

Solution de la série 1  
Traitement Quantique de l'Information

**Exercice 1** *Expérience de Young*

**1. Intensité reçue en P**

Le schéma de l'expérience est le suivant :

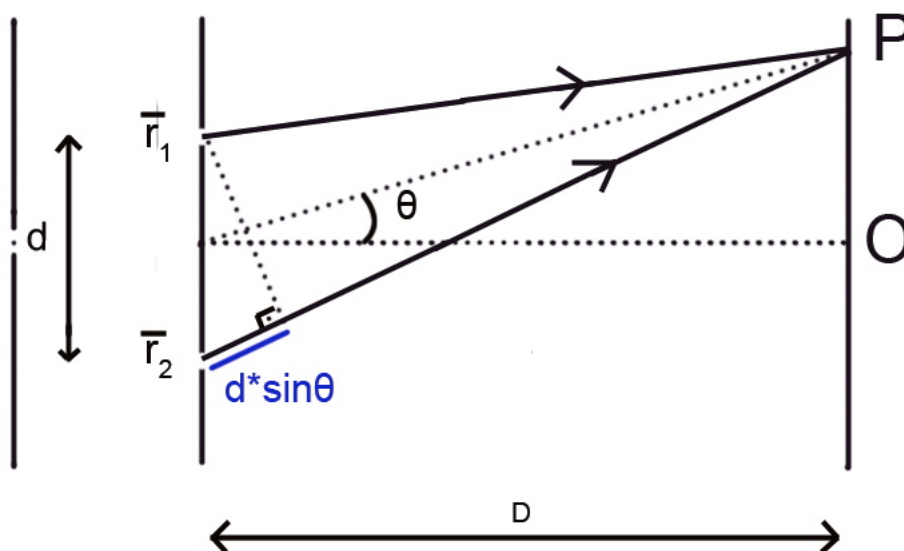


FIGURE 1 – Double fente de Young

L'intensité lumineuse reçue en P est

$$|\phi_1(\vec{r}_P) + \phi_2(\vec{r}_P)|^2 = I(\vec{r}_P)$$

Si  $D \gg d$  on peut utiliser l'approximation

$$I(\vec{r}_P) \approx \frac{A^2}{D^2} |e^{i(k|r_{\vec{P}} - \vec{r}_1| - \omega t)} + e^{i(k|r_{\vec{P}} - \vec{r}_2| - \omega t)}|^2$$

En factorisant la première exponentielle et en utilisant que son module vaut 1 on trouve :

$$I(\vec{r}_P) \approx \frac{A^2}{D^2} |1 + e^{ik(|r_{\vec{P}} - \vec{r}_2| - |r_{\vec{P}} - \vec{r}_1|)}|^2$$

La différence  $|r_{\vec{P}} - \vec{r}_2| - |r_{\vec{P}} - \vec{r}_1|$  est égale à la différence de la longueur entre les deux "rayons lumineux" de la figure. Cette différence est approximativement égale à  $d \sin \theta$ . Donc :

$$I(\vec{r}_P) \approx \frac{A^2}{D^2} |1 + e^{ik \sin \theta}|^2 = \frac{A^2}{D^2} \{ (1 + \cos(kd \sin \theta))^2 + \sin^2(kd \sin \theta) \} = \frac{A^2}{D^2} \{ 2 + 2 \cos(kd \sin \theta) \}$$

En utilisant  $\cos 2\alpha = 2 \cos^2 \alpha - 1$  on trouve :

$$I(\vec{r}_P) = \frac{4A^2}{D^2} \cos^2 \left( \frac{kd}{2} \sin \theta \right)$$

et puisque  $k = 2\pi/\lambda$  on obtient finalement :

$$I(\vec{r}_P) \approx \frac{4A^2}{D^2} \cos^2 \left( \frac{\pi d \sin \theta}{\lambda} \right).$$

## 2. Condition sur $\theta$

Le cosinus vaut  $\pm 1$  quand  $\frac{d}{\lambda} \sin \theta = m \in \mathbb{N}$ , donc on obtient un max (puisque  $(\pm 1)^2 = +1$ ) pour

$$\sin \theta = m \frac{\lambda}{d}$$

Les minimas sont égaux à zéro et sont atteints pour

$$\sin \theta = \left(m + \frac{1}{2}\right) \frac{\lambda}{d}.$$

Sur l'écran on observera des franges circulaires claires (maximas de l'intensité) et sombres (minimas de l'intensité).

## 3. Intensité en fonction de $\rho$

On a  $\tan \theta = \frac{\rho}{D}$ . Puisque  $\theta$  est petit quand  $D \gg d$  on utilise l'approximation  $\tan \theta \approx \theta \approx \sin \theta$ , si bien que

$$I(\vec{r}_P) = \frac{4A^2}{D^2} \cos^2 \left( \frac{\pi d \rho}{D \lambda} \right).$$

Les maximas sont donnés par  $\frac{d}{D} \frac{\rho_m}{\lambda} = m$ . Donc la distance séparant deux franges successives est :

$$\rho_{m+1} - \rho_m = \lambda \frac{D}{d}.$$

Connaissant cette distance ainsi que  $D$  et  $d$ , on peut déduire la longueur d'onde  $\lambda$ .

## Exercice 2 Condition de quantification de Bohr

Pour une orbite circulaire, la loi de mouvement de Newton stipule :

$$m \frac{v^2}{R} = k \frac{Ze^2}{R^2}$$

où  $k$  est la constante de Coulomb et  $R$  le rayon de l'orbite,  $Ze$  la charge du noyau ( $Z = 1$  pour l'hydrogène) et  $e$  la charge électrique. De plus l'énergie mécanique (totale) vaut

$$E = \frac{1}{2} m v^2 - k \frac{Ze^2}{R}$$

Exprimons d'abord l'énergie d'une orbite de rayon  $R$  en fonction de son rayon,

$$v^2 = \frac{k}{m} \frac{Ze^2}{R},$$

donc

$$E = \frac{1}{2} k \frac{Ze^2}{R} - k \frac{Ze^2}{R} = -\frac{k}{2} \frac{Ze^2}{R}$$

Nous trouvons les rayons permis à partir de la condition de quantification de Bohr. Le long de l'orbite circulaire  $p = mv = m\sqrt{\frac{k}{m} \frac{\sqrt{Ze^2}}{\sqrt{R}}}$ . D'autre part  $q = R\theta$  en coordonnées polaires pour la position. Ainsi :

$$\oint pdq = \int_0^{2\pi} \sqrt{\frac{mkZe^2}{R}} R d\theta = 2\pi\sqrt{mkRZe^2}$$

Si l'on pose  $\oint pdq = nh$  on trouve :

$$R_n = \frac{n^2\hbar^2}{kZe^2m}, \quad n \geq 1$$

C'est un ensemble discret de rayons permis. Les énergies associées sont donc

$$E = -\frac{1}{2} \frac{Ze^2}{R_n} = -\frac{k}{2} \frac{Ze^2}{n^2\hbar^2} \cdot kZe^2m$$

C'est-à-dire

$$E_n = -\frac{mk^2e^4}{2\hbar^2} \frac{Z^2}{n^2} = -Ry \frac{Z^2}{n^2}.$$

Dans cette formule  $Ry = \frac{mk^2e^4}{2\hbar^2}$  est la constante de Rydberg. Elle vaut environ  $Ry \approx 13,6 \text{ eV}$ .

### Exercice 3 Effet Photoélectrique

#### 1. Longueur d'onde et fréquence minimales

Si la longueur d'onde maximale pour éjecter un électron hors du tungstène est de  $\lambda_0 \approx 230 \text{ nm}$  la fréquence minimale à partir de laquelle l'effet photoélectrique est observé est de  $\nu_0 = \frac{c}{\lambda_0}$ . C'est à dire avec  $c \approx 3 \times 10^8 \text{ m/s}$ ;  $\nu_0 \approx \frac{3 \times 10^8}{230 \times 10^{-9}} \text{ s}^{-1}$  ou bien  $\nu_0 \approx 10^{16} \text{ Hz}$  environ pour l'ordre de grandeur.

#### 2. Energie cinétique des électrons

Selon la formule d'Einstein, l'énergie cinétique des électrons éjectés est :

$$\frac{1}{2}mv^2 = h\nu - W_0.$$

Ici  $W_0$  est l'énergie minimale d'extraction, donc  $W_0 = h\nu_0$ . On trouve alors  $h\nu = \frac{1}{2}mv^2 + h\nu_0$  c'est à dire  $hc/\lambda = \frac{1}{2}mv^2 + h\nu_0$ . Donc

$$\lambda = \left(\frac{1}{2}mv^2 + h\nu_0\right)^{-1}hc.$$

On vous laisse faire l'application numérique avec  $\frac{1}{2}mv^2 = 1.5 \text{ eV}$ .

#### Exercice 4 *Expérience de Young modernes*

##### 1. Longueur de De Broglie du C60

La longueur d'onde de De Broglie est  $\lambda = \frac{h}{p}$ . Pour une molécule  $p = mv$  où  $m = \frac{M_{mole}}{N_A}$ . Donc  $\lambda = \frac{hN_A}{M_{mole}v}$ . Faites l'application numérique!

##### 2. Observations sur écran

Il suffit de reprendre les résultats connus pour les ondes. On devrait observer des franges d'interférences avec une distance interfrange de l'ordre de  $\rho_{m+1} - \rho_m = \lambda \frac{D}{d}$ . Les résultats expérimentaux montrent que ce résultat est correct.

##### 3. Longueur de De Broglie d'un ballon de football

L'application numérique montre que la longueur de De Broglie d'un ballon de football est d'environ  $\lambda \approx 10^{-20}$  m. Ces distances ne sont pas mesurables. Parfois on attribue ces distances minuscules aux particules élémentaires.