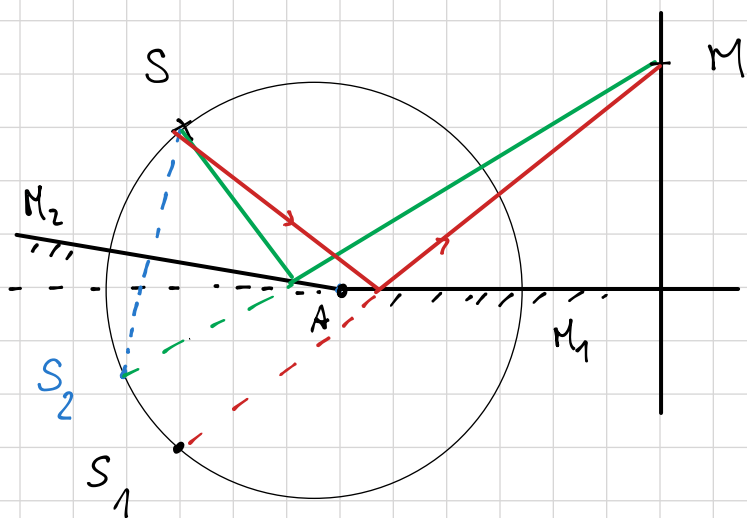


OPTIQUE - TD01 - Interférences

Exercice 1

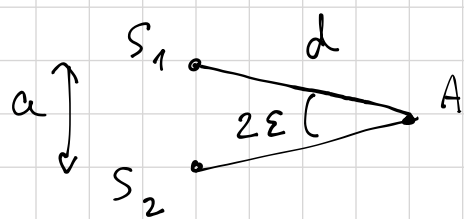
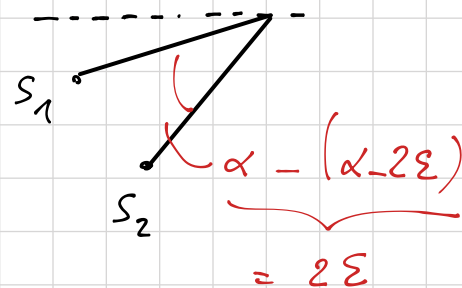
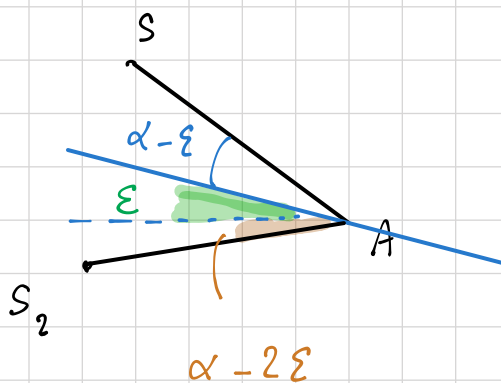
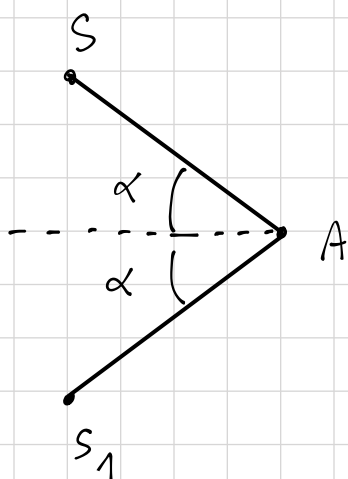
1)



Le rayon (1) issu de S , se réfléchissant sur M_1 semble provenir de S_1 symétrique de S par rapport à M_1 (même chose pour le rayon (2))

Il s'agit d'un dispositif à division du front d'onde.

2)



$$\Rightarrow \tan \epsilon = \frac{a}{2d}$$

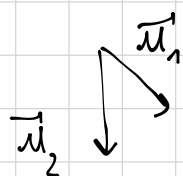
$$\Rightarrow \boxed{a \approx 2d\epsilon}$$

dans le cas $\epsilon \ll 1$

la frange centrale se trouve sur la médiatrice de $[S_1 S_2]$

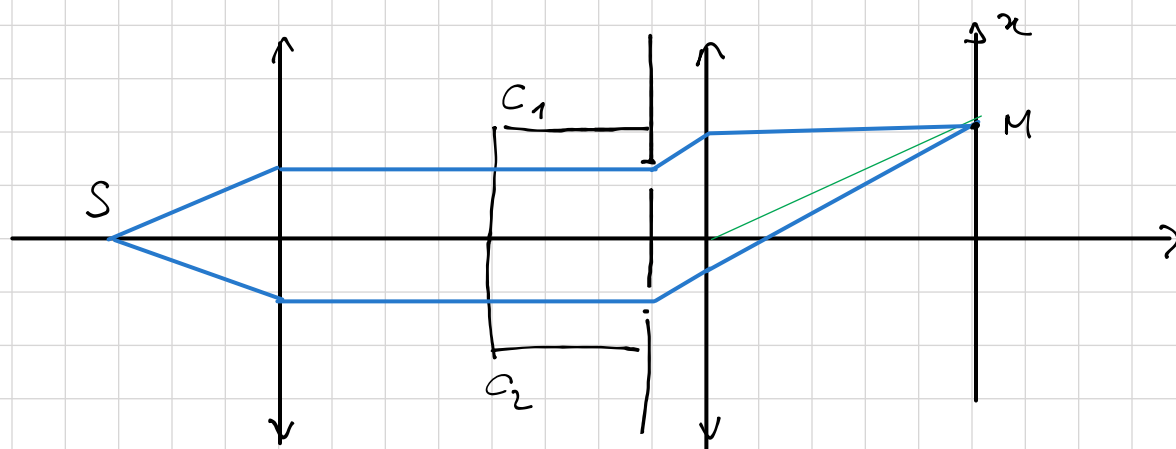
3) On peut élargir la source dans la direction de l'arête entre les deux miroirs.

= direction perpendiculaire à $\vec{u}_1$ et $\vec{u}_2$



Exercice 2 :

1)



$$\delta = \frac{ax}{f'_2} + n_2 l - n_1 l$$

2) lorsque $n_2 = n_1$ la frange centrale correspondant à $\delta = 0$ se trouve en $x = 0$.

Sinon elle se trouve en $x_0 = (n_1 - n_2) l \frac{f'_2}{a}$

$x_0 > 0$ si $n_2 < n_1$: les franges montent lorsqu'on vide la cuve.

3) En $x = 0$:

$$\delta_0 = (n_1 - n_{\text{air}}) l \quad \text{lorsque } C_2 \text{ est pleine d'air}$$

$$\delta'_0 = (n_1 - n_{\text{NH}_3}) l \quad \text{lorsque } C_2 \text{ est pleine d'ammoniac.}$$

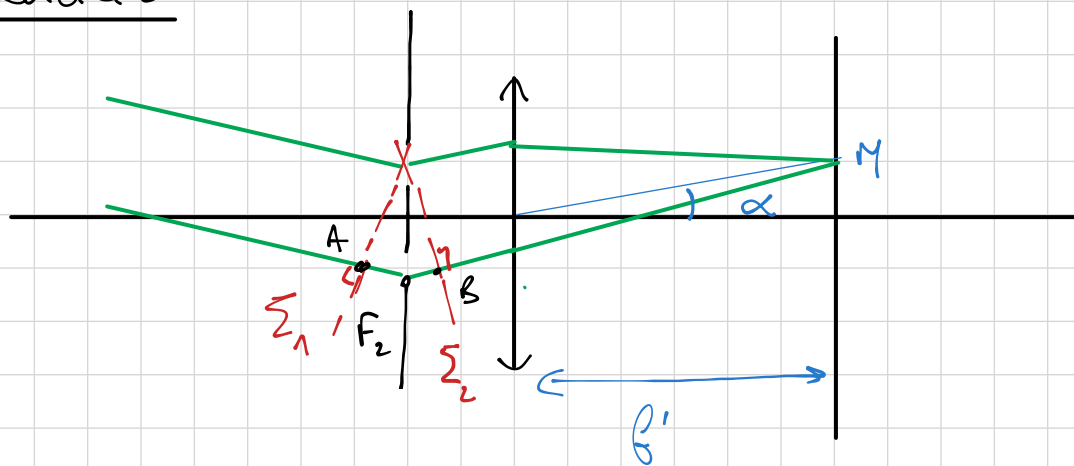
17 franges défilent lorsque la différence de marche passe de δ_0 à δ'_0 , on a donc : $|\delta_0 - \delta'_0| = 17 \lambda$

Les franges défilent vers le bas ce qui est en accord avec $n_{\text{NH}_3} > n_{\text{air}}$

Finalement : $l (n_{\text{NH}_3} - n_{\text{air}}) = 17 \lambda_0$

AN : $n_{\text{NH}_3} - n_{\text{air}} = 17 \times \frac{5,89}{10^{-1}} \cdot 10^{-7} = 1,0 \cdot 10^{-4}$

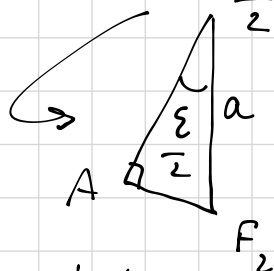
Exercice 3



$$\tan \alpha = \frac{x}{f'} \approx \alpha$$

- 1) Σ_1 surface d'onde pour l'étoile S_1 | d'après le
 Σ_2 surface d'onde pour un point source en M | théorème de Malus

On a donc $\delta = AF_2 + F_2B = a \frac{\epsilon}{2} + a \alpha$



$$\sin\left(\frac{\epsilon}{2}\right) = \frac{AF_2}{a} \approx \frac{\epsilon}{2}$$

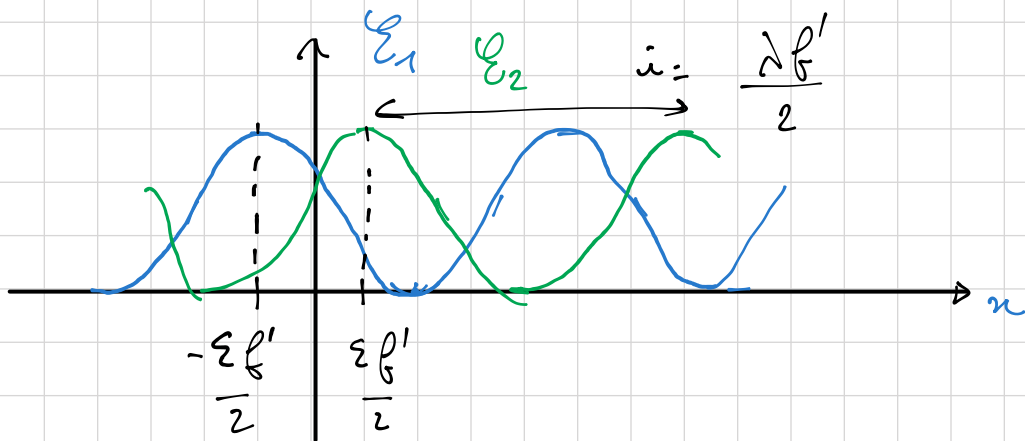
L'éclairement lié à l'étoile S_1 s'écrit donc :

$$\mathcal{E}_1 = 2\mathcal{E}_0 \left(1 + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \left(a \frac{x}{f'} + \epsilon \frac{a}{2} \right) \right) \right) \quad \delta_1 = \frac{ax}{f'} + \frac{a\epsilon}{2}$$

De même, l'éclairement lié à l'étoile S_2 s'écrit :

$$\mathcal{E}_2 = 2\mathcal{E}_0 \left(1 + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \left(\frac{ax}{f'} - \frac{a\epsilon}{2} \right) \right) \right) \quad \delta_2 = \frac{ax}{f'} - \frac{a\epsilon}{2}$$

2) Les sources S_1 et S_2 ne sont pas cohérentes : l'éclairement résultant est la somme des éclairements.



$$\delta_1 = 0 \rightarrow x_1 = -\epsilon \frac{f'}{2}$$

$$\delta_2 = 0 \rightarrow x_2 = \epsilon \frac{f'}{2}$$

La somme $\mathcal{E}_1 + \mathcal{E}_2$ correspond à un maillage de la figure d'interférence si l'écart entre x_1 et x_2 correspond à $(p + \frac{1}{2})i$ avec p entier

avec $i = \text{interfrange} = \frac{\lambda_0}{a} \Rightarrow \varepsilon f' = \left(p + \frac{1}{2}\right) i \quad p \in \mathbb{N}$

soit
$$a = \frac{\lambda_0}{\varepsilon} \left(p + \frac{1}{2}\right)$$

3) On exprime $\mathcal{E}_{\text{tot}} = \mathcal{E}_1 + \mathcal{E}_2$:

$$\mathcal{E}_{\text{tot}} = 2 \mathcal{E}_0 \left(2 + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} a \left(\frac{x}{f'} + \frac{\varepsilon}{2} \right) \right) + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} a \left(\frac{x}{f'} - \frac{\varepsilon}{2} \right) \right) \right)$$

$$= 4 \mathcal{E}_0 \left(1 + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{a\varepsilon}{2} \right) \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{ax}{f'} \right) \right)$$

$$\left. \begin{aligned} \mathcal{E}_{\text{max}} &= 4 \mathcal{E}_0 \left(1 + \left| \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{a\varepsilon}{2} \right) \right| \right) \\ \mathcal{E}_{\text{min}} &= 4 \mathcal{E}_0 \left(1 - \left| \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{a\varepsilon}{2} \right) \right| \right) \end{aligned} \right\} C = \frac{\mathcal{E}_{\text{max}} - \mathcal{E}_{\text{min}}}{\mathcal{E}_{\text{max}} + \mathcal{E}_{\text{min}}}$$

On a ainsi $C = \left| \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{a\varepsilon}{2} \right) \right|$

Le contraste s'annule pour $\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{a\varepsilon}{2} = \frac{\pi}{2} + p\pi \quad p \in \mathbb{N}$

soit
$$a = \left(\frac{1}{2} + p \right) \frac{\lambda_0}{\varepsilon} \quad \text{on retrouve le même résultat}$$

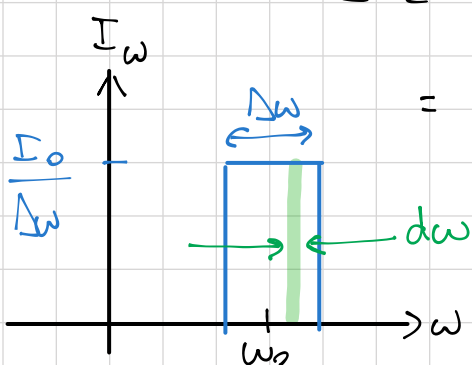
4) A.N : $\varepsilon = \frac{\lambda_0}{2a_0} \quad \text{A.N} : \varepsilon = \frac{6,35 \cdot 10^{-7}}{2 \times 1,165} = 2,73 \cdot 10^{-7} \text{ rad}$

Exercice 4

1) Dans le cas d'une source monochromatique de pulsation ω :

$$I = 2I_0 \left(1 + \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \delta \right) \right) \quad \text{avec} \quad \delta = \frac{ax}{D}$$

$$= 2I_0 \left(1 + \cos \left(\frac{\omega}{c} \delta \right) \right)$$



On considère que les rayons correspondant à des valeurs de ω dans l'intervalle $\left[\omega_0 - \frac{\Delta\omega}{2}, \omega_0 + \frac{\Delta\omega}{2}\right]$ ne sont pas cohérents : on somme les intensités pour obtenir l'intensité sur l'écran

$$dI = \frac{2I_0}{\Delta\omega} d\omega \left(1 + \cos\left(\frac{\omega}{c} \delta\right)\right) \text{ pour la bande } d\omega \ll \Delta\omega$$

$$\Rightarrow I_{\text{tot}} = \int_{\omega_0 - \frac{\Delta\omega}{2}}^{\omega_0 + \frac{\Delta\omega}{2}} \frac{2I_0}{\Delta\omega} \left(1 + \cos\left(\frac{\omega}{c} \delta\right)\right) d\omega$$

$$\begin{aligned} \text{Soit } I_{\text{tot}} &= 2I_0 \left(1 + \frac{c}{\Delta\omega \delta} \left(\sin\left(\left(\omega_0 + \frac{\Delta\omega}{2}\right) \frac{\delta}{c}\right) - \sin\left(\left(\omega_0 - \frac{\Delta\omega}{2}\right) \frac{\delta}{c}\right)\right)\right) \\ &= 2I_0 \left(1 + \frac{2c}{\Delta\omega \delta} \sin\left(\frac{\Delta\omega}{2} \frac{\delta}{c}\right) \cos\left(\frac{\omega_0}{c} \delta\right)\right) \end{aligned}$$

On introduit la fonction sinus cardinal : $\text{sinc}(u) = \frac{\sin u}{u}$

On peut écrire :

$$I_{\text{tot}} = 2I_0 \left(1 + \text{sinc}\left(\frac{\Delta\omega}{2} \frac{a\pi}{cD}\right) \cos\left(\frac{\omega_0}{c} \frac{a\pi}{D}\right)\right)$$

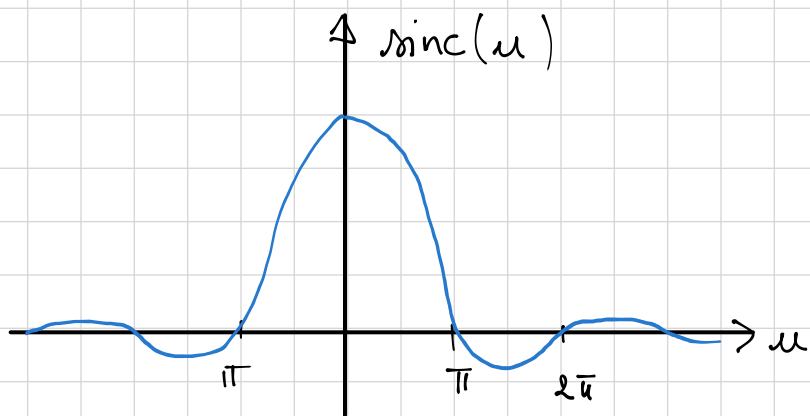
terme pour une seule longueur d'onde

$$2) \quad I_{\text{max}} = 2I_0 \left(1 + \left|\text{sinc}\left(\frac{\Delta\omega}{2} \frac{a\pi}{cD}\right)\right|\right)$$

$$I_{\text{min}} = 2I_0 \left(1 - \left|\text{sinc}\left(\frac{\Delta\omega}{2} \frac{a\pi}{cD}\right)\right|\right)$$

$$\text{Le contraste est donc : } C = \left|\text{sinc}\left(\frac{\Delta\omega}{2} \frac{a\pi}{cD}\right)\right|$$

$$= \left|\text{sinc}\left(\frac{\Delta\omega}{2c} \delta\right)\right|$$



Le contraste reste bon tant que $\left| \frac{\Delta\omega}{2c} \delta \right| < \pi$

$$\Delta\omega = \frac{2\pi c}{\lambda_{\min}} - \frac{2\pi c}{\lambda_{\max}} = \frac{2\pi c \Delta\lambda}{\lambda_0^2} = \frac{2\pi c}{l_c}$$

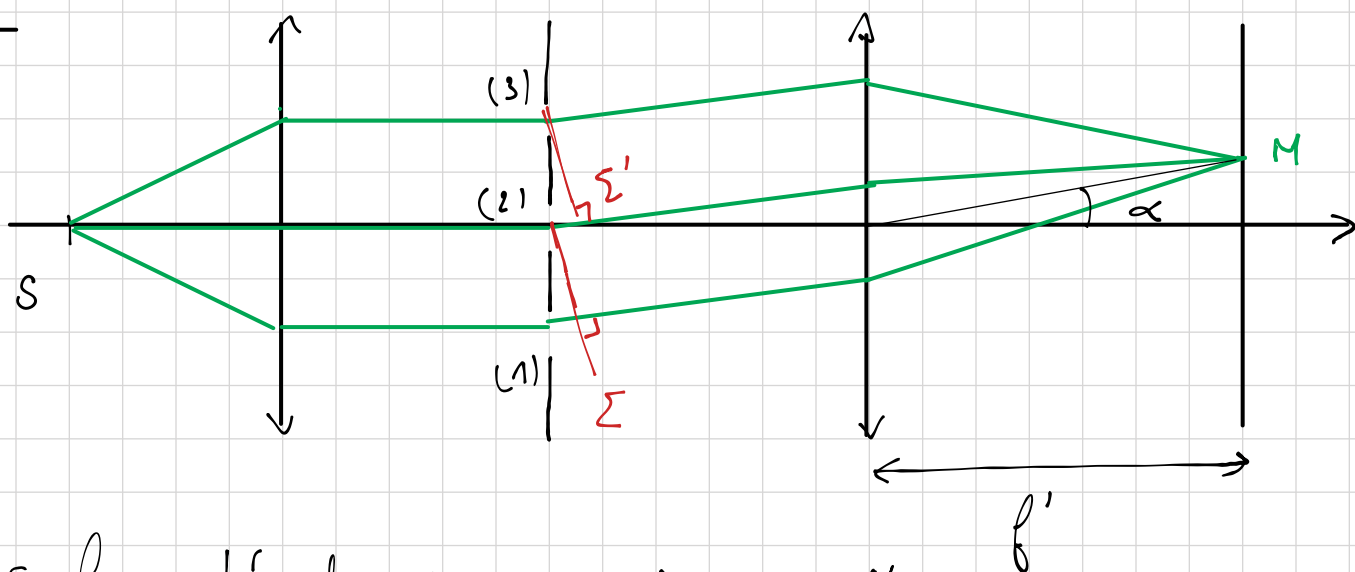
avec $l_c = \frac{\lambda_0^2}{\Delta\lambda}$ longueur de cohérence

On a ainsi : $\left| \frac{2\pi c}{2c} \frac{\delta}{l_c} \right| < \pi$: le contraste reste bon

tant que la différence de marche reste inférieure à la longueur de cohérence.

Exercice 6

1)



2) Σ = surface d'onde par une source en M

$$\Rightarrow \delta_{1/2} = a\alpha = a \frac{\pi}{f'}$$

De même $\delta_{3/2} = -\frac{a\pi}{f'}$

3) Les 3 ondes sont cohérentes entre elles : on somme les vibrations lumineuses.

D'après la question 2) : $\underline{A}_1 = \underline{A}_2 e^{-i\varphi}$ avec $\varphi = \frac{2\pi}{\lambda} \frac{a\pi}{f'}$

et $\underline{A}_3 = \underline{A}_2 e^{i\varphi}$

$$\Rightarrow \underline{A}_{\text{tot}} = \underline{A}_2 (1 + e^{-i\varphi} + e^{i\varphi})$$

$$= \underline{A}_2 (1 + 2\cos(\varphi))$$

l'intensité lumineuse $I = \langle \Delta_{tot}^2 \rangle$

$$= \frac{1}{2} \Re (\Delta_{tot} \Delta_{tot}^*)$$

$$\Rightarrow I = \langle \Delta_2^2 \rangle \left(1 + 2 \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda} \frac{ay}{f'} \right) \right)^2$$

$$= I_0 \left(1 + 2 \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda_0} \frac{ay}{f'} \right) \right)$$

↑ intensité pour un seul trou.

