Optique géométrique

Extrait de l'entête des sujets de la banque PT :

« La présentation, la lisibilité, l'orthographe, la qualité de la rédaction, la clarté et la précision des raisonnements entreront pour une part importante dans l'appréciation des copies. En particulier, les résultats non justifiés ne seront pas pris en compte. Les candidats sont invités à encadrer les résultats de leurs calculs. »

Données :

- Relation de conjugaison avec origine au sommet : $\frac{1}{OA'} \frac{1}{OA} = \frac{1}{OF'}$ et grandissement : $\gamma = \frac{\overline{A'B'}}{\overline{AB}} = \frac{\overline{OA'}}{\overline{OA}}$ (notations usuelles).
- Relation de conjugaison avec origine au foyer : $\overline{F'A'FA} = ff' = -f'^2$ et grandissement : $\gamma = \frac{\overline{F'A'}}{F'O} = \frac{\overline{FO}}{FA}$

Exercice 1: Le microscope optique (extrait Banque PT)

Le microscope est modélisé sur la figure 1, par un système de deux lentilles minces convergentes, l'une constituant l'objectif (lentille L_1 de centre O_1 et de distance focale image f $'_1$ =5 mm), et l'autre constituant l'oculaire (lentille L_2 de centre O_2 et de distance focale image f $'_2$ = 15 mm).

On fixe $\overline{O_1O_2} = D_0 = 120 \text{ mm}$. On choisit le sens positif dans le sens de propagation de la lumière.

Sens de propagation de la lumière $\begin{array}{c}
 & \longrightarrow \\
 & \longrightarrow \\$

On rappelle la relation de conjugaison d'une lentille et l'expression du grandissement γ :

$$\frac{1}{\overline{OA'}} - \frac{1}{\overline{OA}} = \frac{1}{f'}$$
 et $\gamma = \frac{\overline{OA'}}{\overline{OA}}$

- **A.1.1** Les relations précédentes sont valables à condition que les rayons lumineux satisfassent les conditions de Gauss. Donner ces 2 conditions.
- **A.1.2** Si F'₁ est le foyer image de L₁ et F₂ le foyer objet de L₂, on définit l'intervalle optique par la grandeur algébrique $\Delta = \overline{F_1' F_2}$. Exprimer Δ en fonction de f '₁, f '₂, D₀, puis calculer sa valeur.
- **A.1.3** Un objet réel AB perpendiculaire à l'axe optique est éclairé et placé à une distance d de L₁, à sa gauche, de façon à ce que l'image A'B' donnée par l'objectif, appelée image intermédiaire se trouve dans le plan focal objet de l'oculaire. L'observation se fait à l'œil placé au contact de l'oculaire.
- **A.1.3.1** Exprimer d en fonction de f $^{\prime}_{1}$ et Δ , puis calculer sa valeur.
- **A.1.3.2** Exprimer le grandissement γ_1 induit par l'objectif en fonction de f ', et Δ , puis calculer sa valeur.

- A.1.3.3 Quel est l'intérêt pour l'observateur de cette position de l'objet ?
- **A.1.3.4** Faire une construction géométrique faisant apparaître l'objet, l'image intermédiaire, ainsi que l'angle α ' sous lequel est observée l'image finale à travers le microscope.
- **A.1.4** Le grossissement commercial du microscope est défini par $G = \left| \frac{\alpha'}{\alpha} \right|$ où α est l'angle sous lequel serait vu l'objet à l'œil nu placé à une distance D =250 mm.

L'objet étant de très petite taille, ces deux angles seront bien sûr très faibles.

Exprimer G en fonction de Δ , D, f ' $_1$ et f ' $_2$, puis calculer sa valeur.

Problème 2 : Le grossissement en optique, étude d'une lunette astronomique (extrait du concours commun des « petites mines »)

On considère une lunette astronomique formée :

- d'un objectif constitué d'une lentille mince convergente L_1 de distance focale $f_1' = \overline{O_1 F'_1} > 0$.
- d'un oculaire constitué d'une lentille mince convergente L_2 de distance focale $f_2' = \overline{O_2 F'_2} > 0$.

Ces deux lentilles ont même axe optique Δ .

On rappelle qu'un œil normal voit un objet sans accommoder quand celui-ci est placé à l'infini.

On souhaite observer la planète Mars, qui est vue à l'oeil nu sous un diamètre apparent α .

- 1. Pour voir la planète nette à travers la lunette, on forme un système afocal.
 - a. Que cela signifie-t-il ? Que cela implique-t-il pour les positions des lentilles ?
 - b. Faire le schéma de la lunette en prenant $f'_1 = 5f'_2$.

 Dessiner sur ce schéma la marche à travers la lunette d'un faisceau lumineux formé de rayons issus de l'étoile. On appellera $\overline{A'B'}$, l'image intermédiaire.
 - c. On souhaite photographier cette planète. Où faut-il placer la pellicule ?
- 2. On note α' , l'angle que forment les rayons émergents extrêmes en sortie de la lunette.
 - a. L'image est-elle droite ou renversée ?
 - b. La lunette est caractérisée par son grossissement $G = \frac{\alpha'}{\alpha}$. Exprimer G en fonction de f'_1 et f'_2 .
 - c. Le principal défaut d'une lentille est appelé défaut d'aberrations chromatiques : expliquer brièvement l'origine de ce défaut et ses conséquences. Pour quelle raison un miroir n'a-t-il pas ce défaut ?
- 3. On veut augmenter le grossissement de cette lunette et redresser l'image. Pour cela, on interpose entre L₁ et L₂, une lentille convergente L₃ de distance focale f'₃ = O₃F'₃ >0.
 L'oculaire L₂ est déplacé pour avoir de la planète une image nette à l'infini à travers le nouvel ensemble optique.
 - a. Quel couple de points doit conjuguer L_3 pour qu'il en soit ainsi?
 - b. On appelle γ_3 , le grandissement de la lentille 3. En déduire $\overline{O_3F'_1}$ en fonction de f'_3 et γ_3 .
 - c. Faire un schéma. (On placera O_3 entre F'_1 et F_2 , et on appellera $\overline{A'B'}$ la première image intermédiaire et $\overline{A''B''}$, la seconde image intermédiaire).
 - d. En déduire le nouveau grossissement G' en fonction de γ_3 et G. Comparer à G, en norme et en signe.