

## Licence 1 – UE PHY124/125

### Examen d'Optique

1ère session – 10 Mars 2016 (durée 2h)

*Aucun document n'est autorisé – calculatrice, règle et rapporteur conseillés.*

*Le sujet comporte 4 pages plus 2 documents réponses à rendre avec la copie.*

*La présentation et la clarté des explications sont évaluées.*

*Le barème est donné à titre indicatif.*

#### I. Tracé de rayons lumineux (4 points)

2 pts

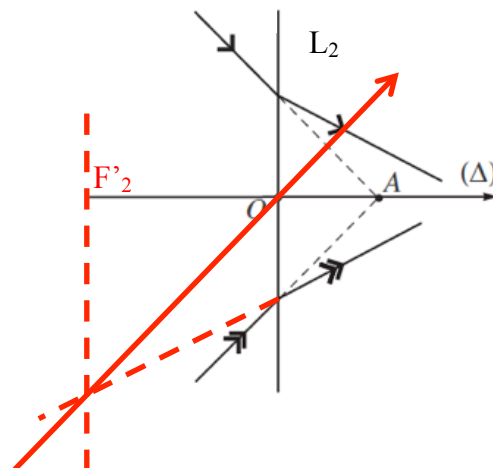
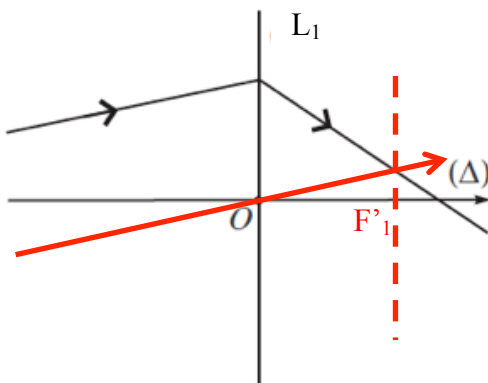
- 1) Compléter le tracé de rayons sur le document réponse 1. Indiquer dans chaque cas si l'objet est réel ou virtuel et si l'image est réelle ou virtuelle, droite ou inversée.

Pour chaque cas : 0.5 pt pour le tracé, 0.25pt pour la nature de l'objet, 0.25pt pour les caractéristiques de l'image

- 2) Quelle est la nature (convergente/divergente) de chacune des lentilles  $L_1$  et  $L_2$  ci-dessous ?

1 pt

$L_1$  convergente (0.5pt),  $L_2$  divergente (0.5pt)



1 pt

- 3) Reproduire les deux schémas ci-dessus sur votre copie et compléter la représentation graphique des lentilles  $L_1$  et  $L_2$ . A l'aide de la construction de rayons, déterminer la position du foyer image  $F'$  de chaque lentille  $L_1$  et  $L_2$ .

0.5pt par schéma

## II. Guide de lumière et fibre optique (6 POINTS)

Questions préliminaires : dioptre air – verre.

On prendra l'indice de réfraction de l'air égal à 1, et celui du verre égal à  $n=1,6$  (le verre est ici « renforcé » d'où son indice plus élevé qu'un verre normal).

- 1) Soit un rayon lumineux se propageant dans l'air et arrivant à l'interface **air/verre**. Existe-t-il toujours un rayon réfracté dans le verre quelque soit l'angle d'incidence  $i$  (entre  $0^\circ$  et  $90^\circ$ ) ? Donner l'expression de l'angle de réfraction maximum  $r_{\max}$  en fonction de  $n$  et calculer sa valeur.

1 pt

**0,5 POINT** Oui il existe toujours un rayon réfracté quelque soit le rayon incident variant entre  $0^\circ$  et  $90^\circ$ .

**0,25 POINT**  $r_{\max} = \text{Arcsin}(1/n)$

**0,25 POINT**  $r_{\max} = \text{Arcsin}(1/1,6) = 38,68^\circ$

- 2) Soit maintenant la situation inverse où un rayon lumineux se propage dans le verre et arrive à l'interface **verre/air**.

Quelle est la condition sur l'angle d'incidence dans le verre  $i$  pour qu'il existe un rayon réfracté dans l'air ? Donner l'expression de  $i_{\text{limite}}$  en fonction de  $n$  et calculer sa valeur. Comment est qualifiée la réflexion dans le cas où  $i > i_{\text{limite}}$  ?

1 pt

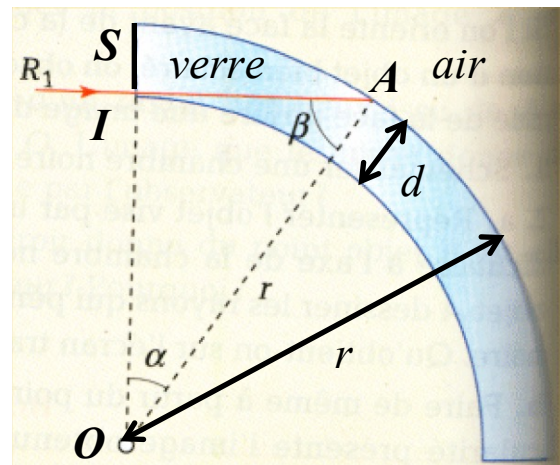
**0,5 POINT**  $i \leq i_{\text{limite}}$  avec  $i_{\text{limite}} = \text{Arcsin}(1/n)$ .

**0,25 POINT**  $i_{\text{limite}} = \text{Arcsin}(1/n) = \text{Arcsin}(1/1,6) = 38,68^\circ$

**0,25 POINT** La réflexion est qualifiée de totale

On s'intéresse à présent à une fibre de verre cylindrique de diamètre  $d=5 \text{ mm}$ , courbée suivant un arc de cercle de rayon extérieur  $r=50 \text{ mm}$ , comme indiqué sur le schéma de droite. Un rayon lumineux  $R_1$  arrive sur la fibre en  $I$ , perpendiculairement à sa section notée  $S$ , à la limite du bord intérieur. On désire connaître le chemin de ce rayon lumineux.

On rappelle que l'indice de réfraction de l'air est de 1, et que celui du verre vaut  $n=1$



- 3) Pourquoi le rayon lumineux  $R_1$  n'est-il pas dévié en entrant dans la fibre ?

0,5 pt

**0,5 POINT** L'angle d'incidence en  $I$  étant nul, l'angle réfracté en  $I$  est également nul. Ainsi, le rayon ressort perpendiculairement à  $S$ .

- 4) Ce rayon arrive ensuite à l'interface verre/air au point  $A$ . L'angle  $\alpha$  est l'angle entre  $(OI)$  et  $(OA)$ , et  $\beta$  est l'angle complémentaire de  $\alpha$ . Déterminer l'angle d'incidence  $i_A$  en fonction de  $\alpha$  et/ou  $\beta$  ?

0,5 pt

**0,5 POINT** OA étant perpendiculaire à la section circulaire en A, alors l'angle d'incidence  $i_A = \beta$

- 5) Exprimer l'angle  $\beta$  en fonction de  $r$  et  $d$  (Astuce : raisonner dans le triangle AOI). Donner alors l'expression de  $i_A$  en fonction de  $r$  et  $d$  et calculer sa valeur. En comparant votre résultat à la valeur de  $i_{\text{limite}}$  calculée à la question 2), le rayon arrivant en A est-il par la suite partiellement réfracté dans l'air ou reste-t-il totalement guidé dans la fibre ?

Dans le triangle rectangle en I, on a les deux relations suivantes :

1,5 pt

**0,5 POINT**  $\sin(\beta) = OI/OA = (r-d)/r$  d'où  $\beta = \arcsin[(r-d)/r]$

**0,25 POINT** D'où la relation (1) de la question 4 devient  $i_A = \beta = \arcsin[(r-d)/r]$

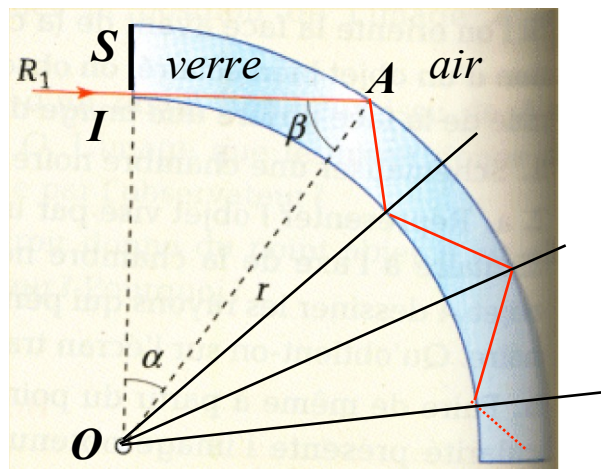
**0,25 POINT**  $i_A = \arcsin[(50-5)/50] = 64.2^\circ$

**0,5 POINT** Comme  $i_A = 64.2^\circ > i_{\text{limite}} = 38.68^\circ$  alors il y a réflexion totale. Après le point A, le rayon reste dans la fibre.

- 6) Reproduire la figure ci-dessus sur un schéma et continuer le tracé de rayons à partir du rayon  $R_1$ . A chaque fois que le rayon à l'intérieur de la fibre optique rencontre les parois de la fibre, préciser s'il y a réfraction ou réflexion totale.

0.5 pt

**0.5 POINT** Il y a réflexion totale en tout point de la fibre (principe de la fibre optique). Car à chaque point d'impact, l'angle d'incidence est supérieur à  $i_{\text{limite}}$ .



- 7) Que se passe-t-il lorsque l'on plie plus violemment la fibre optique (ce qui revient à obtenir de faibles valeurs pour  $r$  telles que par exemple  $r = 10 \text{ mm}$ , alors que le diamètre  $d$  de la fibre reste inchangé) ? Que préconisez-vous pour le bon fonctionnement de la fibre ?

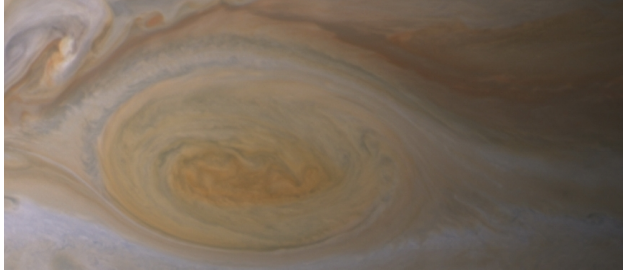
1 pt

**0.5 POINT** On a alors  $i_A = \arcsin[(10-5)/10] = 30.0^\circ < i_{\text{limite}}$ . Il existe alors dans ce cas un rayon réfracté.

**0.5 POINT** On préconise alors de ne pas trop plier la fibre pour ne pas avoir trop de pertes de signal

### III. Un peu d'astronomie : Jupiter et sa Grande Tache Rouge (10 points)

Dans cet exercice, nous allons étudier la visibilité de la Grande Tache Rouge (GTR) de Jupiter.



*La Grande Tache Rouge de Jupiter, vue par la sonde Cassini le 29 Décembre 2000*

#### Données numériques :

Distance Terre-Jupiter :  $\sim 800\,000\,000$  km

Dimensions de la GTR : 40 000 par 12 000 km

1 arcmin =  $1' = 1^\circ/60$

- 1) Calculer l'angle  $\alpha_{\text{GTR}}$  sous lequel nous voyons la plus grande dimension de la Grande Tache Rouge de Jupiter depuis la Terre. Est-elle résolue par l'œil seul sachant que le pouvoir de résolution de l'œil (capacité à distinguer deux points très rapprochés) est de 1 arcmin ?

1 pt

**0.5 POINT**  $\alpha_{\text{GTR}} = \arctan(40\,000 / 800\,000\,000) = 5 \cdot 10^{-5} \text{ rad}$  ou  $2,86 \cdot 10^{-3} \text{ degrés} = 0,17'$  (ou  $8,8 \cdot 10^{-4} \text{ deg} = 0,05'$  pour 12000 km)

**0.5 POINT**  $0,07' < 1' \rightarrow$  non résolue

Nous observons maintenant Jupiter à l'aide d'une lunette astronomique. L'objectif est une lentille mince convergente  $L_1$  de distance focale  $f_1'$ , et l'oculaire une lentille mince convergente  $L_2$  de distance focale  $f_2'$  (voir document réponse). Les axes optiques des deux lentilles coïncident, et elles sont placées de telle sorte que les foyers  $F_1'$  et  $F_2$  sont séparés d'une très petite distance. On note cette distance  $\overline{F_2 F_1'} = \varepsilon > 0$ .

- 2) En supposant que la Grande Tache Rouge de Jupiter peut être considérée comme étant à l'infini, où se forme son image donnée par la lentille  $L_1$  ?

Tracer sur le document réponse 2 cette image intermédiaire que l'on notera  $A_1 B_1$  (on considère que le faisceau incident arrive de l'infini et frappe la lentille  $L_1$  en faisant un angle  $\alpha_{\text{GTR}}$  avec l'axe optique).

1 pt

**0.5 POINT** image  $A_1 B_1$  dans le plan focal image de  $L_1$

**0.5 POINT** Tracé de  $A_1 B_1$

- 3) Donner l'expression de la taille de l'image  $A_1 B_1$  en valeur absolue en fonction de  $\alpha_{\text{GTR}}$  défini ci-dessus et  $f_1'$ . Faire l'application numérique avec  $f_1' = 350 \text{ mm}$ .

1 pt

**0.5 POINT**  $A_1 B_1 = f_1' \tan(\alpha_{\text{GTR}}) = f_1' \alpha_{\text{GTR}}$  (approximation des petits angles)

**0.5 POINT**  $A_1 B_1 = 350 \times 5 \cdot 10^{-5} = 0,0175 \text{ mm}$

- 4) Faire le tracé de rayons pour obtenir l'image finale  $A' B'$  de la Grande Tache Rouge sur le document réponse 2. Est-elle réelle ou virtuelle ?

1 pt

**0.5 POINT** Tracé  
**0.5 POINT** image virtuelle

- 5) Exprimer  $p_2 = \overline{O_2 A_1}$  et  $p_2' = \overline{O_2 A_1'}$  en fonction de  $\varepsilon$  et  $f_2'$ , avec  $O_2$  le centre de la lentille  $L_2$ .

1,5 pt

**0.5 POINT**  $p_2 = O_2 A_1 = O_2 F_2 + F_2 A_1 = O_2 F_2 + F_2 F_1' = -f_2' + \varepsilon$   
**1 POINT**  $1/p_2' - 1/p_2 = 1/f_2' \rightarrow p_2' = p_2 f_2' / (p_2 + f_2') = f_2' (-f_2' + \varepsilon) / \varepsilon$

- 6) En déduire l'expression du grandissement  $\gamma_2$  de la lentille  $L_2$  en fonction de  $f_2'$  et  $\varepsilon$ . Faire l'application numérique pour  $f_2' = 20\text{mm}$  et  $\varepsilon = 0,5\text{mm}$ . Commenter sur la valeur absolue de  $\gamma_2$  lorsque  $\varepsilon$  devient très petit.

1 pt

**0.5 POINT**  $\gamma_2 = p_2' / p_2 = f_2' / \varepsilon$   
**0.25 POINT**  $\gamma_2 = 20 / 0,5 = 40$   
**0.25 POINT**  $\gamma_2$  devient très grand lorsque  $\varepsilon$  devient très petit

- 7) On considère maintenant que  $F_1'$  et  $F_2$  sont confondus (soit  $\varepsilon = 0$ ). Où est située l'image finale  $A'B'$  ? Faire un schéma de la lunette astronomique dans ces conditions. Quel est l'avantage d'avoir  $\varepsilon = 0$  ?

1 pt

**0.25 POINT**  $A'B'$  à l'infini  
**0.5 POINT** schéma avec rayons lumineux  
**0.25 POINT** œil au repos

- 8) Indiquer sur votre schéma précédent (toujours pour  $\varepsilon = 0$ ),  $\alpha_{\text{GTR}}$ , l'angle sous lequel est vue la Grande Tache Rouge avant la lunette, et  $\alpha'_{\text{GTR}}$ , l'angle sous lequel elle est vue en sortie de la lunette. En déduire l'expression du grossissement de la lunette astronomique en fonction des distances focales des deux lentilles qui la composent.

1 pt

**0.5 POINT**  $\alpha_{\text{GTR}}$  et  $\alpha'_{\text{GTR}}$  sur le schéma  
**0.5 POINT**  $G = \alpha'_{\text{GTR}} / \alpha_{\text{GTR}} = (A_1 B_1 / f_2') / (A_1 B_1 / f_1') = f_1' / f_2'$

- 9) AN : Calculer  $\alpha'_{\text{GTR}}$  avec  $f_1' = 350\text{mm}$ ,  $f_2' = 20\text{mm}$  dans le cas où  $\varepsilon = 0$ . La Grande Tache Rouge est-elle résolue lorsqu'on regarde dans cette lunette astronomique ?

1 pt

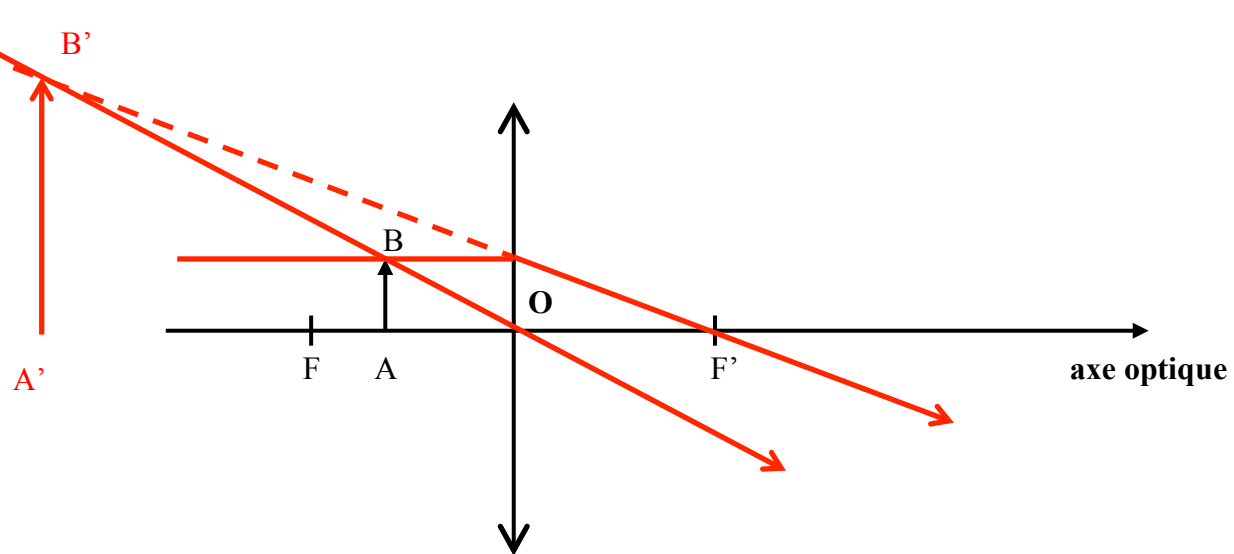
**0.5 POINT**  $\alpha'_{\text{GTR}} = \alpha_{\text{GTR}} f_1' / f_2' = 0,17 \times 350 / 20 = 3'$   
**0.5 POINT** oui, la GTR est résolue

- 10) Quelle(s) amélioration(s) du dispositif pouvez-vous proposer pour obtenir un grossissement encore plus gros ?

0,5 pt

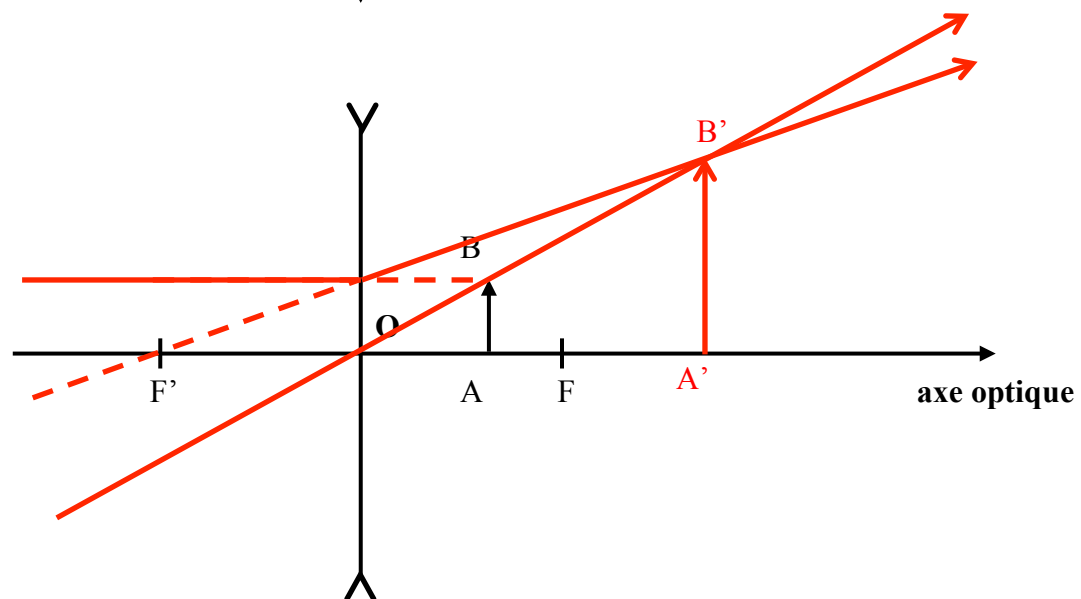
**0.5 POINT** augmenter  $f_1'$ , diminuer  $f_2'$

a)



Objet réel  
Image virtuelle, agrandie, droite

b)



Objet virtuel  
Image réelle, agrandie, droite

