

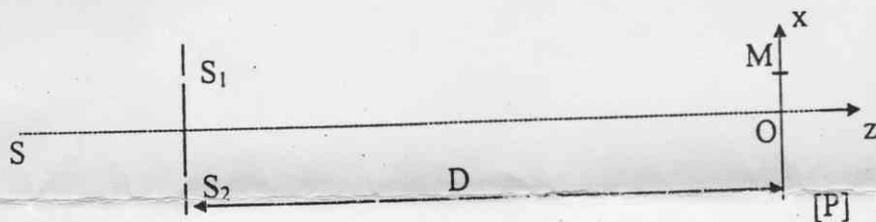
# Problème 1: "Mesure de la vitesse d'une particule"

Les deux parties du problème se suivent mais peuvent être traitées de manière indépendante.

## Partie A: Optique

On réalise le dispositif expérimental de la figure suivante. La source  $S$  est ponctuelle et monochromatique (longueur d'onde d'émission  $\lambda$ ). Les deux trous  $S_1$  et  $S_2$  sont ponctuels. Ils sont symétriques par rapport à l'axe  $(Oz)$  et séparés d'une distance  $a$ . On observe le champ d'interférences sur la droite  $(Ox)$  perpendiculaire  $(Oz)$ , à la distance  $D \gg a$ . Un point  $M$  de cette droite est repéré par son abscisse  $x$ .

**NB:** le problème est donc réduit aux 2 directions  $(Ox)$  et  $(Oz)$ , et l'on ne considèrera pas la troisième direction de l'espace  $(Oy)$ .

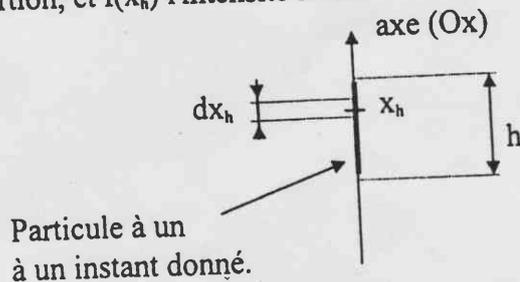


1 - Montrer que l'intensité lumineuse en  $M$  peut s'écrire  $I(x) = 2I_0(1 + \cos(\Phi))$ , où  $I_0$  est une constante, et où l'on exprimera  $\Phi$  en fonction de  $\lambda$ ,  $a$ ,  $x$  et  $D$ .

2 - Une particule, supposée ponctuelle, traverse la zone d'interférences en suivant l'axe  $(Ox)$ , à la vitesse  $v$  constante. A chaque instant, elle réfléchit une intensité lumineuse proportionnelle à l'intensité qu'elle reçoit. Un détecteur enregistre l'intensité lumineuse ainsi réfléchie. On observe à l'oscilloscope le signal sinusoïdal délivré par le détecteur en fonction du temps.

Quelle relation simple lie l'interfrange  $i$  de la figure d'interférences, la vitesse  $v$  de la particule, et la fréquence  $f_p$  du signal enregistré à l'oscilloscope ? On mesure  $f_p = 1.6$  kHz. Calculer la vitesse de la particule sachant que  $\lambda = 633$  nm,  $D = 1$  m et  $a = 0.01$  m.

3 - En fait, la particule n'est pas parfaitement ponctuelle, mais a une largeur  $h$ . Une portion infinitésimale de la particule, de largeur  $dx_h$ , réfléchit une intensité lumineuse  $K \cdot I(x_h) \cdot dx_h$ , où  $K$  est une constante,  $x_h$  l'abscisse de cette portion, et  $I(x_h)$  l'intensité lumineuse en ce point.



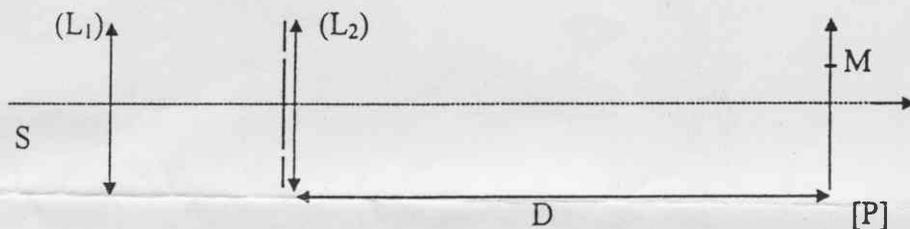
Montrer que l'intensité lumineuse totale réfléchiée par la particule, lorsque son centre se trouve à l'abscisse  $x$ , peut se mettre sous la forme:

$$I_r(x) = K_0 (1 + m \cos(\omega_r x)),$$

où  $K_0$  est une constante et où l'on exprimera  $\omega$ , et  $m$  en fonction de  $h$  et des autres paramètres de l'expérience. Tracer l'allure du signal observé à l'oscilloscope dans le cas où  $m = 0.5$ .

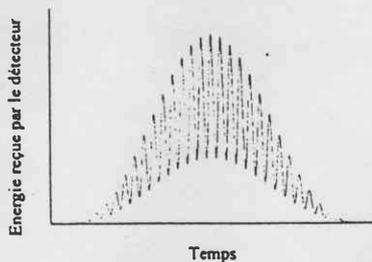
4 - A partir de quelle dimension  $h$  ne pourra-t-on plus mesurer la vitesse de la particule avec ce dispositif? (La fonction  $\frac{\sin x}{x}$  devient très faible à partir de son premier 0).

5 - En fait, si l'on veut réaliser des mesures exploitables, on remplace les deux trous  $S_1$  et  $S_2$  par deux fentes parallèles entre elles, mais perpendiculaires au plan de la figure, et l'on place deux lentilles ( $L_1$ ) et ( $L_2$ ) de distances focales image  $f'_1$  et  $f'_2$ :



Quels sont les rôles des différents éléments de ce montage? A quelle distance de la lentille ( $L_1$ ) doit se trouver la source  $S$ ? A quelle distance  $D$  doit se trouver le plan d'étude  $[P]$  où se situent les franges d'interférences?

6 - Le signal observé à l'oscilloscope a l'allure suivante.



Sachant que les fentes  $S_1$  et  $S_2$  ont une largeur  $b$  non nulle, expliquer qualitativement cette allure. Quel phénomène physique intervient ici?

Remarque: On pourrait montrer que l'on peut raisonnablement modéliser la fonction  $f(t)$  enregistrée par le détecteur par:

$$f(t) = K_0 \frac{\sin^2(\Omega t)}{(\Omega t)^2} (1 + m \cos(\omega t))$$

où  $\omega$  et  $\Omega$  dépendent de la vitesse de la particule. On ne demande pas de le démontrer ici!

Que représentent les différents termes de cette fonction?

1) Exp. trous d'Young (cf cours)

$$I(x) = 2I_0 (1 + \cos \phi)$$

$$\phi = \frac{2\pi \delta}{\lambda}$$

$$\delta = \frac{ax}{D}$$

$$2) \frac{T}{1} \approx \frac{1}{f_p} \quad i = vT_1 \Rightarrow \boxed{v = i f_1}$$

$$\boxed{i = \frac{\lambda D}{a}}$$

$$AN : \underline{v} = \frac{\lambda D}{a} f_1 = \underline{10,1 \text{ cm.s}^{-1}}$$

$$3) I = \int_{x-\frac{h}{2}}^{x+\frac{h}{2}} \propto 2I_0 (1 + \cos \frac{2\pi ax}{\lambda D}) dx = 2\alpha I_0 \left( h + \frac{\lambda D}{2\pi a} \left( \sin \frac{2\pi ax}{\lambda D} \right)_{x-\frac{h}{2}}^{x+\frac{h}{2}} \right)$$

$$= 2\alpha I_0 \left( h + \frac{\lambda D}{\pi a} \sin \frac{2\pi ah}{\lambda D} \cos \frac{2\pi ax}{\lambda D} \right)$$

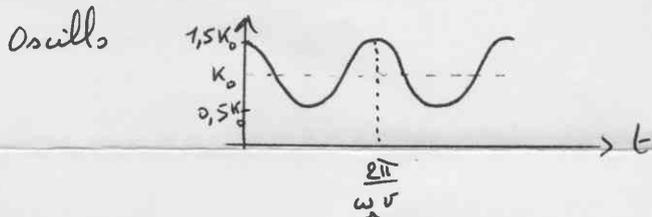
$$\sin | - \sin | = 2 \sin \frac{|-|}{2} \cos \frac{|+|}{2}$$

$$\boxed{I = K_0 (1 + m \cos(\omega_n x))}$$

$$\text{avec } \boxed{\omega_n = \frac{2\pi a}{\lambda D}}$$

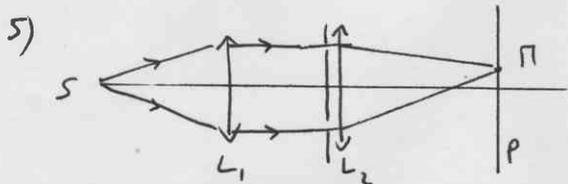
$$\text{et } \boxed{m = \frac{\sin \frac{\pi ah}{\lambda D}}{\frac{\pi ah}{\lambda D}}}$$

Allure de  $I_n(x) = K_0 (1 + 0,5 \cos \omega_n vt)$  (car  $x = vt$ )



4) Facteur de contraste :  $\frac{\sin \frac{\pi ah}{\lambda D}}{\frac{\pi ah}{\lambda D}}$  très faible à partir du 1<sup>er</sup> zéro, soit  $\frac{\pi ah}{\lambda D} = \pi$

soit  $\boxed{h \geq \frac{\lambda D}{a}}$  alors  $m \approx \text{sinc} \frac{\pi ah}{\lambda D}$  très faible donc  $I_n(x)$  a des oscillations peu visibles à l'oeil.  
 $6,3 \cdot 10^{-5} \text{ mm}$



$L_1$  doit être à la distance focale  $f_1$  de la source S (pour obtenir un faisceau //)

$L_2$  doit être à la distance focale  $f_2$  des fentes (convergence du fais. // dans le plan focal)

$$\boxed{D = f_2}$$

6) Il s'agit de la diffraction par les fentes de largeur  $b$   
 alors  $I = K_0 \text{sinc}^2 \left( \frac{\pi b x}{\lambda D} \right) (1 + m \cos \omega_n x)$

avec  $x = vt$

$$\omega_d = \frac{\pi b v}{\lambda D}$$

