Leçon n°34 : Interférométrie à division d'amplitude

Niveau	Licence
Prérequis	Notion de chemin optique Superposition d'ondes Optique géométrique
Biblio	Pérez
Plan	 Principe Avantages du front d'onde Quelques exemples d'interféromètres L'interféromètre de Michelson Simplification de l'étude : schéma replié Configuration en lame d'air Configuration en coin d'air

Remarques:

Conclure sur des applications

Cf pouvoir résolution des appareils : différence entre Michelson et Fabry Perrot. Expliquer le Michelson, en montrant un schéma.

Scilab bien 😌 cf notes de Marie

Questions:

- Sur quoi as-tu axé ta leçon ?
 Sur la surface de localisation.
 - o Qu'est-ce qu'on observe comme figure d'interférence quand on est en monochromatique

Franges Rectilignes

- o Qu'est ce qui se passe quand on augmente la longueur d'onde/fréquence ? Modifie l'espacement
 - Qu'est ce qui se passe si on envoie plusieurs longueurs d'ondes en même temps (lumière blanche) ? = regarder sans filtre

On superpose plusieurs systèmes de franges et donc on brouille.

Pour chaque couleur l'interfrange est différente donc au départ on observe une légère irrisation au départ et après brouillage.

 Que se passe-t-il si on décale la fente ? On translate les franges/on décale la figure.

Si la figure se décale d'un demi i, on observe un brouillage.

- Caractéristique d'un Fabry Perrot ?
 Ne laisse passer qu'une série de fréquence
- o Interêt ondes multiples par rapport à des interférences à deux ondes? Meilleur contraste
 - o Qu'est-ce que tu appelles le contraste ?
 - o C'est quoi la différence entre les anneaux obtenus avec un Michelson et les anneaux obtenus avec un Fabry-Perrot ?
- o Lampe à sodium devant Michelson ou devant Fabry Perrot ? Avec le Fabry Perrot on pourra observer les deux doublets Pic d'interférences très fins, donc si on a un doublet, le pic va être coupé en deux.
- o Critère de Rayleigh On mesure du max au min, le min correspond au max de l'autre tâche de diffraction. les tâches sont résolues.
 - Qui est Michelson ? Qu'est-ce qu'il a fait ?

Expérience de Fizeau sur les expériences de la vitesse de la lumière (Avec Michelson manip des miroirs tournants, il trouvait 5 chiffres significatifs contrairement à 20% d'erreurs)

- o En utilisant la vitesse de la Terre autour du soleil Il a montré le principe de la relativité des référentiels
- Pourquoi c'est bien d'être localisé ?
 Quand on met une fente large,...
 - Que se passe il avec les fentes d'Young quand on élargit la fente ?
 brouillage partout, disparition de la figure d'interférences
 - o Qu'est ce que la spectroscopie par transformée de fourrier ?

C'est de l'interférence : on prend un Michelson avec une source non monochromatique

Spectre d'interférence, on bouge un des deux miroirs d'une distance x, et on releve ce spectre en fonction de delta t (temps de propagation de l'onde sur le décalage) On peut montrer que I (nu) prop à TF (delta t)

Battement : somme de deux sinus, transformée de Fourier de deux diracs. Transformée de Fourier d'une intensité et pas d'un champs électrique (ici il faut tenir compte en plus du déphasage,... etc)

o Utilisation du Michelson ou du Fabry Perrot?

Virgo :ondes gravitationnelles

Bras de 3 km

A l'intérieur des bras il y a de Fabry Perot car 3 km c'est pas suffisant Dans un F P a la résonance on renvoie tout afin que le rayon lumineux face un gd nombre d'allez retour ? Bras bcp plus long que 3 km

Même chose dans l'autre bras.

Précision de réglage sur les miroirs pour avoir des interférences ; fraction de lambda. Sy d'asservissement utilise eux-mêmes des FP

Autre ex FP.:

Very large telescope au chili.

Difference de marche:
$$S(H) = (S'H)_2 - (S'H)_4$$

 $(S'H)_2 = (SI_2) + \frac{\lambda_0}{2} + (I_2H) = (S'_2H) + \frac{\lambda_0}{2}$
danc $S(H) = (S'_2H) - (S'_2H) = (S'_2H) \implies \text{ on a la distance } S'_2H : cos(i) = \frac{S'_2H}{2e}$
danc $S(H) = 2nccos(i)$

3. Configuration en coind'air

$$S(H) = \frac{\lambda_0}{2\pi} D \varphi(H) = \frac{\lambda_0}{2\pi} (h_2 - h_1) \cdot \overline{DH}$$

$$h_2 - h_1 = h (sin(i+d) - sin(i)) e_2 - h (con(i+d) - con i) e_3$$

$$= 2h \sin(a) \cos(i+d) e_2 + 2h \sin(a) \sin(i+d) e_3$$

$$S(H) = \frac{\lambda_0}{\pi} h \sin(a) (x_0 \cos(i+d) + y_0 \sin(i+d))$$

$$T(I)$$

Jon impose
$$\frac{J_{\delta}(H)}{J_{i}}=0 \Rightarrow \chi_{m}\cos(i+\alpha)=y_{m}\sin(i+\alpha)$$

 $y_{m}=\chi_{m}\tan(i+\alpha)$

grange obtenu of d'égale inclimaison

Rogramme de simulation de coin d'air: si a D'or a + de Pigno d'interférence DU = 21 La source mon produelle, ruperposité de ligure 5(1) = 2m adr = 10 d'in fenjeren er $\Rightarrow dx_{H} = \frac{\lambda}{2\pi} = i$. Es gd fairans un a brouillage loim minoir mais des raies près du miroir

- si & gd alors i + faible et Cocalismo + Sorte si x plf alors i gd dt - Poral Me

On peut montrer que I (v) & TF (I (AH))

- Virgo
Onde gravitationnelles

- Very large teléphope Ch.R. A fant d'Young

LP-34 : Interférométrie à division d'amplitude

Braud Valentin

U. de Rennes 1

27 mars 2020

Niveau : Licence

Prérequis:

- Optique géométrique
- Optique ondulatoire
- Interférométrie à division du front d'onde

Experience introductive:

- * Bi fente d'Young éclairée par une source polychromatique (La source passe d'abord par une fente simple réglable afin de simuler une source quasi ponctuelle et une source étendue).[1]
- * Montrer qu'il y a brouillage lorsque l'on étend la source.

1 Qu'est ce que l'interférométrie à division d'amplitude

1.1 Les avantages par rapport à l'interférométrie à division du front d'onde

* Repartir de l'expérience précédente et montrer quelle est la condition pour avoir $\Delta\delta(M)=0$ (absence de brouillage) est :

$$\mathbf{u_1} = \mathbf{u_2}$$

 $\mathbf{u_1}$ et $\mathbf{u_2}$ sont les vecteurs unitaires qui portent les rayons vers chacunes des fentes.[1]

1.2 Quelques exemples d'appareils utilisant l'interférométrie à division d'amplitude.

- * L'interféromètre de Fabry Perot[1]
- * L'interféromètre de Mach Zender[1]
- * L'interféromètre de Michelson (Etude dans la partie suivante)

2 Etude de l'interféromètre de Michelson

Il est possible d'utiliser l'interféromètre de Michelson par division du front d'onde. Ce n'est cependant pas le but ici. On utilise une source étendue.

2.1 Simplification de l'étude : Schéma replié

- * On commence par expliquer le fonctionnement de l'interféromètre ainsi que le role de chaque composants (séparatrice, compensatrice, miroirs, verier...) (Fig 1)
 - *On présente ensuite le schéma schéma complet (
- * A partir du schéma complet, on présente le schéma replié (Fig 3) par rapport à la lame séparatrice en faisant disparaître celle-ci et faisant apparaître les sources secondaires S_1 et S_2 .[2]

2.2 Etude de la configuration en lame d'air

- * C'est la configuration lorsque les miroirs M1 et M2 sont parallèles.
- * Surface de localisation : Localisation à l'infini (Utilisation d'une lentille pour projeter les anneaux sur un écran)
 - * Calcul de la différence de marche[2] :

$$\delta(M) = 2.n.e.\cos(r)$$

Il sagit de franges d'égales inclinaisons avec n l'indice optique, e la distance entre M_1 et $M_2^{'}$

* Détails sur la géométrie des figures d'interférences (interfrange, rayon des anneaux...)[2]:

$$r = f' \sqrt{\frac{2(P_0 - P(M))}{P_0}}$$

En posant : $P(M) = P_0 - N$ avec N le numéro du N_{eme} anneaux, on a :

$$r_{N}=f^{'}\sqrt{\frac{2N}{P_{0}}}$$

On a tout intérêt à utiliser une lentille avec f' pour avoir de grands anneaux.

2.3 Etude de la configuration en coin d'air

- * C'est la configuration lorsque les miroirs M1 et M2 forment un angle α .
- * Détermination de la surface de localisation par le calcul $(Fig\ 4)$: Localisation au voisinage des miroirs.[2]

$$y_M = x_M \tan(i + \alpha)$$

*Calcul de la différence de marche[2] :

$$\delta(M) = 2n\alpha x_M$$

Il s'agit de franges d'égales épaisseurs.

* Détails sur la géométrie des figures d'interférences (Interfranges...)

$$i = \frac{\lambda_0}{2n\alpha}$$

* Illustration de la partie 2.3 avec une simulation python de la configuration en coin d'air (disponible sur le site de la prépa agreg de Rennes.

3 Conclusion

L'interférométrie à division d'amplitude possède de nombreuses applications. L'une d'elles est l'interféromètre stellaire de Michelson. Il permet l'observation en détails d'une étoile ou d'un groupe d'étoiles non distinguables sans celui-ci.

Historiquement, l'interféromètre de Michelson a été utilisé pour l'expérience de Michelson et Morlay. Ils ont avec cette expérience essayé de démontré l'existence de l'éther en mesurant la vitesse de la lumière dans les deux bras perpendiculaires de l'interféromètre et à deux moments différents (6 mois d'intervalle).

Références

- $[1]\ {\rm J.P}\ {\rm P\'erez.}\ {\it Optique}: {\it Fondements}\ {\it et\ applications}.$ Dunod.
- [2] Dominique Chardon François Vandenbrouck, Bernard Salamito. $\emph{J'intègre},\ Physique\ PC.$ Dunod.

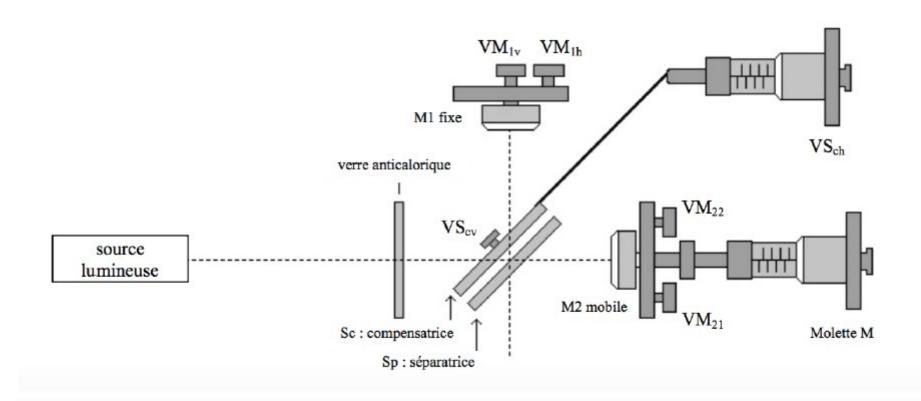


Fig 1 : L'interféromètre de Michelson

« Interferences lumineuses avec l'interferometre de Michelson », s. d. https://moodle.insarouen. fr/pluginfile.php/72249/mod_resource/content/0/ TP_P4-

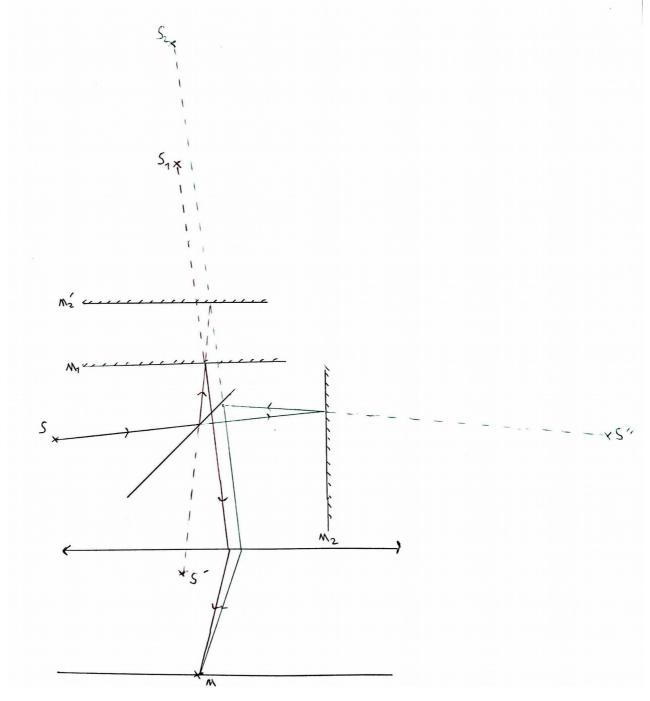


Fig 2 : Configuration en lame d'air de l'interféromètre (shéma complet)

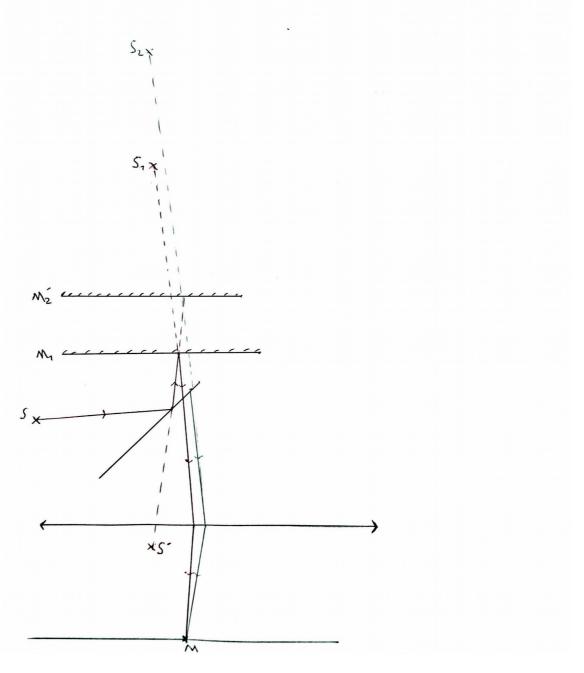


Fig 3 : Configuration en lame d'air de l'interféromètre (shéma replié)

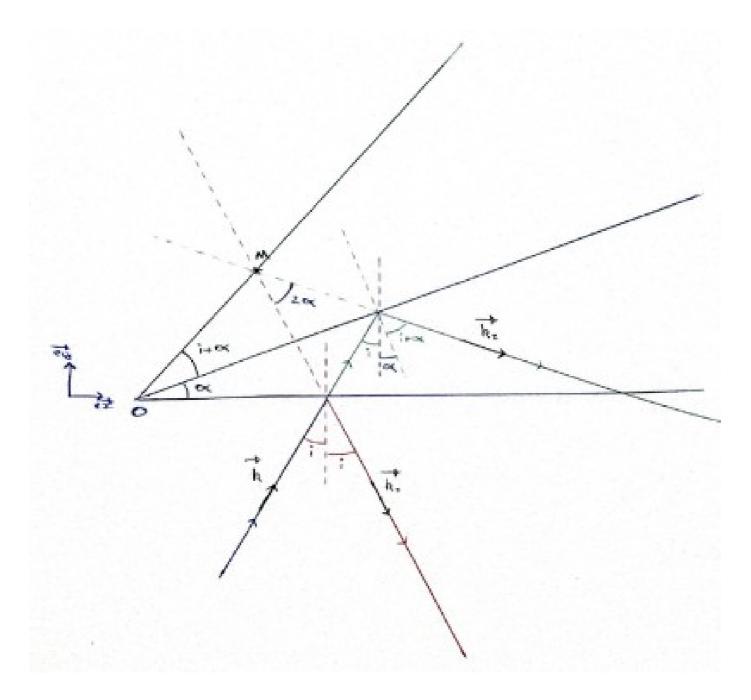


Fig 4 : Configuration en coin d'air de l'interféromètre.