Ex. 13 Introduction au microscope

Un microscope simplifié est constitué de deux lentilles minces convergentes : une lentille d'entrée L_1 (objectif) et une lentille L_2 (oculaire). Leurs distances focales respectives sont $f_1' = 5$ mm et $f_2' = 20$ mm. La distance Δ séparant le foyer image de L_1 et le foyer objet de L_2 est appelé intervalle optique.

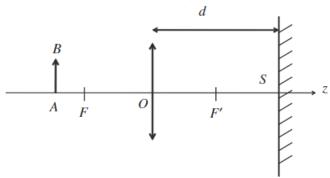
On prendra ici $\Delta = \overline{F}, F = 17 \text{ mm}$.

Le microscope est règlé de manière à limiter la fatigue visuelle de l'utilisateur : l'image A'B' définitive se situe donc à l'infini. L'œil de l'observateur est proche du foyer image de l'oculaire.

- a) En utilisant les relations de conjugaison déterminer la position de l'objet à observer.
- b) Faire une construction géométrique soignée pour un objet AB perpendiculaire à l'axe optique et tracer la marche d'un faisceau lumineux issu de B.
- e) Calculer le grandissement de l'objectif.
- d) Exprimer l'angle α' sous lequel est vue l'image définitive en fonction de Δ, f'_i, f'_i et AB.
- e) L'observation à l'œil nu de l'objet à la distance minimale de vision nette d_{n} = 25 cm est faite sous un angle α . Déterminer le grossissement commercial $G_{G} = \frac{\alpha'}{\alpha}$ du microscope. En déduire la puissance in-

trinsèque du microscope définie par le rapport $\frac{\mathbf{G}_{\mathbb{C}}}{d_n}$.

Une lentille mince convergente L a pour centre O, pour foyer objet F et pour foyer image F'. Sa distance focale est f'. Un miroir plan M centré en S sur l'axe optique Oz de la lentille est disposé parallèlement à celle-ci à la distance d = 2f'.



On comptera positivement les grandeurs algébriques dans le sens de la lumière incidente.

- 1. Un objet AB perpendiculaire à l'axe optique est disposé à $p = \overline{OA}$. Soit A_1B_1 son image après traversée de la lentille et réflexion sur le miroir. Calculer $\overline{OA_1}$ en fonction de p et f'.
- 2. Soit A_2B_2 l'image définitive de AB après retraversée de la lentille. Montrer que $\overline{OA_2}$ est tel que $\overline{OA_2} = -\frac{f'(3p+4f')}{2p+3f'}$.
- 3. Trouver la condition (équation du second degré en p) à laquelle satisfait p lorsqu'il correspond à deux points de l'axe dits points de Bravais pour lesquels l'image A₂B₂ est dans le même plan que l'objet AB. Sachant que f' = 10 cm, trouver numériquement ces valeurs p₁ et p₂ > p₁.
- 4. Dans le cas d'une position quelconque de l'objet, déterminer le grandissement γ du système en fonction de p et f'.
- 5. Calculer numériquement ce grandissement pour les deux points de Bravais.

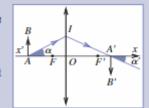


👤 Invariant de Lagrange-Helmholtz

Considérons le schéma ci-contre. Montrer que :

$$\overline{AB}\alpha = \overline{A'B'}\alpha'$$
,

les diverses grandeurs étant définies algébriquement.





Élargisseurs de faisceau

Un faisceau lumineux quasi parallèle de diamètre d=2 mm est issu d'une source laser. On désire multiplier ce diamètre par 10.

- 1) L'élargisseur utilise une lentille mince divergente et une lentille mince convergente pour laquelle $f_2' = 50$ mm. Calculer f'1 . Faire un schéma du dispositif. Quelle distance sépare les deux lentilles ?
- Les deux lentilles sont convergentes et f¹/₂ = 50 mm. Reprendre les questions précédentes.



Lunette terrestre

Une lunette est formée :

- · d'un objectif assimilable à une lentille mince convergente de distance focale f = 20 cm;
- · d'un oculaire assimilable à une lentille mince convergente de distance focale $f_2^2 = 2 \text{ cm}$;
- d'une lentille mince supplémentaire convergente de distance focale $f_3' = f_2' = 2$ cm, placée entre l'objectif et l'oculaire à une distance d = 22,5 cm de l'objectif.

On désire observer un objet très éloigné sans accommoder, l'observateur ayant un œil normal.

- 1) À quelle distance de l'objectif doit-on placer l'oculaire pour que l'observateur puisse voir l'image à l'infini ?
- 2) Dessiner, dans ce cas, la marche d'un faisceau lumineux.
- 3) Quel est l'intérêt d'avoir ajouté une lentille supplémentaire par rapport à une lunette astronomique constituée d'un objectif et d'un oculaire ?
- 4) Quel est le grossissement de cette lunette?

3. Étude d'une lunette

D'après oral CCP

Une lunette astronomique (dite de Kepler) se modélise par deux lentilles convergentes de même axe optique Δ , une de focale f_1' et l'autre de focale $f_2' = \frac{f_1'}{30}$.

- a) On désire, pour une observation d'étoiles sans accommodation de l'œil, les associer en un système afocal. Expliquer ce que cela signifie.
- b) Un rayon arrive sur la lunette du côté de la lentille L_1 , incliné d'un angle α par rapport à l'axe optique. Il ressort de la lunette incliné d'un angle β . Évaluer le grossissement $G = \frac{\beta}{\alpha}$ de la lunette (α et β sont des angles orientés).
- c) Expliquer quelle lentille modélise l'oculaire et laquelle modélise l'objectif.
- d) Dans une lunette de Galilée, l'objectif L_2 est une lentille divergente de focale f_2' . Comment placer les deux lentilles l'une par rapport à l'autre pour que le système soit afocal ? Évaluer alors son grossissement G'.
- e) Comparer les deux lunettes.

1. Observation d'étoiles

D'après oral Banque PT

- a) Une étoile est considérée comme ponctuelle et à l'infini. Que dire des rayons nous arrivant de cette étoile ?
- b) On observe une étoile double séparée par $\alpha=3'$ d'arc avec une lunette (sommairement modélisée par une lentille de focale f'=50 cm). On vise la direction au milieu des deux étoiles. Que voit-on et où ? On fera des constructions géométriques.
- c) On observe la Lune de diamètre angulaire $\beta=31^\prime$ d'arc. Même question.

7. Projection de taille maximale

D'après oral Centrale-Supélec

On cherche à projeter un objet de manière à ce que la projection ait la plus grande taille. Pour cela, on dispose de lentilles de focales ± 10 cm, ± 15 cm et 20 cm. Pour des raisons d'encombrement, la distance entre l'objet et la lentille est supérieure à 25 cm, et on ne dispose au maximum que d'une distance objet image de 2 m.

Comment procéder pour obtenir un grandissement maximal, et lequel peut-on atteindre ? Les associations de lentilles ne sont pas autorisées.