent pas comme des oscillateurs classiques, et n'émettent pas une énergie variant de façon continue.

Ils ne peuvent émettre qu'une énergie égale à un multiple entier d'une quantité de base $h\nu$ (le *quantum* d'énergie).

$$E = n.h\nu \text{ avec } n = 1, 2, 3\dots$$

$$h = 6,626 \cdot 10^{-34} \text{ J.s}$$

Le rayonnement thermique



ν = fréquence du rayonnement du corps noir, en s^{-1}

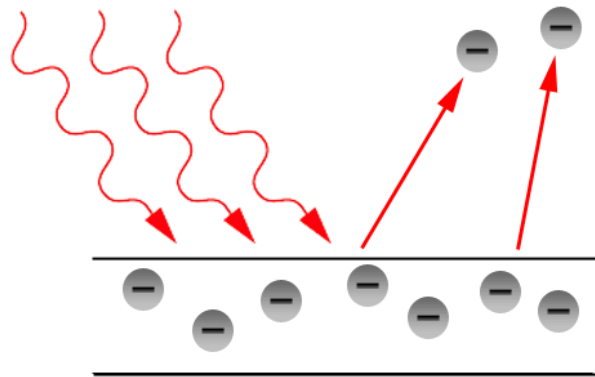
c = vitesse de la lumière dans le vide

$k = 1,380\ 648\ 8(13) \times 10^{-23} \text{ J K}^{-1}$:
constante de Boltzmann

L'effet photoélectrique

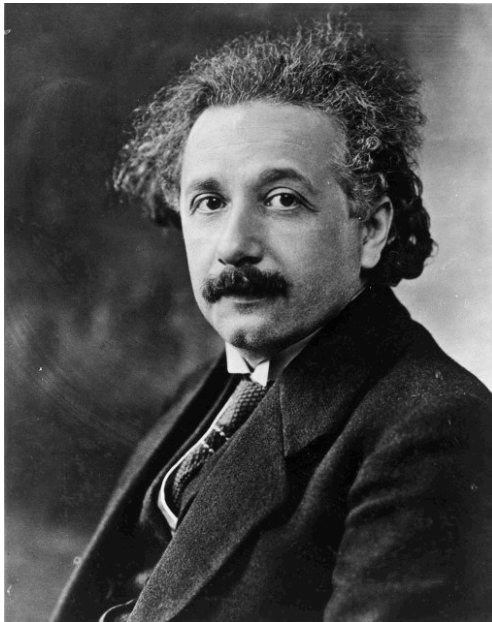


Découvert par **Heinrich Rudolf Hertz** en **1887**. Lois expérimentales énoncées par **Philipp Lenard** en **1899** :



- 1 – le nombre d'électrons émis est proportionnel à l'intensité du rayonnement.*
- 2 – L'énergie cinétique des électrons émis ne dépend que de la fréquence ν du rayonnement, pas de son intensité.*
- 3 – L'émission d'électrons est instantanée dès que ν est supérieure à un seuil ν_0 caractéristique du métal irradié*

L'effet photoélectrique



Interprétation d'Einstein (1905)

La lumière est formée de grains de lumière, **les photons**, transportant chacun un quantum d'énergie $h\nu$

L'énergie $W_0 = h \cdot \nu_0$ est l'énergie seuil nécessaire pour amener l'électron à la surface du métal.
L'excédent est l'énergie cinétique de l'électron :

$$h\nu = h\nu_0 + \frac{1}{2}mv^2$$

Dualité onde-corpuscule

Les échanges d'énergie entre le rayonnement et la matière correspondent à un nombre entier de photons.

Chaque photon est porteur d'un quantum d'énergie :

$$E_{\text{ph}} = h \cdot \nu = h \cdot c / \lambda$$

**Le photon n'est ni une onde, ni une particule
Les deux aspects, corpusculaire et ondulatoire, coexistent.**

Le spectre de raies de l'hydrogène

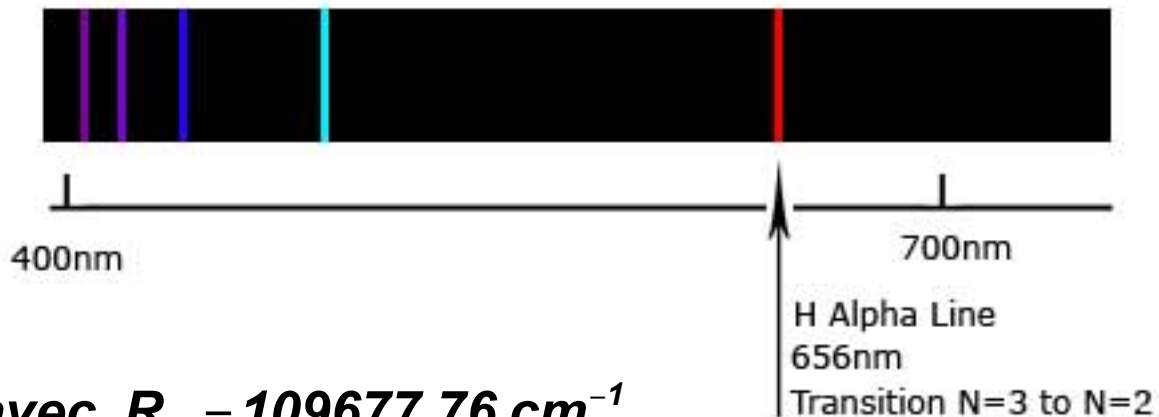
Jacob Balmer (1885)



Hydrogen Absorption Spectrum



Hydrogen Emission Spectrum



$$\frac{1}{\lambda_{np}} = R_H \cdot \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{p^2} \right)$$

avec $R_H = 109677,76 \text{ cm}^{-1}$

Constante de Rydberg

Le spectre de raies de l'hydrogène

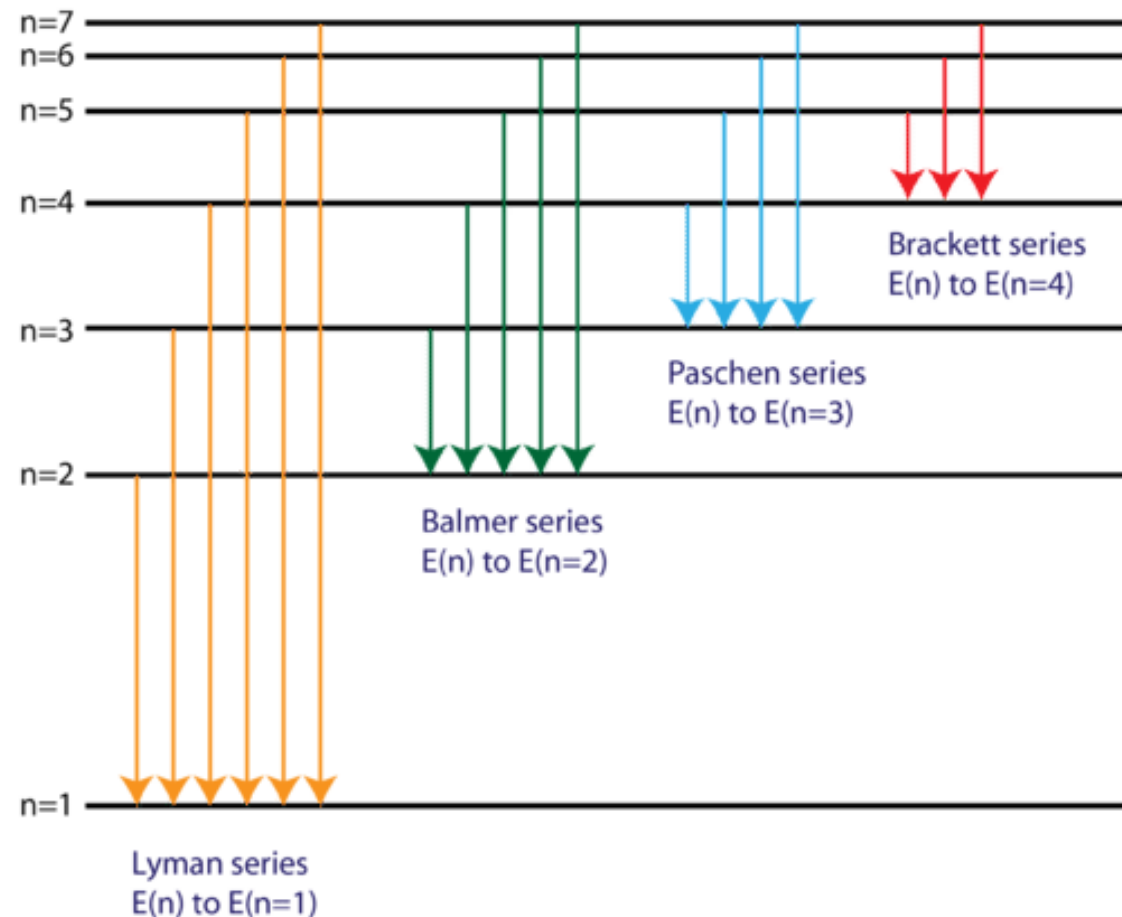
Séries des raies d'émission

$$\frac{1}{\lambda_{np}} = R_H \cdot \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{p^2} \right) \quad \text{avec } R_H = 109677,76 \text{ cm}^{-1}$$

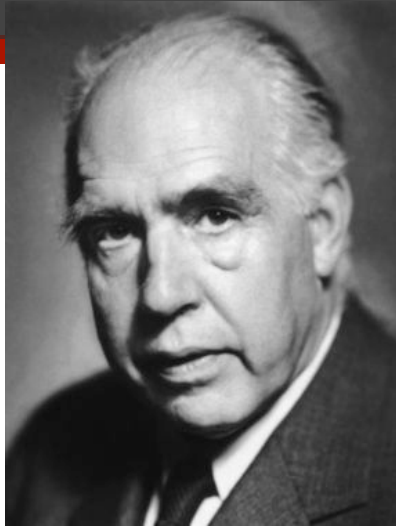
<i>Série</i>	<i>n</i>	<i>p</i>	<i>Région d'émission</i>
Lyman (1906)	1	2,3,4...	UV
Balmer (1885)	2	3,4,5...	visible/proche UV
Pashen (1909)	3	4,5,6...	IR
Brackett (1922)	4	5,6,7...	IR
Pfund (1926)	5	6,7,8...	IR

Le spectre de raies de l'hydrogène

Electron transitions for the Hydrogen atom



Le modèle de Bohr

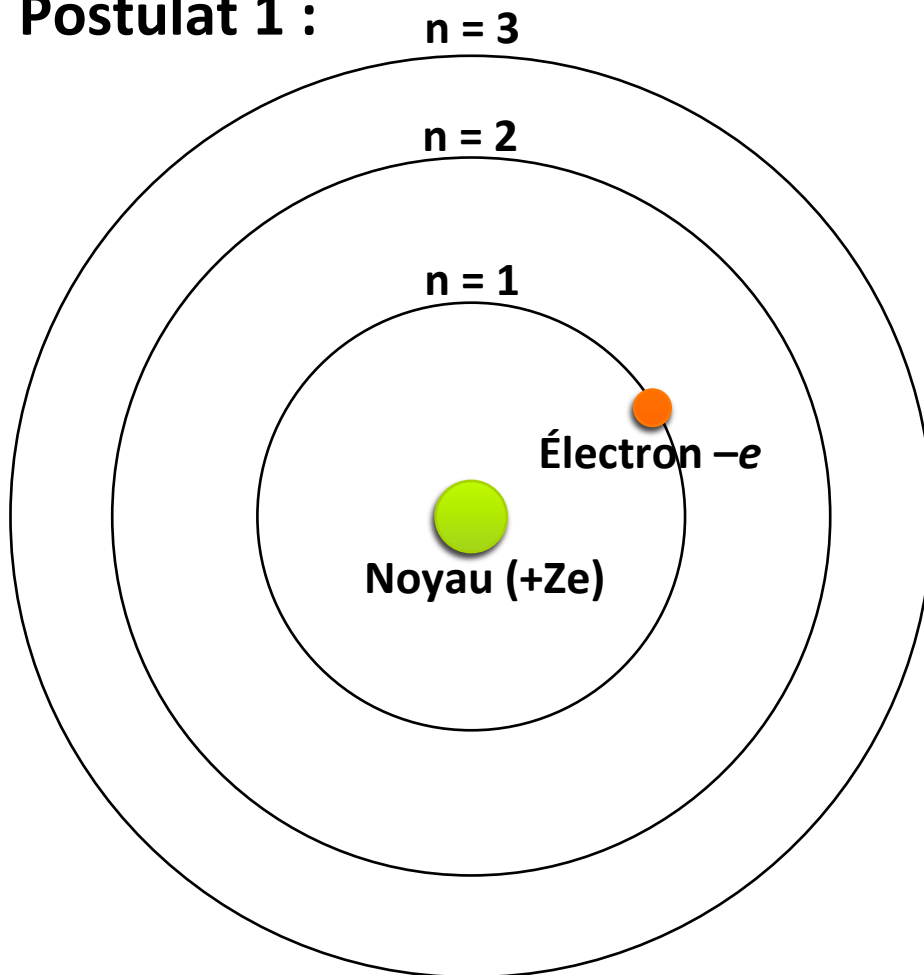


Pour concilier le modèle planétaire et le spectre de H, **Niels Bohr** publie en 1915 un article intitulé *de la constitution des atomes et des molécules*, dans lequel il émet 3 postulats :

- 1. L'électron circule à vitesse et énergie constante sur des orbites circulaires particulières pour lesquelles il y a exacte compensation entre l'attraction coulombienne du noyau et la force centrifuge.*
- 2. Ces orbites particulières se limitent à celles pour lesquelles le produit de la quantité de mouvement par la longueur de l'orbite est un multiple entier de la constante de Planck h .*
- 3. Le changement d'orbite se produit par absorption ou émission d'un photon. L'énergie du photon absorbé ou émis correspond à la différence d'énergie des deux orbites.*

Le modèle de Bohr

Postulat 1 :



Postulat 2 :

$2\pi r \times mv = nh$ avec $n = 1, 2, 3...$

Conséquences :

Quantification des rayons orbitaux :

$$r_n = a_0 \cdot n^2$$

et des niveaux d'énergies associés:

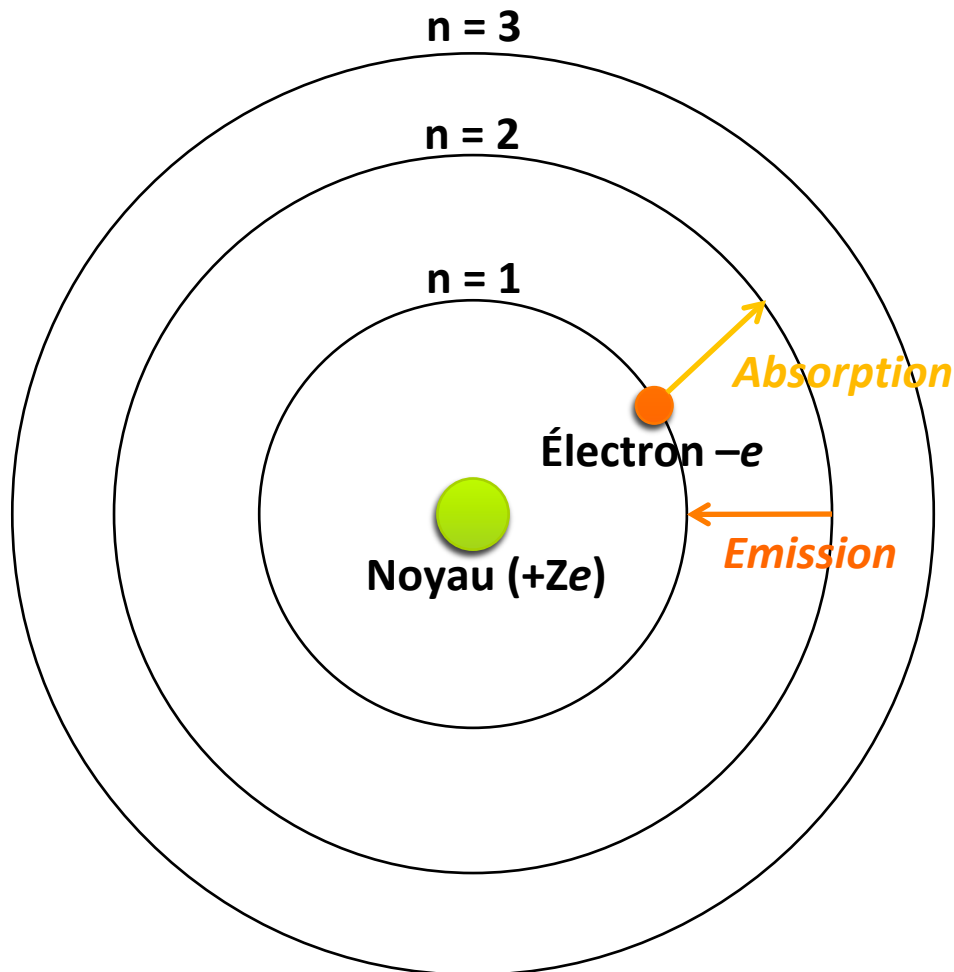
$$E_n = -\frac{me^4}{(4\pi\epsilon_0\hbar)^2} \cdot \frac{Z^2}{2n^2} \quad \hbar = \frac{h}{2\pi}$$

n=1 : niveau fondamental

n>1 : niveaux excités

Le modèle de Bohr

Postulat 3 : transitions électroniques



L'**absorption** ou l'**émission** de photon correspond à un changement d'orbite de l'électron

L'énergie du photon absorbé (ou émis) est égale à la différence d'énergie entre les deux niveaux :

$$E_{\text{photon}} = h\nu = |E_n - E_p|$$

Le modèle de Bohr permet de retrouver
l'expression établie par Balmer

$$E_n = -\frac{me^4}{(4\pi\epsilon_0\hbar)^2} \cdot \frac{Z^2}{2n^2} \quad E_p = -\frac{me^4}{(4\pi\epsilon_0\hbar)^2} \cdot \frac{Z^2}{2p^2}$$

$$\Delta E_{np} = E_p - E_n = \frac{me^4 Z^2}{2(4\pi\epsilon_0\hbar)^2} \cdot \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{p^2} \right)$$

$$\Delta E_{np} = \frac{hc}{\lambda_{np}}$$

$$\frac{1}{\lambda_{np}} = R_H \cdot \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{p^2} \right) \quad \text{avec } R_H = 109677,76 \text{ cm}^{-1}$$

Aspect ondulatoire de la matière

En 1905, Einstein écrit que l'énergie d'un photon : $E = h \cdot \nu$.
En relativité restreinte, la relation entre l'énergie E , la quantité de mouvement (impulsion) p et la masse m des particules s'écrit : $E^2 = c^2 \cdot p^2 + m^2 \cdot c^4$. Les photons étant des particules de masse nulle, $E = c \cdot p$.

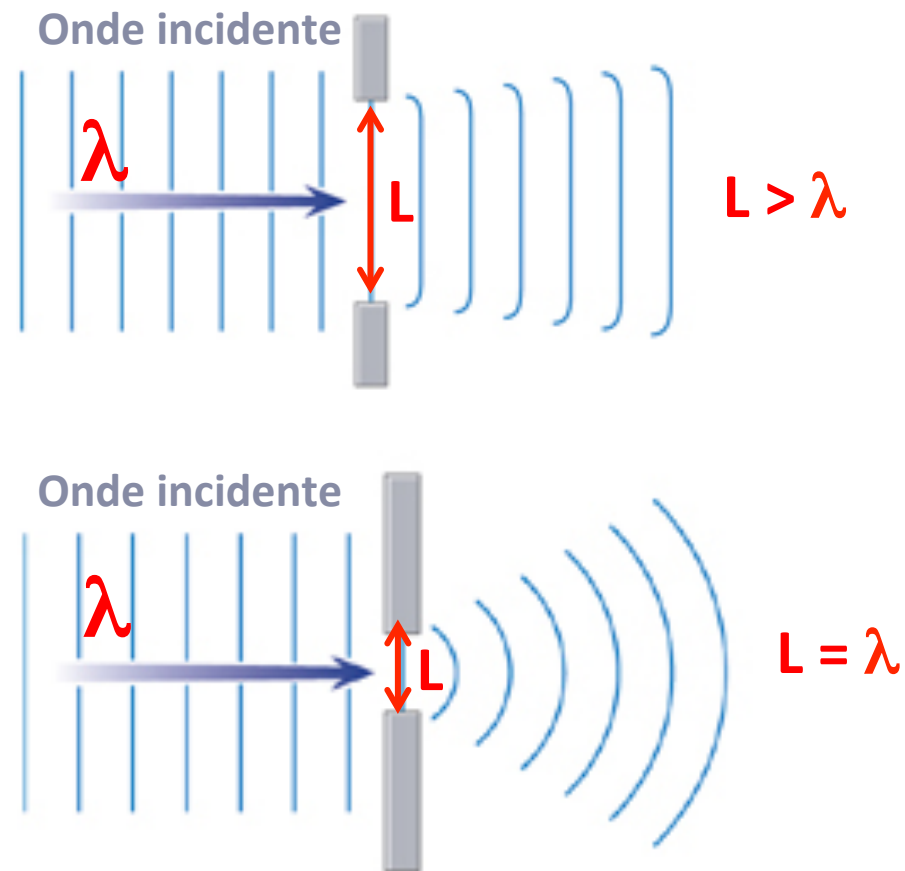
On a donc: $E = h \cdot \nu = h \cdot c / \lambda = c \cdot p$
Soit : $\lambda = h / p$



En 1924, **Louis de Broglie** pose une relation analogue **pour toute particule matérielle** :

$$\lambda = h / m \cdot v = h / p$$

Le phénomène de diffraction



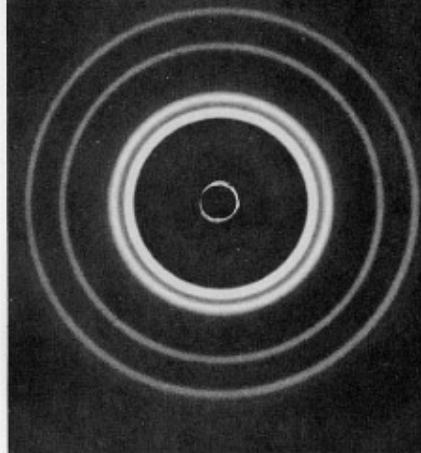
Baie de la Concha, Saint Sébastien

1927 : Les expériences de Davison et Germer

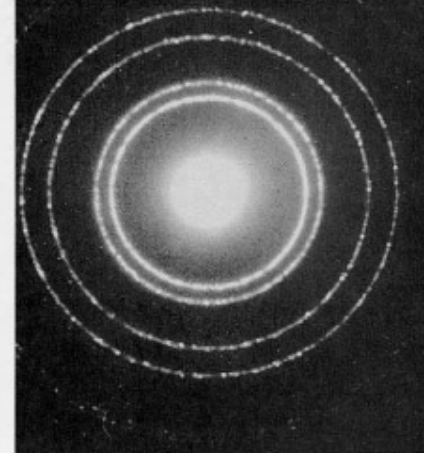


En bombardant un cristal de Nickel par un faisceau d'électrons, **Davison et Germer** observent une figure de diffraction typique d'un comportement ondulatoire, et confirment la théorie de de Broglie.

Diffraction pattern of X-ray beam passing through Al foil

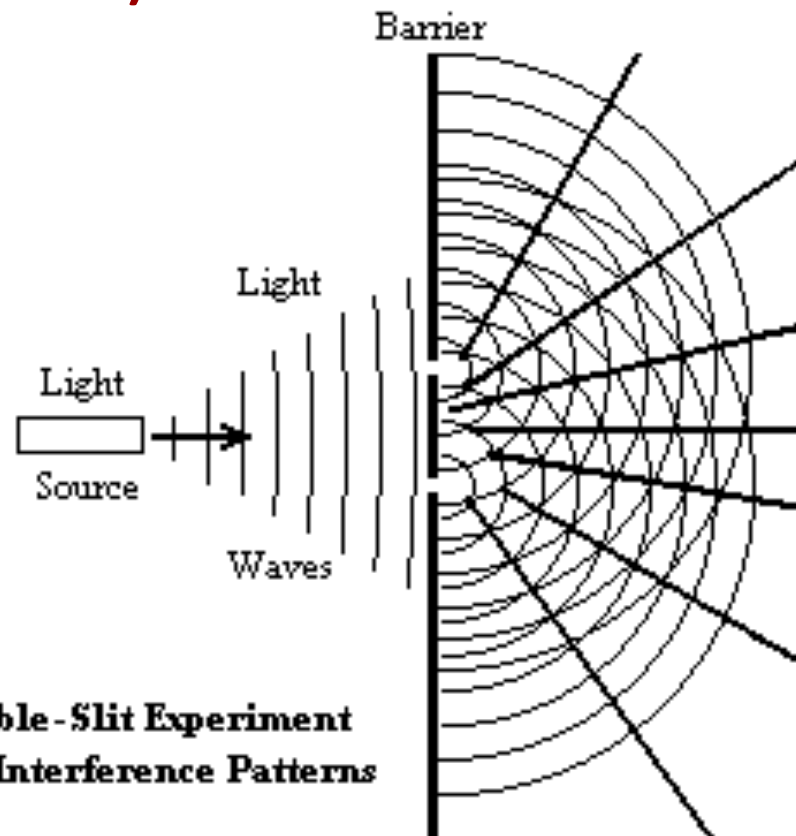


Diffraction pattern of electron beam passing through Al foil



Le phénomène d'interférences

Expérience de Young (1801)



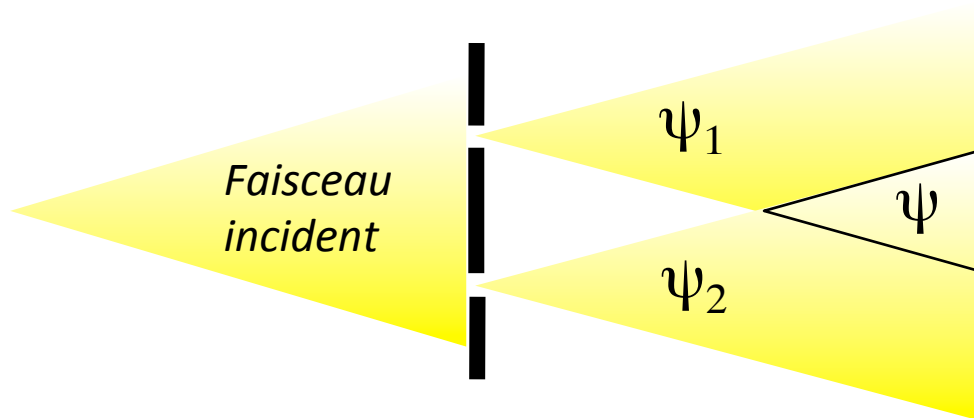
**Double - Slit Experiment
with Interference Patterns**



Le phénomène d'interférences

Interprétation du phénomène

$$\Psi(r,t) = A \cdot \cos(\omega t - kr)$$



Principe de superposition :

$$\Psi = \Psi_1 + \Psi_2$$

Intensité :

$$I = |\Psi|^2 = |\Psi_1 + \Psi_2|^2$$
$$I = \Psi_1^2 + \Psi_2^2 + \underbrace{2 \Psi_1 \Psi_2}_{\text{Terme d'interférences}}$$

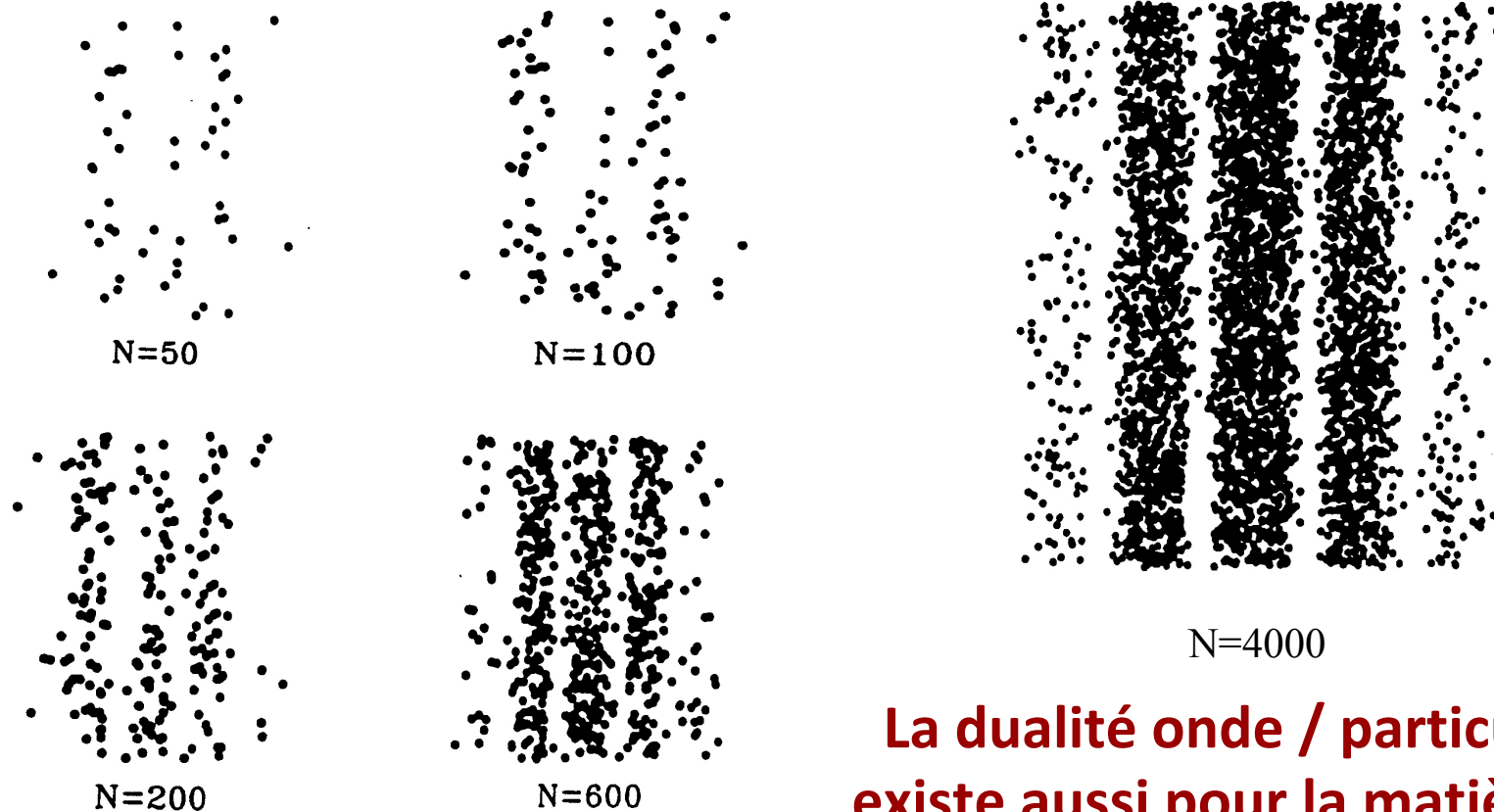
Terme d'interférences

$2 \Psi_1 \Psi_2 > 0$ interférences **constructives** : $I > I_1 + I_2$

$2 \Psi_1 \Psi_2 < 0$ interférences **destructives** : $I < I_1 + I_2$

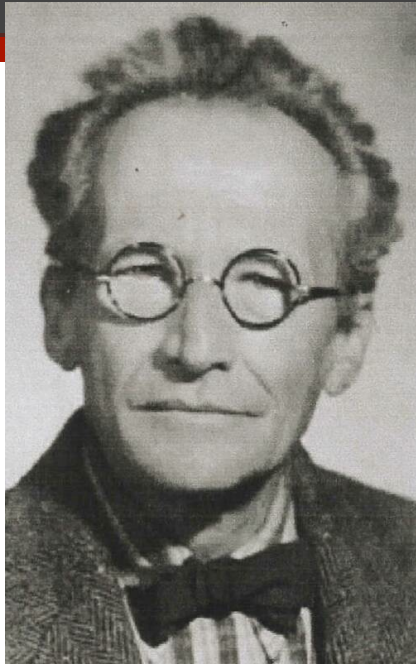
Le phénomène d'interférences

Que se passe-t-il si l'on remplace la source lumineuse par une source d'électrons ?



**La dualité onde / particule
existe aussi pour la matière !**

L'équation de Schrödinger



En 1925, **Schrödinger** établit l'expression de l'évolution dans le temps d'une particule massive non-relativiste.

$$\frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \Psi}{\partial z^2} + \frac{8\pi^2 m}{h^2} (E - V) \Psi = 0$$

C'est l'équation fondamentale de la mécanique quantique.
Elle permet de déterminer la **fonction d'onde** du système étudié.

La fonction d'onde traduit le comportement ondulatoire de la matière

La fonction d'onde

Analogie avec les ondes lumineuses

Ondes lumineuses

Intensité :

$$I = |\Psi|^2$$

Ψ = amplitude du rayonnement électromagnétique

Particules

Densité de probabilité de présence :

$$dP/dV = |\Psi|^2$$

Ψ = amplitude de probabilité de présence de la particule
(fonction d'onde)

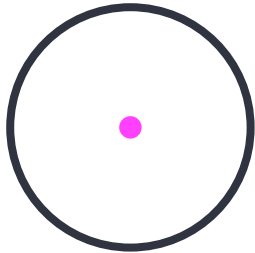
L'équation de Schrödinger

L'équation de **Schrödinger** n'est soluble de manière exacte que pour les systèmes hydrogénoïdes (1 noyau + 1 électron).

Pour les systèmes polyélectroniques, les solutions ne sont qu'approchées.

Les solutions de l'équation de Schrödinger pour H (les fonctions d'onde) sont appelées orbitales.

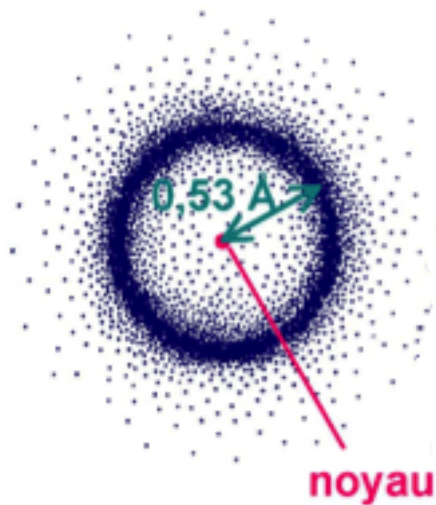
Le concept d'orbitale



Modèle planétaire

Orbite

L'électron se trouve à une distance d du noyau, il ne peut en aucun cas se trouver ailleurs.



Modèle quantique

Orbitale

L'électron a une probabilité donnée de se trouver à une distance d du noyau.

L'orbitale définit la région de l'espace dans laquelle cette probabilité est constante.

La notion de trajectoire n'est plus définie.

Le principe d'indétermination



Heisenberg

Il n'est pas possible de prédire la trajectoire d'une particule en mesurant simultanément sa position et sa vitesse à un instant donné.

Le concept même de trajectoire n'est plus valable à l'échelle des particules élémentaires.

Soit Δx l'indétermination sur la position d'une particule et Δp l'indétermination sur sa quantité de mouvement ($p = mv$):

$$\Delta x \cdot \Delta p > h/2\pi \quad \text{soit} \quad \Delta x \cdot \Delta v > h/2\pi m$$

Le principe d'indétermination

Une onde de longueur d'onde λ possède une extension spatiale infinie.

Le principe d'indétermination est lié au fait que la particule est décrite comme une onde localisée dans l'espace.

Δx comporte un nombre fini n de périodes
que l'on ne peut connaître (au mieux) qu'à 1 unité près : $\Delta n > 1$

Longueur d'onde moyenne : $\lambda = \Delta x/n$

Fréquence moyenne : $\nu = c/\lambda = n.c/\Delta x$

Indétermination sur la fréquence : $\Delta \nu = \Delta n.c/\Delta x > c/\Delta x$

D'où : $\Delta \nu \cdot \Delta x > c$ (1)

D'après la relation de de Broglie : $p = h/\lambda = h\nu/c$

Indétermination sur la quantité de mouvement : $\Delta p = h\Delta \nu/c$

D'où : $\Delta \nu = c.\Delta p/h$ (2)

D'après (1) et (2) : $\Delta p \cdot \Delta x > h$

