

Sujet MPI - Le devoir dure 4h.

La présentation globale de la copie ainsi que l'homogénéité des formules est prise en compte dans la notation.

Problème 1 - Interférences lumineuses à 2 ou 3 ondes

Ce sujet est extrait de l'épreuve de physique CCINP MP 2024.

On considère (**figure 2**) un faisceau de lumière parallèle de longueur d'onde λ , se propageant dans la direction Oz. Ce faisceau arrive sur un écran placé dans le plan $xOy(z=0)$ percé de deux trous identiques T_1 et T_2 . Les centres des trous O_1 et O_2 ont pour coordonnées respectivement $\left(\frac{a}{2}, 0, 0\right)$ et $\left(-\frac{a}{2}, 0, 0\right)$. Le rayon des trous est de l'ordre de grandeur de la longueur d'onde. Ceci permet de supposer qu'il existe un champ d'interférences qui est la zone commune aux deux faisceaux diffractés par les trous. On modélise chaque trou par une source secondaire ponctuelle émettant une lumière uniforme dans le champ d'interférences. Ces sources secondaires sont cohérentes entre elles.

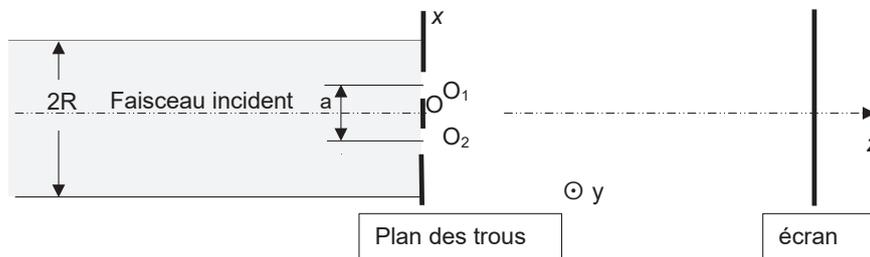


Figure 2 - Géométrie du dispositif à deux trous

- Q6.** On observe sur un écran placé dans le plan $z=D$, en un point M de coordonnées (x, y, D) . On suppose que D est très grand devant a , $|x|$ et $|y|$. Le montage est réalisé dans l'air d'indice égal à l'unité.
- De quel type de division interférentielle s'agit-il ? Les interférences sont-elles localisées ?
 - Établir (dans le cadre de l'approximation scalaire de l'optique) l'expression de la différence de marche $\delta(M)$. Établir l'expression de l'intensité $I(M)$ au point M en notant I_{Max} l'intensité maximale.
- Q7.**
- Décrire ce qu'on doit voir sur l'écran dans le cadre de ces hypothèses et exprimer l'interfrange i en fonction de la fréquence d'émission ν , de c et des paramètres géométriques du dispositif.
 - Pourquoi, dans ce cadre, peut-on remplacer les deux trous par deux fentes fines identiques parallèles à Oy ? Quel en est l'intérêt ? La figure est-elle transformée si on translate de façon "raisonnable" en bloc les fentes dans leur plan ?
- Q8.** La source est en réalité quasi-monochromatique à profil spectral "rectangulaire" de largeur $\Delta\lambda$ autour de λ_0 , avec $\Delta\lambda \ll \lambda_0$. Ce profil spectral, en fonction de la fréquence d'émission, est représenté sur le **figure 3**. On admet que l'intensité émise par une bande spectrale de largeur $d\nu$ autour de ν vaut $dI = J_\nu d\nu$.

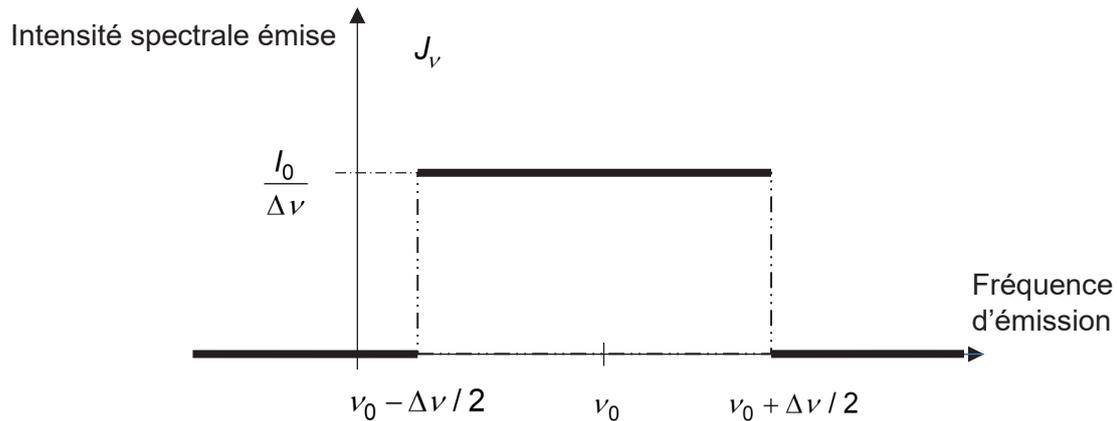


Figure 3 - Profil " rectangulaire " d'une source quasi-monochromatique
Par commodité de représentation, l'échelle n'est pas respectée ($\Delta\nu \ll \nu_0$).

- a) Établir l'expression de l'intensité $I(M)$ au point M en notant I_{Max} l'intensité maximale et montrer qu'elle peut s'écrire sous la forme $I(M) = \frac{I_{max}}{2} \left(1 + V(M) \cos \frac{2\pi x}{i} \right)$, avec i l'interfrange correspondant à la valeur centrale de la raie. On rappelle que $\sin p - \sin q = 2 \sin \frac{p-q}{2} \cos \frac{p+q}{2}$.
- b) Exprimer la visibilité $V(M)$ correspondante.
- c) Exprimer en fonction de $\Delta\lambda$ et λ_0 la longueur de cohérence L , c'est-à-dire la plus petite valeur de la différence de marche δ à partir de laquelle les franges ne sont plus visibles. Vérifier que ce résultat correspond au critère de brouillage des franges portant sur l'ordre d'interférences.

On rappelle le lien entre les deux largeurs spectrales $\Delta\nu = \frac{c}{\lambda_0^2} \Delta\lambda$.

- d) Établir la durée τ des trains d'onde ou temps de cohérence.
- e) Justifier pourquoi on définit le nombre d'interfranges visibles par $N = 2L/\lambda_0$.
- f) Dans le tableau ci-dessous sont indiquées des caractéristiques de sources quasi-monochromatiques. Après l'avoir recopié sur votre copie, le compléter et le commenter.

Source	λ_0 en nm	$\Delta\lambda$ en nm	τ en s	L en m	N
Laser He-Ne	632,991	0,001	?	?	?
Raie rouge de l'hydrogène	656,2	0,1	?	?	?
Lumière blanche filtrée	500	20	?	?	?

Dans la suite de cette partie, on considère que la source est rigoureusement monochromatique de longueur d'onde λ .

- Q9.** Une troisième fente, identique au deux autres, parallèle à Oy, est placée en O(0,0,0). Le plan des trois fentes est placé orthogonalement à l'axe de révolution commun de deux lentilles minces convergentes de distance focale $f' = 50$ cm. La lumière provient d'une fente source monochromatique, parallèle aux fentes diffractantes, placée au foyer principal objet de la première lentille (lentille d'entrée). L'écran d'observation est confondu avec le plan focal image de la seconde lentille (lentille de sortie), placée en aval du plan percé.

- a) Faire une représentation schématique du montage.
- b) Représenter les cheminements des trois rayons qui interfèrent en un point M de l'écran.
- c) Établir la nouvelle fonction intensité $I(\varphi)$ en posant $\varphi = 2\pi \frac{ax}{\lambda f'}$. On fera figurer l'intensité I_0 qui correspondrait à celle d'une fente unique identique.
- d) Représenter, sur un même graphe, les fonctions intensités $I(\varphi)$ pour les deux fentes de la question **Q7**. et pour les trois fentes de la question **Q9**. en fonction de la variable φ sur l'intervalle $[0, 2\pi]$.
- e) Commenter en comparant la luminosité et la largeur des zones les plus brillantes.
- f) On donne sur la **photo 2** ce qu'on voit sur l'écran pour une lumière monochromatique rouge de longueur d'onde $\lambda = 633\text{nm}$. À partir de cette **photo 2**, évaluer la distance entre les deux fentes en considérant que seule la zone comprise entre les abscisses $x = 2,1\text{mm}$ et $x = -2,1\text{mm}$ correspond au calcul de l'intensité tel qu'il a été fait, c'est-à-dire sans tenir compte de la largeur des fentes diffractantes.

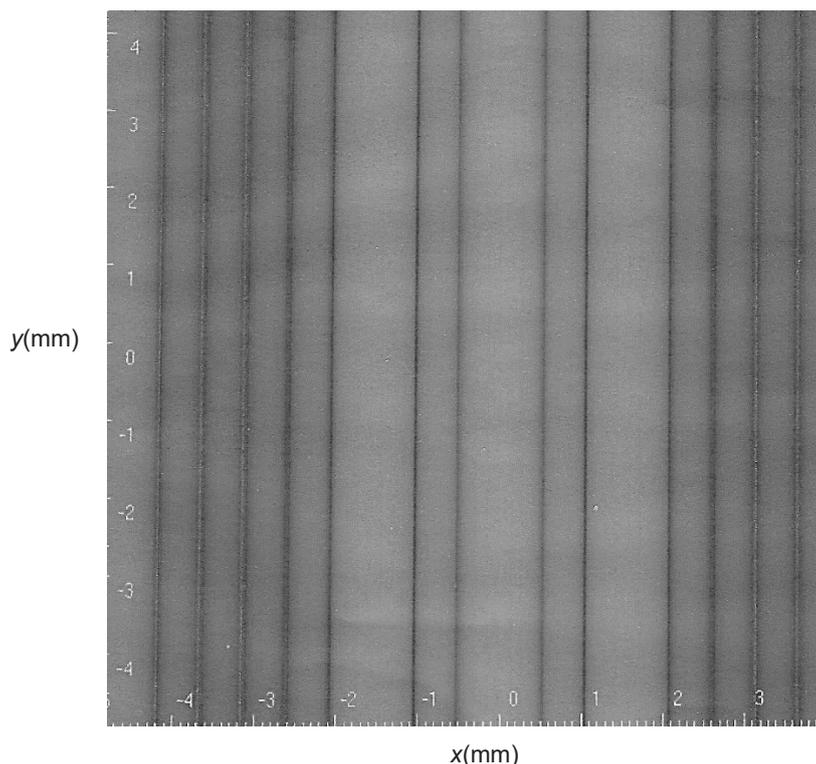


Photo 2 - Interférences à 3 fentes (plateforme.sillages.info)
Les graduations sont en mm

Problème II - Lumière et changements de référentiels : de l'éther luminifère à la relativité restreinte

Ce sujet est extrait de l'épreuve de physique CCINP MP 2020.

Après le succès des théories ondulatoires de Young et de Fresnel, il restait aux physiciens à expliquer la propagation de la lumière. En 1873, Maxwell publie la forme définitive de ses équations de l'électromagnétisme. À l'instar d'une onde mécanique, la lumière est conçue comme la vibration d'un "milieu support" présent partout dans l'univers : l'éther luminifère. Puis en 1905, Einstein fonde la théorie de la relativité restreinte sur le principe de relativité (qui énonce que toutes les lois physiques sont invariantes par changement de référentiel galiléen (ou inertiel)) et sur le postulat de l'invariance de la vitesse de la lumière dans le vide : le caractère absolu du temps est remis en question, la transformation de Galilée est remplacée par celle de Lorentz, l'éther luminifère peut enfin être abandonné. La question de son existence restera cependant une des grandes quêtes de la Physique jusque dans les années 1930.

Les parties I et III de ce problème abordent deux expériences à propos de l'éther restées célèbres dans l'histoire des sciences.

La partie II n'est pas au programme de ce DS.

Enfin, la partie IV traite du gyromètre optique : une application moderne d'un effet relativiste découvert par Sagnac en 1913 qui affecte la lumière dans un référentiel tournant. L'étude se termine par une modélisation informatique d'un moyen de détection du déphasage produit.

Formulaire

Développements limités à l'ordre 2 au voisinage de zéro de deux fonctions utiles :

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + \frac{x^2}{2} + o(x^2)$$

$$(1+x)^\gamma = 1 + \gamma x + \gamma(\gamma-1)\frac{x^2}{2} + o(x^2)$$

Relations de trigonométrie :

$$\cos(a+b) = \cos(a)\cos(b) - \sin(a)\sin(b)$$

$$\cos(a) - \cos(b) = -2 \sin\left(\frac{a-b}{2}\right) \sin\left(\frac{a+b}{2}\right)$$

$$\cos^2(a) = \frac{1}{2}(1 + \cos(2a))$$

$$\cos(a)\cos(b) = \frac{1}{2}(\cos(a-b) + \cos(a+b))$$

Point de vue général

On souhaite reprendre les raisonnements historiques à propos de l'éther tenus par les physiciens pré-relativistes.

On introduit pour cela le référentiel de l'observateur noté (R_{obs}) et on considère l'éther comme un fluide en mouvement à la vitesse \vec{w} dans (R_{obs}), ce qui définit le référentiel de l'éther (R_{eth}). La lumière, qui est une oscillation de l'éther, se propage dans celui-ci de manière isotrope : quelle que soit sa direction, le vecteur vitesse de propagation de la lumière dans (R_{eth}), noté \vec{c} , a pour norme $c = 299\,792\,458 \text{ m}\cdot\text{s}^{-1}$ (valeur qui sera arrondie à $3,0\cdot 10^8 \text{ m}\cdot\text{s}^{-1}$ pour les applications numériques).

Consigne : en nous plaçant à l'époque des physiciens pré-relativistes, nous utiliserons la transformation galiléenne des vitesses et ferons comme si nous ne savions pas que c est une constante universelle de la Physique.

Partie I - L'expérience "MM" : Michelson et Morley (1887)

Le schéma de principe du dispositif que Michelson et Morley utilisèrent en 1887 est représenté en **figure 1**. Il s'agit d'un interféromètre de Michelson réglé au contact optique avec L la longueur commune des bras de l'interféromètre : $L = OH_1 = OH_2$. L'ensemble Séparatrice-Compensatrice est modélisé comme une lame semi-réfléchissante d'épaisseur nulle, placée à 45° du faisceau incident et n'introduisant aucun déphasage supplémentaire sur les trajets lumineux. Les deux faisceaux lumineux obtenus après division d'amplitude suivent des trajets selon les axes Ox et Oy perpendiculaires. On observe les franges d'interférences à l'aide d'un oculaire micrométrique placé à la sortie de l'appareil.

À l'entrée de l'interféromètre, un filtre interférentiel isole la raie H_α du rayonnement solaire. On note ν la fréquence de la lumière monochromatique ainsi obtenue.

Le référentiel d'observation (R_{obs}) est ici le référentiel terrestre dans lequel les miroirs M_1 et M_2 sont immobiles. L'air est assimilé au vide et nous considérerons qu'il n'a aucune influence sur la propagation. En revanche, l'ensemble du dispositif baigne dans l'éther en mouvement à la vitesse $\vec{w} = w\vec{e}_x$ uniforme avec $w > 0$ (mouvement appelé "vent d'éther").

Configuration α : l'interféromètre est positionné de telle sorte que le trajet lumineux sur le bras n° 1 soit colinéaire au vent d'éther. Le bras n° 2 est perpendiculaire à cette direction.

Configuration β : on fait subir à l'ensemble $\mathfrak{S} = \{\text{Source, interféromètre, observateur}\}$ une rotation de 90° autour de l'axe Oz dans le sens horaire, de telle sorte que ce soit le bras n° 2 qui devienne colinéaire au vent d'éther.

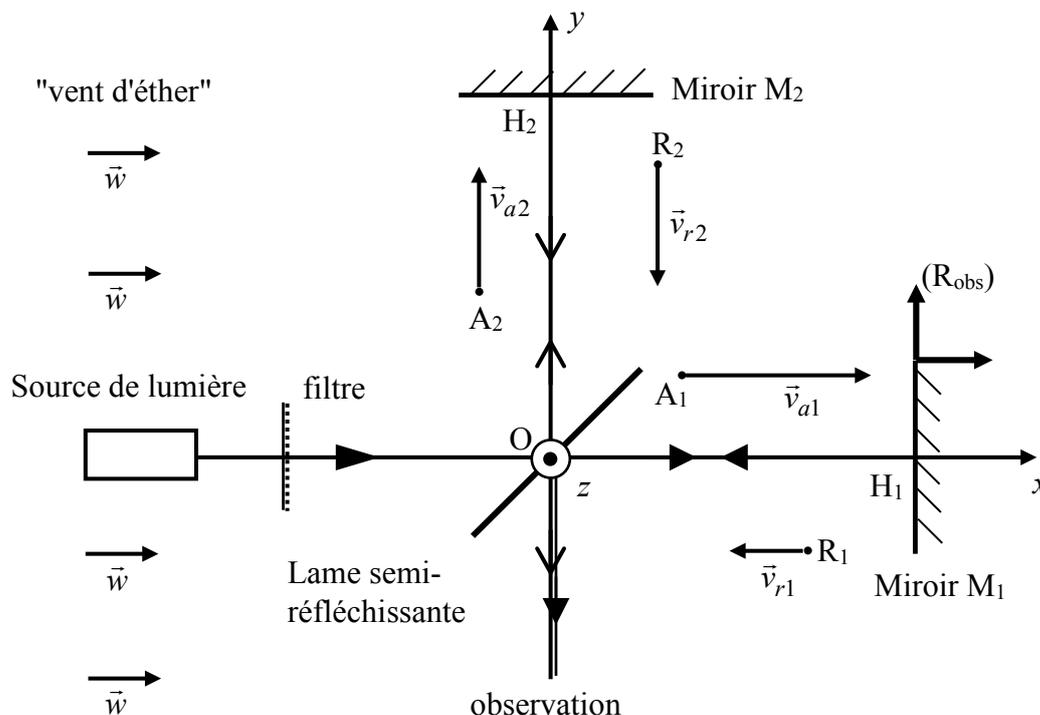


Figure 1 - Schéma de l'interféromètre de Michelson dans la configuration α

L'interféromètre est dans la configuration α (**figure 1**). On appelle A_1 , un point quelconque entre O et H_1 sur le trajet lumineux aller du bras n° 1 et R_1 un point sur le trajet retour. On note de même A_2 et R_2 deux points entre O et H_2 sur les trajets aller et retour du bras n° 2.

En utilisant l'indice $i = 1$ ou 2 pour indiquer la voie de l'interféromètre et l'indice $\varepsilon = a$ ou r pour indiquer le sens aller ou retour, on note $\vec{v}_{\varepsilon i}$ la vitesse de la lumière dans (R_{obs}) et $\vec{c}_{\varepsilon i}$ sa vitesse dans (R_{eth}). Par souci de lisibilité les quatre points A_1, A_2, R_1 et R_2 et les vitesses $\vec{v}_{\varepsilon i}$ ont été représentées hors des trajets des rayons lumineux.

Q1. Reproduire la **figure 1** et la compléter en dessinant les "triangles des vitesses" reliant les vecteurs $\vec{v}_{\varepsilon i}$, $\vec{c}_{\varepsilon i}$ et \vec{w} aux points A_1, A_2, R_1 , et R_2 en supposant qu'une loi de composition galiléenne des vitesses s'applique.

Attribuer à chaque expression fournie ci-dessous la norme $v_{\varepsilon i}$ correspondante :

$$c - w ; \sqrt{c^2 - w^2} ; c + w ; \sqrt{c^2 + w^2} .$$

Q2. En déduire l'expression de la différence $\tau(\alpha) = \tau_2(\alpha) - \tau_1(\alpha)$ des durées de parcours de la lumière arrivant à l'oculaire en suivant la voie 1 (respectivement 2) dans la configuration α .

Faire un développement limité de $\tau(\alpha)$ à l'ordre 2 en $\frac{w}{c}$.

Donner alors l'expression de l'ordre d'interférence $p(\alpha)$ en fonction de la fréquence ν , de L , de c et du rapport $\frac{w}{c}$ (on rappelle que l'ordre d'interférence de deux signaux lumineux cohérents entre eux et présentant un déphasage φ est égal à $\varphi/2\pi$).

Q3. Avec le moins possible de calculs, donner de même les expressions :

– de la différence $\tau(\beta) = \tau_2(\beta) - \tau_1(\beta)$ des durées de parcours de la lumière arrivant à l'oculaire en suivant la voie 1 (respectivement 2) dans la configuration β ;

– du développement limité de $\tau(\beta)$ à l'ordre 2 en $\frac{w}{c}$;

– de l'ordre d'interférence $p(\beta)$ en fonction de ν, L, c et du rapport $\frac{w}{c}$.

Q4. Soit $\Delta p = p(\beta) - p(\alpha)$ la variation de l'ordre d'interférence produite lors du passage de

l'interféromètre de la configuration α à la configuration β . Montrer que $\Delta p = 2L \frac{\nu}{c} \left(\frac{w}{c} \right)^2$.

Q5. De manière à visualiser un petit nombre de franges d'interférence à l'oculaire micrométrique, on règle l'interféromètre en coin d'air à partir de la configuration α en opérant une toute petite rotation du miroir M_1 autour de son diamètre H_1z . La figure d'interférences se présente alors comme un ensemble de franges rectilignes parallèles équidistantes d'interfrange i .

En supposant la variation Δp de l'ordre d'interférence obtenue en **Q4** inchangée par ce nouveau réglage, indiquer quelle modification de la figure d'interférences est attendue lors du passage de la configuration α à la configuration β . Exprimer cette modification à l'aide de Δp et i .

- Q6.** En faisant l'hypothèse d'un éther immobile dans le référentiel héliocentrique et ne subissant aucun effet d'entraînement par l'atmosphère terrestre, Michelson et Morley comptaient observer cette modification avec une vitesse de vent d'éther de norme $w = 30,0 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$ environ.
- Rappeler la définition du référentiel héliocentrique.
 - Énoncer, sans les démontrer, les trois lois de Képler pour une planète autour du Soleil.
 - Expliquer à quelle caractéristique terrestre correspond la valeur $w = 30,0 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$ escomptée par Michelson et Morley. Retrouver cette valeur à partir de G (constante de Newton), M_S (masse du Soleil) et T_{an} (durée de l'année terrestre).
Faire l'application numérique avec $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{kg}^{-2} \cdot \text{m}^2$, $M_S = 1,99 \cdot 10^{30} \text{ kg}$ et $T_{an} = 365,25$ jours.

- Q7.** Pour passer de la configuration α à la configuration β , Michelson et Morley avaient monté leur interféromètre sur une table en granit posée au-dessus d'un flotteur en bois sur un bain de mercure, ce qui leur permettait d'opérer une rotation de l'ensemble en toute simplicité (**photo 1**).

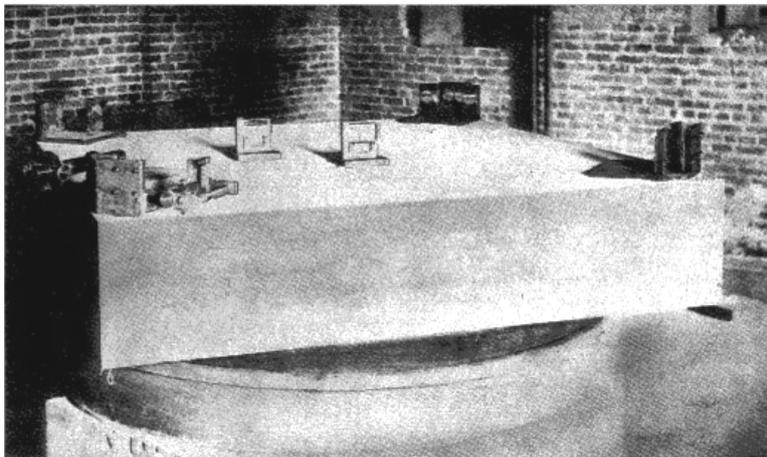


Photo 1 - L'interféromètre utilisé par Michelson et Morley en 1887
(source : http://ondes-relativite.info/DominiqueCabala/chap4_histo.htm)

Une grande longueur des bras de l'interféromètre (obtenue par un rallongement des trajets à l'aide de plusieurs jeux de miroirs) et un oculaire micrométrique avaient été prévus afin d'assurer une détection confortable des modifications attendues de la figure d'interférences. La sensibilité du dispositif était de l'ordre du centième d'interfrange.

Avec $w = 30,0 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1}$, $L = 11,2 \text{ m}$ et $\nu = 4,57 \cdot 10^{14} \text{ Hz}$, donner la valeur numérique de Δp , variation de l'ordre d'interférence escomptée par Michelson et Morley, exprimée en **Q4**. Commenter.

- Q8.** Donner une estimation numérique de la vitesse d'éther minimale que le dispositif permettait de mesurer *a priori*. Quelle(s) objection(s) aurait-on pu faire quant au résultat de l'expérience finalement annoncé négatif par Michelson et Morley ? Pourquoi l'expérience fut-elle reconduite à différents moments de l'année ?

*Le résultat négatif de l'expérience de Michelson et Morley a révélé la mise en défaut de la transformation de Galilée. Cette dernière conduit également à des lois erronées de changement de référentiel pour le champ électromagnétique. C'est l'objet de la **partie II** ci-après.*

Partie III - L'expérience "M-G-P" : Michelson-Gale-Pearson (1924), ou de la mesure de l'effet Sagnac à l'échelle de la Terre

La Terre est supposée sphérique de rayon R_T et animée d'un mouvement de rotation uniforme d'Ouest en Est autour de l'axe des pôles à la vitesse angulaire $\vec{\Omega}_T$. Seul l'hémisphère nord a été représenté en **figure 3**. Un point quelconque sur cet hémisphère est repéré par ses coordonnées géographiques : latitude φ ($0 \leq \varphi \leq \pi/2$) comptée à partir de l'équateur vers le Nord et longitude θ ($0 \leq \theta < 2\pi$) comptée à partir du méridien de Greenwich vers l'Ouest.

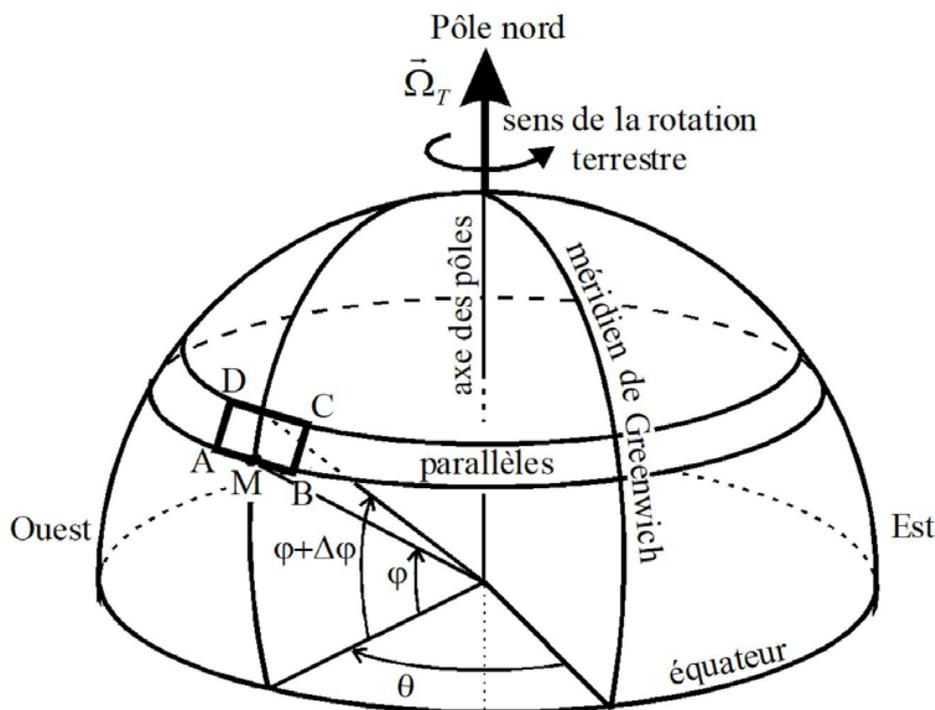


Figure 3 - Coordonnées géographiques d'un point M dans l'hémisphère nord et interféromètre de Michelson-Gale-Pearson à boucle rectangulaire ABCD

Q17. Rappeler la définition du référentiel géocentrique (R_g). Quel est le mouvement de la Terre dans (R_g) ? Relier la norme Ω_T du vecteur $\vec{\Omega}_T$ à la durée T_j du jour terrestre.

Dans cette partie, on fait l'hypothèse d'un éther immobile dans (R_g) et on étudie les effets du "vent d'éther" dus à la rotation terrestre.

Q18. Dans quelle direction et dans quel sens "souffle le vent d'éther" pour un observateur terrestre ? On note $\vec{w}(\varphi) = w(\varphi)\vec{e}$ la vitesse du vent d'éther à la latitude φ , avec \vec{e} le vecteur unitaire adéquat pour que $w(\varphi)$ soit positive. Exprimer $w(\varphi)$ en fonction de R_T , Ω_T et φ .

La **figure 4** représente schématiquement le dispositif de Michelson-Gale-Pearson utilisé en 1924. Celui-ci s'inspire de l'interféromètre à boucle fermée utilisé par Sagnac en 1913.

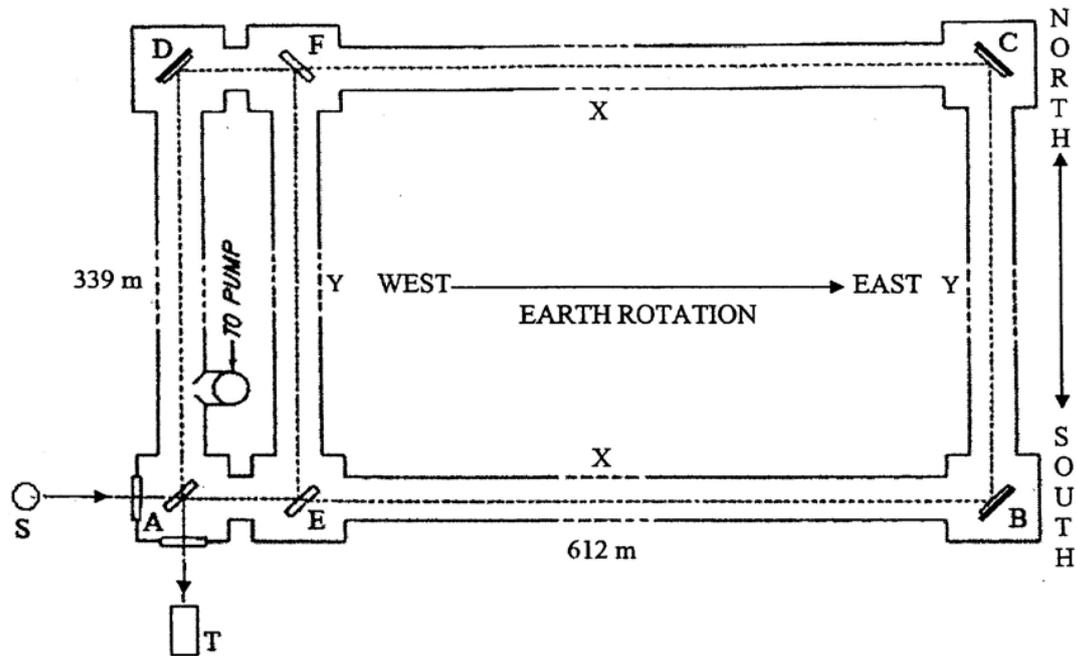


Figure 4 - Schéma de l'interféromètre utilisé dans l'expérience de Michelson-Gale-Pearson
 (source : "A review of Michelson-Morley, Sagnac and Michelson-Gale-Pearson experiments",
 the general science journal, M. D. Abdullahi)

Il s'agit d'un interféromètre à boucle rectangulaire, de largeur $Y = AD = BC = 339$ m et de longueur $X = AB = DC = 612$ m installé sur un vaste champ à Clearing, en Illinois. Les côtés longs, AB et DC, de ce rectangle sont dirigés d'Ouest en Est, en suivant deux parallèles de latitudes respectives φ et $\varphi + \Delta\varphi$ (**figure 3**). Les petits côtés AD et BC qui complètent le rectangle occupent la direction Sud-Nord locale.

Cette "piste" rectangulaire était conçue à partir de tubes en fonte hermétiquement liés, dans lesquels un dispositif de pompage avait été prévu pour assurer un vide de bonne qualité.

La **photo 2** montre à quoi ressemblait l'installation de la plus extraordinaire expérience d'interférométrie jamais réalisée jusqu'alors.



Photo 2 - L'installation de Michelson-Gale-Pearson à l'hiver 1924 dans un vaste champ à Clearing, en Illinois

On peut remarquer dans la partie gauche de la **figure 4** un tube supplémentaire EF, formant avec AD une boucle rectangulaire AEFD d'aire beaucoup plus petite que le rectangle principal ABCD. Nous évoquerons plus loin le rôle de ce rectangle secondaire.

Aux sommets A, E et F, sont placées des lames semi-réfléchissantes orientées à 45° par rapport aux côtés et en B, C et D se trouvent trois miroirs plans également inclinés à 45° afin d'assurer des trajets lumineux parallèles aux axes de symétrie des tubes. Pour simplifier l'étude, on considérera que les lames ont toutes une épaisseur nulle.

Un rayon de lumière issu d'une source S est divisé en deux rayons, l'un transmis et l'autre réfléchi par la lame A. Les deux rayons de lumière sont ainsi injectés en sens inverse le long du rectangle ABCD, en se réfléchissant sur les miroirs aux coins B, C et D, pour revenir sur la lame A et finalement interférer dans le plan focal image de l'objectif d'un télescope T.

Q19. a) On note τ_0 la durée que met la lumière à parcourir la distance cumulée $2Y$ entre les deux latitudes φ et $\varphi + \Delta\varphi$ (il est inutile de chercher à déterminer sa valeur).

À l'aide de deux lois de composition galiléenne des vitesses aux latitudes φ et $\varphi + \Delta\varphi$, exprimer en fonction de τ_0 , c , X et des composantes de vitesse du vent d'éther $w(\varphi)$ et $w(\varphi + \Delta\varphi)$, la durée de parcours τ_1 de la lumière dans son trajet ABCDA.

b) Faire le développement limité de τ_1 à l'ordre 1 en $\frac{w(\varphi)}{c}$ et en $\frac{w(\varphi + \Delta\varphi)}{c}$, puis à l'ordre 1 en $\Delta\varphi$ (on rappelle que $w(\varphi + \Delta\varphi) \approx w(\varphi) + w'(\varphi)\Delta\varphi$ où $w'(\varphi)$ désigne la dérivée de $w(\varphi)$). En faisant apparaître Y , établir que la durée τ_1 peut s'écrire sous la forme $\tau_1 = \tau_0 + \frac{2X}{c} + \frac{\Omega_T X}{c^2} f(Y, \varphi)$ dans laquelle on explicitera $f(Y, \varphi)$.

c) Exprimer de même la durée de parcours τ_2 de la lumière effectuant le trajet ADCBA en fonction de τ_0 , c , X , $w(\varphi)$ et $w(\varphi + \Delta\varphi)$. Un calcul non demandé analogue à celui de **Q19.b** conduit à $\tau_2 = \tau_0 + \frac{2X}{c} - \frac{\Omega_T X}{c^2} f(Y, \varphi)$.

Q20. On suppose la lumière monochromatique de longueur d'onde dans le vide λ_0 . On note $\Omega_n = \Omega_T \sin \varphi$ la composante du vecteur $\vec{\Omega}_T$ sur la direction de la normale au plan ABCD orientée vers le ciel (zénith local) et $S = XY$ l'aire du rectangle ABCD délimité par le trajet lumineux. Établir que le déphasage $\Delta\Phi$ entre les deux rayons lumineux à leur arrivée en A est $\Delta\Phi = \frac{4\pi}{\lambda_0 c} S \Omega_n$.

Q21. Quel est l'ordre d'interférence p correspondant ?

Q22. Dans l'expérience de Sagnac, un décalage des franges (donc une variation Δp de l'ordre d'interférence) est observé par rapport à la situation où le plateau est immobile. Quelle est la difficulté de la mesure d'une variation Δp dans le cas de la Terre sur le même principe ? Expliquer le rôle du rectangle AEFD, d'aire beaucoup plus petite que S .

Q23. On donne $\varphi = 41^\circ 48' N$, $\lambda_0 = 0,500 \mu\text{m}$ et $\Omega_T = 7,29 \cdot 10^{-5} \text{rad} \cdot \text{s}^{-1}$. Calculer Δp .

L'expérience de 1924 a donné $(\Delta p)_{\text{exp}} = 0,26 \dots$ L'effet Sagnac dû à la rotation de la Terre existe donc bel et bien, mais seule la relativité peut en donner le calcul correct.

Partie IV - Une application moderne de l'effet Sagnac : le gyromètre à fibre

On considère un interféromètre de Sagnac (**figure 5**), constitué :

- d'une lame séparatrice,
- d'une bobine de fibre optique de longueur totale L et d'indice optique n , enroulée (N_t tours) sur un contour circulaire de centre O et de rayon r ,
- d'une source laser de longueur d'onde dans le vide λ_0
- d'un détecteur optique.

Les rôles du modulateur et du démodulateur de phase seront explicités plus loin.

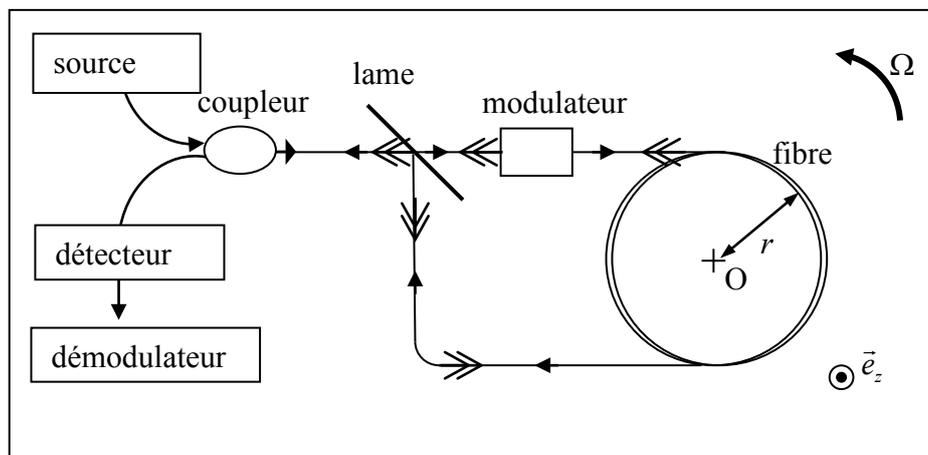


Figure 5 - Interféromètre de Sagnac à fibre optique

Après division du rayon incident, l'onde transmise et l'onde réfléchie parcourent la fibre en sens inverse (on parle d'ondes contra-propagatives), puis elles interfèrent par recombinaison après réflexion ou transmission retour sur la séparatrice. Un détecteur optique enregistre l'intensité résultante.

Lorsque l'ensemble du dispositif tourne autour de l'axe (O, \vec{e}_z) perpendiculaire au plan de l'enroulement de la fibre avec une vitesse angulaire $\vec{\Omega} = \Omega \vec{e}_z$ (avec $\Omega > 0$ ou < 0), un déphasage Sagnac apparaît entre les deux ondes à la sortie de l'interféromètre. Son expression

$$\text{est } \Delta\Phi_s = \frac{4\pi L r \Omega}{c \lambda_0}.$$

La mesure de ce déphasage permet d'accéder à Ω . On obtient ainsi un gyromètre optique, (ou gyrofibre) capable de fournir la mesure de vitesses de rotation. Pour avoir les trois composantes du vecteur rotation, il faut embarquer trois interféromètres de Sagnac à bobines mutuellement perpendiculaires. Allié à trois accéléromètres, l'ensemble constitue une *UMI* (unité de mesure inertielle), couramment utilisée aujourd'hui dans les avions et les navires. L'intégration des trois composantes d'accélération et de vitesse angulaire donne la position et l'orientation absolue du véhicule dans l'espace. Ce système embarqué autonome présente une complémentarité intéressante avec le positionnement GPS.

IV.1 - Principe de fonctionnement et modulation de phase

- Q24.** Donner $\Delta\Phi_s$ en fonction de Ω et de l'aire totale S_{tot} de la boucle qui compte N_t tours de fibre.
- Q25.** On note I_0 l'intensité du rayon lumineux incident sur la séparatrice. En supposant une séparatrice idéale avec des coefficients de réflexion et de transmission en intensité égaux à 50 %, donner sans démonstration l'expression $I(\Delta\Phi_s)$ de l'intensité enregistrée par le détecteur en sortie d'interféromètre en fonction de I_0 et $\Delta\Phi_s$.
- Q26. a)** Partant d'un interféromètre au repos ($\Delta\Phi_s = 0$), la mesure de la variation de I produite par une rotation permet-elle de discriminer le sens de la rotation ? Argumenter.
- b)** On définit la sensibilité en intensité par $\kappa = \frac{1}{I_0} \left| \frac{dI}{d\Omega} \right|$. Exprimer κ en fonction de λ_0 , c , S_{tot} et Ω . À Ω donné, sur quels paramètres peut-on jouer pour augmenter κ sachant que le rapport $\frac{S_{tot} \Omega}{\lambda_0 c}$ reste très inférieur à 1 pour les valeurs S_{tot} et Ω usuellement rencontrées dans un gyromètre optique ?
- c)** À S_{tot} donnée, quelle difficulté apparaît pour la mesure des très faibles vitesses de rotation ?

La difficulté à déterminer le sens de rotation et à mesurer de très faibles vitesses angulaires peut être résolue en utilisant une modulation de phase sinusoïdale de fréquence f_m et d'amplitude Φ_0 au moyen d'un modulateur électro-optique (représenté en **figure 5**).

Le modulateur joue le rôle d'une ligne à retard. À la traversée du modulateur, les deux ondes subissent le même signal de modulation mais décalé dans le temps, l'une subissant la modulation avant son entrée dans la bobine de fibre, l'autre après en être ressortie. Le retard est égal au temps de transit $\tau_r = \frac{nL}{c}$ dans la bobine de fibre (on rappelle que n est l'indice optique). Le déphasage total entre les deux ondes en sortie d'interféromètre est alors donné par :

$$\Delta\Phi_t = \Delta\Phi_s + \Phi_b(t) - \Phi_b(t - \tau_r)$$

où $\Phi_b(t) = \Phi_0 \cos(2\pi f_m t)$ est le signal de modulation (ou "biais") appliqué par le modulateur.

- Q27. a)** Montrer que $\Delta\Phi_t = \Delta\Phi_s - 2\Phi_0 \sin(\pi f_m \tau_r) \sin\left(2\pi f_m \left(t - \frac{\tau_r}{2}\right)\right)$.
- b)** On note $f_p = \frac{c}{2nL}$ la fréquence propre de la fibre. Montrer que pour des valeurs de f_m bien choisies par rapport à f_p , $\Delta\Phi_t$ prend la forme suivante : $\Delta\Phi_t = \Delta\Phi_s + \Phi_{eff} \cos(2\pi f_m t)$ où on exprimera la constante Φ_{eff} en fonction de Φ_0 .

- Q28.** Donner l'expression de l'intensité $I(t)$ enregistrée par le détecteur en fonction de I_0 , $\Delta\Phi_s$, Φ_{eff} , f_m et t , puis montrer qu'elle peut se mettre sous la forme suivante :

$$I(t) = \frac{I_0}{2} \left[1 + \cos(\Delta\Phi_s) \cos(\Phi_{eff} \cos(2\pi f_m t)) - \sin(\Delta\Phi_s) \sin(\Phi_{eff} \cos(2\pi f_m t)) \right]$$

IV.2 - Analyse harmonique

Q29. À l'aide des données de l'**annexe** (page 19), montrer que le développement en série de Fourier du signal $I(t)$ limité à ses trois premiers termes s'écrit $I(t) = i_0 + i_1 \cos(2\pi f_m t) + i_2 \cos(4\pi f_m t)$ avec i_0 , i_1 et i_2 trois coefficients à exprimer en fonction de I_0 , $\Delta\Phi_s$ et des valeurs $J_0(\Phi_{eff})$, $J_1(\Phi_{eff})$ et $J_2(\Phi_{eff})$ des fonctions de Bessel.

Une méthode de détection de la rotation de la fibre basée sur la détermination du coefficient i_1 est détaillée dans les questions **Q31** à **Q33**.

Q30. a) Que vaut i_1 en l'absence de rotation ?

b) Expliquer pourquoi la détermination de i_1 permet de résoudre les problèmes sur le sens de la rotation et sur la sensibilité aux faibles vitesses évoqués en **Q26**.

Pour extraire la valeur de i_1 , on met en œuvre une méthode de détection synchrone : on utilise pour cela un démodulateur (**figure 6**) constitué d'un étage multiplieur (de constante caractéristique K_p) et d'un circuit (R,C). La tension réponse du détecteur $d(t) = K I(t)$ (où K est une constante caractéristique du détecteur) est multipliée par une tension sinusoïdale $s(t) = s_0 \cos(2\pi f_m t)$ synchrone de l'harmonique qu'on cherche à extraire (i.e. de même fréquence et de même phase que lui). Ainsi, la tension en sortie de multiplieur est $p(t) = K_p d(t) s(t)$.

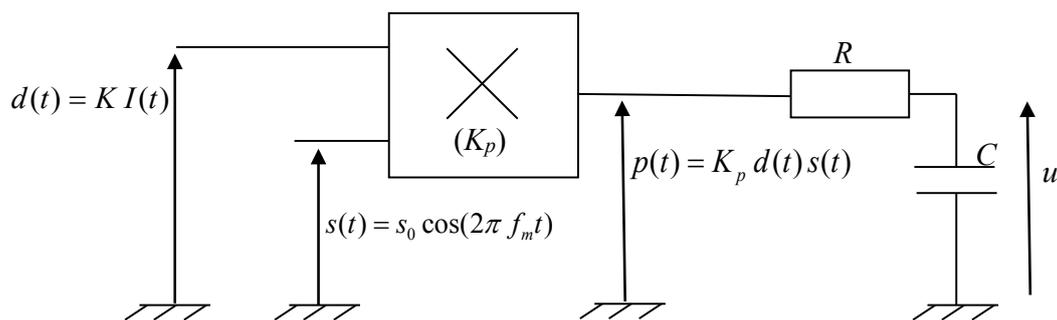


Figure 6 - Schéma du démodulateur

Q31. Exprimer la tension $p(t)$ sous la forme d'une somme $p_0 + p_1 \cos(2\pi f_m t) + p_2 \cos(4\pi f_m t) + p_3 \cos(6\pi f_m t)$ dans laquelle on précisera les valeurs des coefficients p_0 , p_1 , p_2 et p_3 en fonction de K_p , K , s_0 et des coefficients i_0 , i_1 et i_2 introduits en **Q29**.

Q32. Expliquer le rôle de la cellule (R, C) par rapport à l'objectif visé. Exprimer une condition littérale avec f_m et la constante de temps $\tau = RC$ de la cellule pour que la tension u aux bornes de C soit constante. Donner une valeur numérique convenable de τ .

Q33. La condition demandée en **Q32** étant satisfaite, on donne la valeur de u obtenue aux bornes de C : $u = -\frac{1}{2} K_p K I_0 s_0 J_1(\Phi_{eff}) \sin(\Delta\Phi_s)$.

Application numérique :

$f_m = 30 \text{ kHz}$, $\Phi_{eff} = 1,8 \text{ rad}$, $s_0 = 10,0 \text{ V}$, $K_p K I_0 = 1,0$, $r = 10,0 \text{ cm}$, $N_t = 10^4$, $\lambda_0 = 410 \text{ nm}$ et $u = -1,5 \text{ V}$. Calculer $\Delta\Phi_s$ (en radians) puis Ω .

IV.3 - Simulation informatique

Cette sous-partie est indépendante des questions précédentes. Ni le traitement des questions **Q24** à **Q33**, ni la connaissance du signal $p(t)$ ne sont nécessaires pour répondre aux questions ci-dessous.

On veut faire une simulation du filtrage du signal $p(t)$ par la cellule (R, C) à l'aide d'un code informatique. L'intervalle de temps choisi pour la simulation est $[t_i, t_f]$. On définit dans cet intervalle N dates t_n équidistantes, avec n entier naturel ($n = 0, 1, 2, \dots, (N-1)$).

On note $h = t_{n+1} - t_n = (t_f - t_i)/(N-1)$ le pas de temps.

On note u_n la valeur de u à la date t_n : $u_n = u(t_n)$.

On fait de même avec p : $p_n = p(t_n)$.

Q34. a) Établir l'équation différentielle liant $u(t)$, $p(t)$ et $\tau = RC$.

b) Mettre cette dernière sous la forme $\frac{du}{dt} = f(p(t), u(t))$ où on explicitera la fonction f (paramétrée par τ).

c) En déduire l'écriture de la différence $u_{n+1} - u_n$ en fonction de l'intégrale

$$\Psi_n = \int_{t_n}^{t_{n+1}} f(p(t), u(t)) dt.$$

Q35. Méthode n° 1

Écrire l'évaluation approchée de Ψ_n par la méthode des rectangles.

En déduire la relation de récurrence donnant u_{n+1} à partir de u_n , τ , h et $f(p_n, u_n)$. Quel nom donne-t-on à cette méthode ?

Q36. Méthode n° 2 : méthode améliorée de Runge-Kutta

On reprend l'intégrale Ψ_n de la question **Q34.c**. Écrire l'évaluation approchée de Ψ_n par la méthode des trapèzes.

Grâce à une évaluation approchée de u_{n+1} à préciser, montrer que la relation de récurrence qui permet de calculer u_{n+1} à partir de u_n , p_n et p_{n+1} , prend la forme suivante :

$$u_{n+1} = u_n + \frac{h}{2}(r + k) \quad \text{avec} \quad \begin{cases} r = f(p_n, u_n) \\ k = f(p_{n+1}, u_n + r h) \end{cases}.$$

Écriture du programme (Informatique Pour Tous)

On prendra $N = 5\,000$, la date de début $t_i = 0$ s, la date de fin $t_f = 0,001$ s et $u(0) = 0$ comme condition initiale. Le candidat utilisera le langage de programmation Python pour compléter le programme (tableau 1) en Q37.

Dans ce tableau, lignes 13 à 17, le symbole @ désigne des valeurs numériques qu'on ne demande pas de renseigner. A partir du bloc ligne 34, \$\$\$ indique le code absent à compléter (un morceau de ligne ou une ligne ou plusieurs lignes d'instructions).

Programme incomplet (Python)	N° de ligne
import matplotlib.pyplot as plt	1
import numpy as np	2
	3
#Définition des constantes	4
fm=3E4 # fréquence de modulation	5
I0=1. #intensité de référence	6
K=1.	7
s0=10.	8
Kp=1.	9
pi=np.pi #valeur pi de numpy nommée pi	10
	11
#Valeurs numériques entrées	12
phi_s=@ # valeur de $\Delta\Phi_s$ trouvée en Q33	13
phi_eff=@ # valeur de Φ_{eff}	14
# différents essais (cf. question Q38)	15
tau=@ # valeur de la constante de temps τ (cf. question Q32)	16
# différents essais pour illustrer le rôle de la cellule (R,C)	17
	18
# Définition des signaux I(t), d(t), s(t) et p(t)	19
def I(t):	20
return (I0/2)*(1+np.cos(phi_s+phi_eff*np.cos(2*pi*fm*t)))	21
	22
def d(t):	23
return K*I(t)	24
	25
def s(t):	26
return s0*np.cos(2*pi*fm*t)	27
	28
def p(t):	29
return Kp*d(t)*s(t)	30
	31
#définition de la fonction f	32
def f(x,y) :	33
\$\$\$	34
	35
#dates initiale et finale de la simulation	36
ti, tf = 0, 0.001	37
	38
#nbre de dates de simulation	39
N=5000	40
	41
h=(tf-ti)/(N-1) #pas de temps	42

#définition de la liste T des dates t_n :	43
T=[]	44
for n in range (\$\$\$	45
\$\$\$	46
\$\$\$	47
\$\$\$	48
#définition de la liste P des valeurs $p(t_n)$	49
\$\$\$	50
	51
	52
#Calcul de U par la méthode n°1 :	53
def E(P) :	54
U=[0] #initialisation avec $u(0)=0$	55
for n in range(\$\$\$	56
U.append(\$\$\$	57
\$\$\$	58
	59
U1=E(P) # Liste U1 obtenue par appel de E(P)	60
	61
# Affichage de la liste des résultats de la méthode n°1	62
print(U1)	63
	64
#Calcul de U par la méthode de Runge-Kutta	65
def RK(P):	66
U=[0]	67
\$\$\$	68
	69
U2=RK(P) #Liste U2 obtenue par appel de RK(P)	70
	71
# Représentations graphiques pour la méthode de Runge-Kutta	72
plt.figure()	73
plt.plot(T,P,'b')	74
plt.plot(T,U2,'r')	75
plt.title('p(t) et u(t)')	76
	77

Tableau 1 - Programme incomplet

Q37. Répondre sur la copie aux consignes ci-dessous :

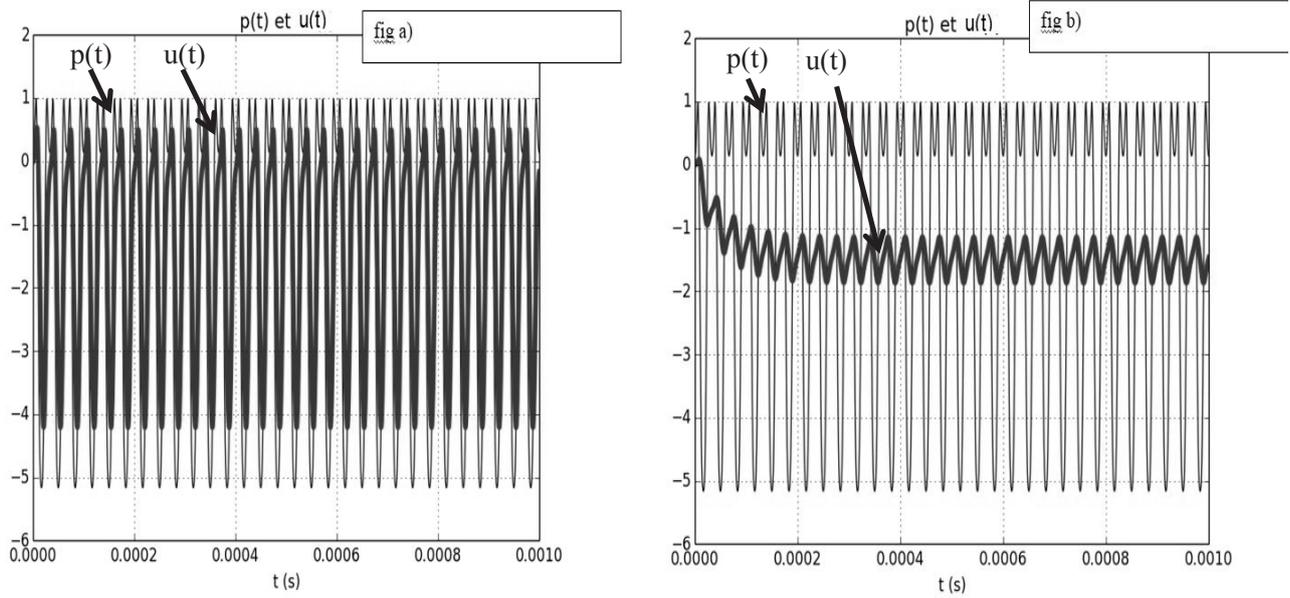
- * bloc ligne 32 : compléter le programme pour la définition de la fonction f.
- * bloc ligne 44 : compléter cette section par les lignes nécessaires à la création de la liste T des N dates t_n équidistantes dans l'intervalle $[t_0; t_f]$.
- * bloc ligne 49 : faire de même pour la création de la liste P des valeurs $p(t_n)$.
- * bloc ligne 53 : recopier et compléter cette partie de programme pour obtenir la liste U des valeurs $u(t_n)$ calculées par la méthode n° 1 de la question **Q35**.
- * bloc ligne 65 : écrire une fonction RK(P) qui remplit la liste U des valeurs $u(t_n)$ calculées par la méthode de Runge-Kutta de la question **Q36**.

Q38. Pour la valeur $\Delta\Phi_s$ de la question **Q33**, les **figures 7a, b, c, d et e** fournies en page 18 sont les représentations graphiques de $p(t_n)$ et $u(t_n)$ obtenues par la fonction RK. L'unité utilisée en ordonnée est le volt. Chaque figure correspond à un couple (τ, Φ_{eff}) dont les valeurs sont regroupées dans le **tableau 2**.

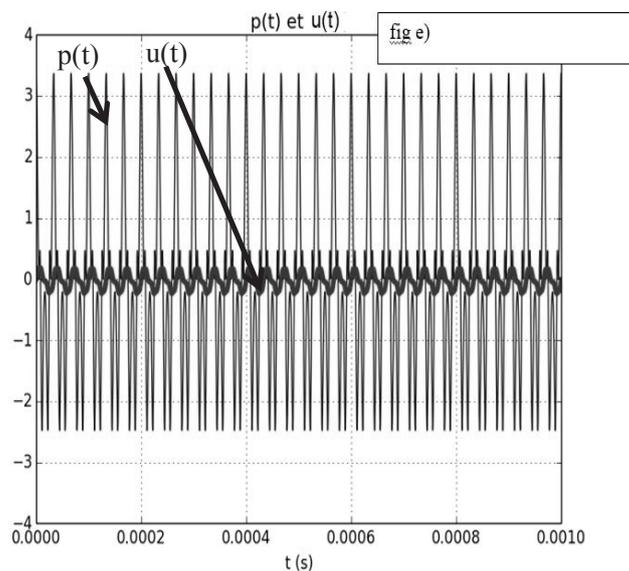
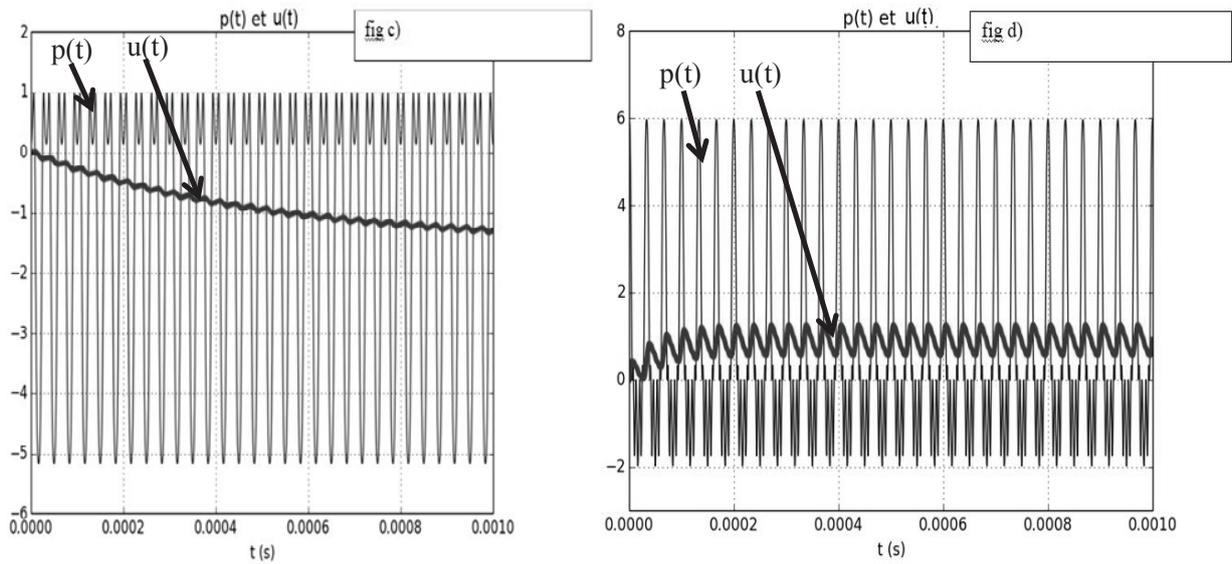
N° du couple	1	2	3	4	5
Nom de la figure					
(τ, Φ_{eff})	(500 μ s, 1,8 rad)	(50 μ s, 1,8 rad)	(5 μ s, 1,8 rad)	(50 μ s, 3,8 rad)	(50 μ s, 5,4 rad)

Tableau 2

- Recopier le **tableau 2** et compléter la ligne vide à l'aide du document dans l'**annexe** et des valeurs numériques données en **Q33**. Vous fournirez les explications qui ont motivé vos réponses.
- Quelle valeur de Φ_{eff} n'est-elle pas conseillée ? Pourquoi ?
- Quel avantage et quel inconvénient ces graphes laissent-ils entrevoir dans le choix d'une grande valeur de τ ?
- Calculer la valeur de $\Delta\Phi_s$ si on exploite le graphe (50 μ s, 5,4 rad) en pensant qu'il s'agit d'un graphe (50 μ s, 1,8 rad).



Figures 7a et 7b $p(t_n)$ et $u(t_n)$



Figures 7c, 7d et 7e $p(t_n)$ et $u(t_n)$

ANNEXE

Les fonctions suivantes :

$$f_z : \xi \rightarrow f_z(\xi) = \cos(z \cos \xi)$$

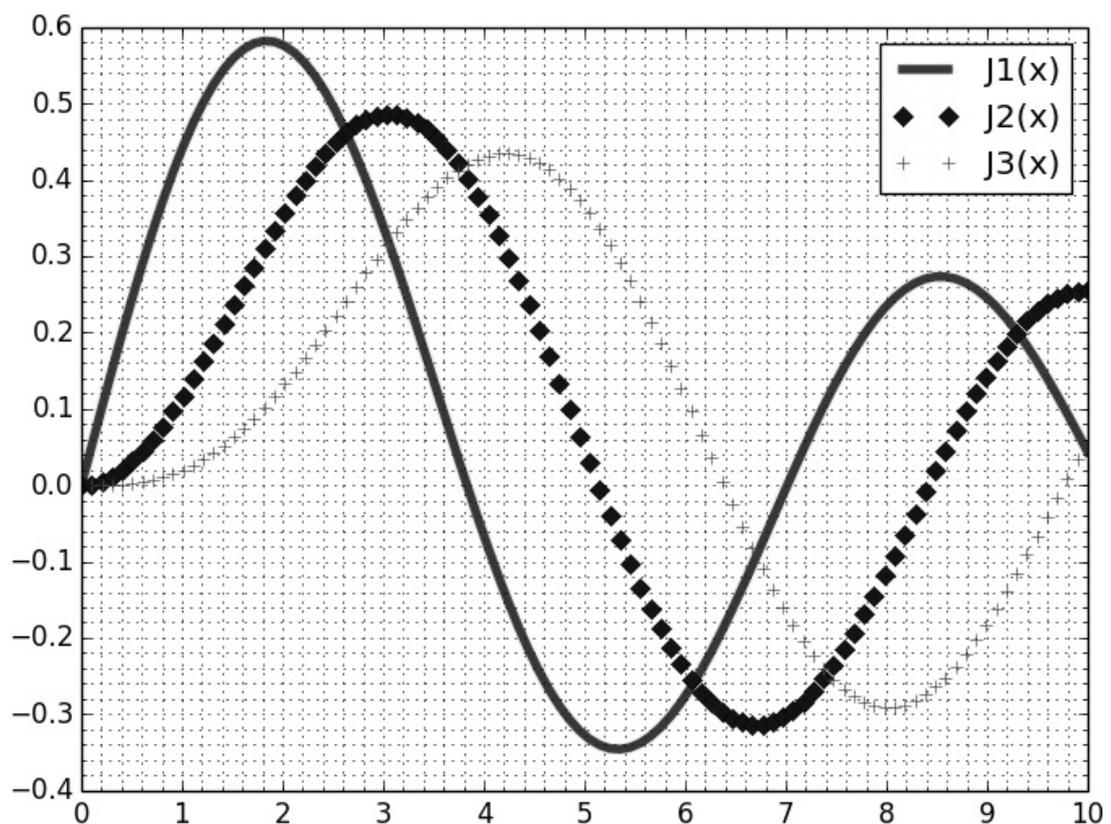
$$g_z : \xi \rightarrow g_z(\xi) = \sin(z \cos \xi)$$

paramétrées par le réel z ont pour développements en série de Fourier :

$$\begin{cases} f_z(\xi) = J_0(z) + 2 \sum_{n=1}^{\infty} (-1)^n J_{2n}(z) \cos(2n \xi) \\ g_z(\xi) = 2 \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n J_{2n+1}(z) \cos((2n+1) \xi) \end{cases}$$

où J_n est la fonction de Bessel de première espèce d'ordre n .

Le document ci-dessous donne les graphes des fonctions J_n pour $n = 1, 2$ et 3 .



Document - Graphes des fonctions de Bessel J_1 , J_2 et J_3