

La « Grande Lunette » de Meudon

Jules Janssen (Paris 1824, Meudon 1907) était un astronome français. Il a été à l'origine de la restauration du château de Meudon pour y fonder un observatoire entièrement dédié à l'astrophysique. Dès 1876, il commença à y installer divers instruments d'observation. La « Grande Lunette » (figure 1) y a été mise en service en 1896 sous une coupole de vingt mètres de diamètre. Elle est encore aujourd'hui la plus grande lunette astronomique d'Europe.

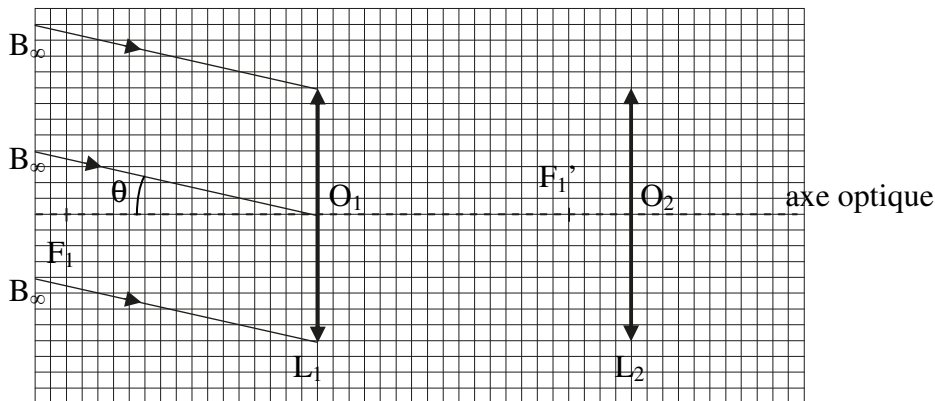
Le but de cet exercice est de modéliser la « Grande Lunette » puis de calculer l'angle sous lequel on observe l'image d'un cratère de la Lune à travers cette lunette.

Données

La « Grande Lunette » est constituée de deux lentilles minces convergentes :

- une lentille L_1 de centre optique O_1 de distance focale $f_1' = 16$ m
- une lentille L_2 de centre optique O_2 de distance focale $f_2' = 4$ cm

1 Nommer la lentille L_1 et la lentille L_2 . Justifier les noms attribués.



2 Une lunette astronomique est un système optique « afocal ». Donner la définition du terme « afocal ».

3 Indiquer la position des foyers objet F_2 et image F_2' de la lentille L_2 sans souci d'échelle.

La lunette astronomique est utilisée pour observer un point objet B situé « à l'infini » qui émet un faisceau lumineux parallèle vers la lunette. Le faisceau pénètre dans la lunette en s'appuyant sur les bords de la lentille L_1 . La lentille L_1 donne de ce point B une image appelée image intermédiaire notée B_1 .

4 Tracer le trajet du rayon lumineux issu de B pénétrant dans la lunette par le centre optique O_1 de la lentille L_1 et émergeant de la lentille L_2 . Noter la position de B_1 image intermédiaire de B .

5 Représenter le faisceau émergent issu de l'objet B traversant la lunette en poursuivant les trajets des rayons lumineux s'appuyant sur les bords de la lentille L_1 jusqu'à leur sortie de la lunette par L_2 .

6 Le point objet B est vu à l'œil nu sous l'angle θ appelé diamètre apparent de l'objet. Représenter l'angle θ' sous lequel l'image définitive est vue à travers la lunette.

7 Le grossissement de la lunette est donné par l'expression :

$$G = \frac{\theta'}{\theta}$$

Les angles θ' et θ sont petits et exprimés en radian, on peut donc considérer que $\tan \theta = \theta$ et que $\tan \theta' = \theta'$. Retrouver, par des considérations géométriques, l'expression du grossissement G en

fonction des distances focales f_1' et f_2' .

8 Calculer le grossissement G_{GL} de la « Grande Lunette » de Meudon.

Depuis le sol terrestre, un cratère de la Lune nommé Albategnius peut être aperçu sous un angle θ de valeur égale à $1'$.

Donnée un degré est subdivisé en 60 minutes d'arc dont la notation est $60'$

9 Calculer, en degrés, la valeur de l'angle θ' sous lequel l'image du cratère Albategnius est observé à travers la « Grande Lunette » de Meudon.

Corrigé

La « Grande Lunette » de Meudon

Jules Janssen (Paris 1824, Meudon 1907) était un astronome français. Il a été à l'origine de la restauration du château de Meudon pour y fonder un observatoire entièrement dédié à l'astrophysique. Dès 1876, il commença à y installer divers instruments d'observation. La « Grande Lunette » (figure 1) y a été mise en service en 1896 sous une coupole de vingt mètres de diamètre. Elle est encore aujourd'hui la plus grande lunette astronomique d'Europe.

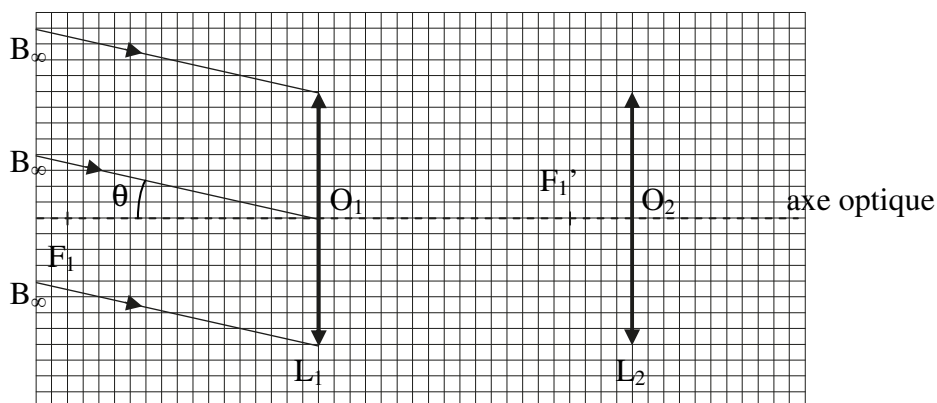
Le but de cet exercice est de modéliser la « Grande Lunette » puis de calculer l'angle sous lequel on observe l'image d'un cratère de la Lune à travers cette lunette.

Données

La « Grande Lunette » est constituée de deux lentilles minces convergentes :

- une lentille L_1 de centre optique O_1 de distance focale $f_1' = 16$ m
- une lentille L_2 de centre optique O_2 de distance focale $f_2' = 4$ cm

1 Nommer la lentille L_1 et la lentille L_2 . Justifier les noms attribués.



l'objectif peut être assimilé à une lentille mince convergente de grand diamètre et de grande distance focale ($f_1' = 16$ m) : L_1

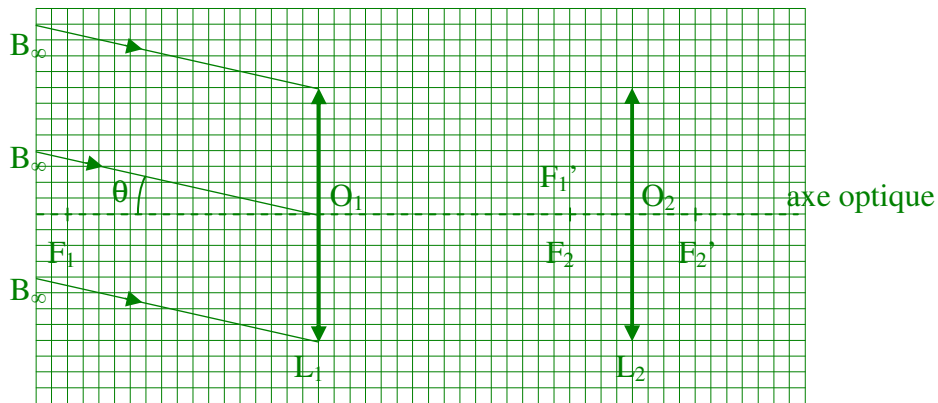
L'oculaire peut être assimilé à une lentille mince convergente qui joue le rôle d'une loupe dans l'examen de l'image fournie par l'objectif : L_2

2 Une lunette astronomique est un système optique « afocal ». Donner la définition du terme « afocal ».

des rayons qui sont parallèles en entrant par l'objectif ressortent parallèles en sortant de l'oculaire (ceci permet d'éviter la fatigue de l'accommodation de l'œil de l'observateur)

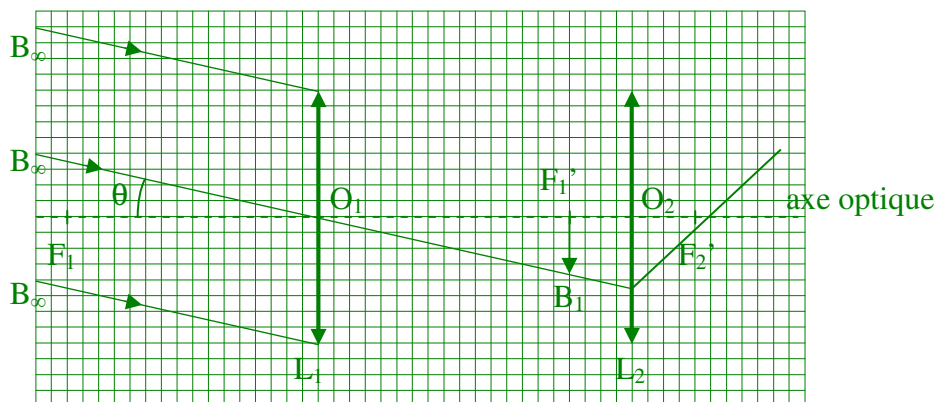
3 Indiquer la position des foyers objet F_2 et image F_2' de la lentille L_2 sans souci d'échelle.

dans une lunette afocale, le foyer objet F_2 de l'oculaire coïncide avec le foyer image F_1' de l'objectif

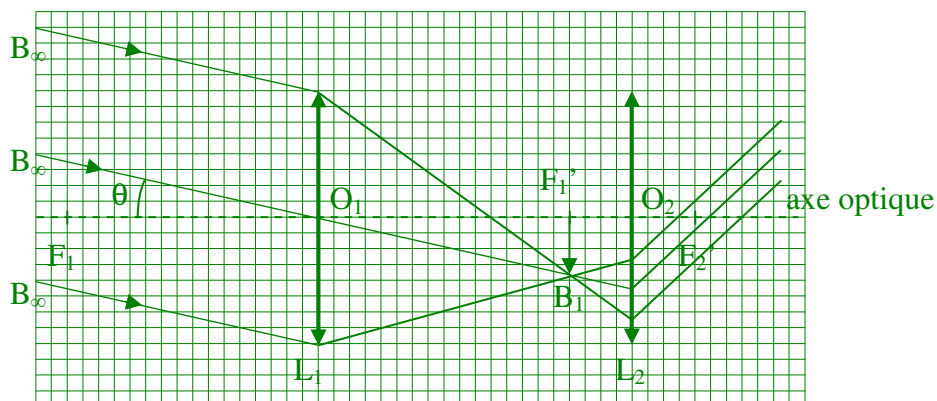


La lunette astronomique est utilisée pour observer un point objet B situé « à l'infini » qui émet un faisceau lumineux parallèle vers la lunette. Le faisceau pénètre dans la lunette en s'appuyant sur les bords de la lentille L_1 . La lentille L_1 donne de ce point B une image appelée image intermédiaire notée B_1 .

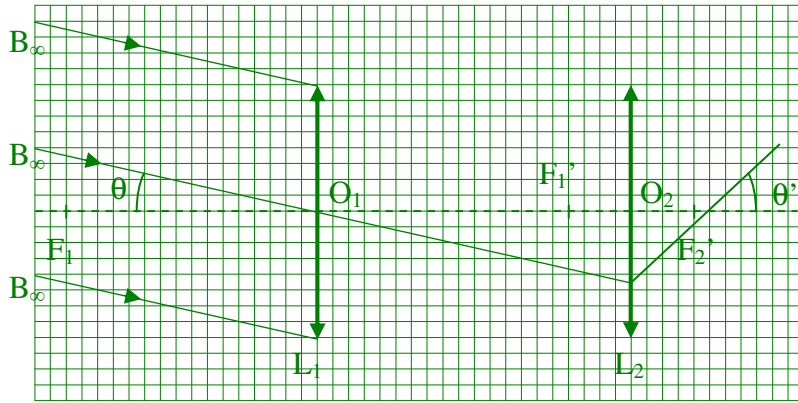
- 4 Tracer le trajet du rayon lumineux issu de B pénétrant dans la lunette par le centre optique O_1 de la lentille L_1 et émergeant de la lentille L_2 . Noter la position de B_1 image intermédiaire de B.



- 5 Représenter le faisceau émergent issu de l'objet B traversant la lunette en poursuivant les trajets des rayons lumineux s'appuyant sur les bords de la lentille L_1 jusqu'à leur sortie de la lunette par L_2 .



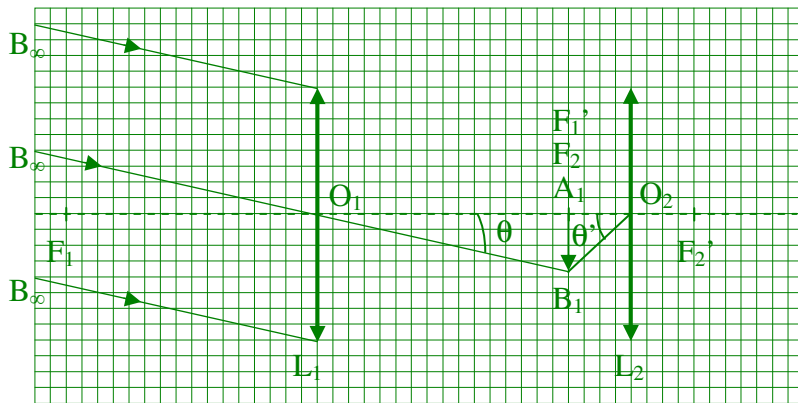
- 6 Le point objet B est vu à l'œil nu sous l'angle θ appelé diamètre apparent de l'objet. Représenter l'angle θ' sous lequel l'image définitive est vue à travers la lunette.



7 Le grossissement de la lunette est donné par l'expression :

$$G = \frac{\theta'}{\theta}$$

Les angles θ' et θ sont petits et exprimés en radian, on peut donc considérer que $\tan \theta = \theta$ et que $\tan \theta' = \theta'$. Retrouver, par des considérations géométriques, l'expression du grossissement G en fonction des distances focales f_1' et f_2' .



$$\theta' = \tan(\theta') = \frac{A_1B_1}{O_2F_2} = \frac{A_1B_1}{f_2'}$$

$$\theta = \tan(\theta) = \frac{A_1B_1}{O_1A_1} = \frac{A_1B_1}{f_1'}$$

$$G = \frac{\theta'}{\theta} = \frac{A_1B_1}{f_2'} * \frac{f_1'}{A_1B_1} = \frac{f_1'}{f_2'}$$

8 Calculer le grossissement G_{GL} de la « Grande Lunette » de Meudon.

$$G_{GL} = \frac{f_1'}{f_2'} = \frac{16}{0,04} = 400$$

Depuis le sol terrestre, un cratère de la Lune nommé Albategnius peut être aperçu sous un angle θ de valeur égale à $1'$.

Donnée un degré est subdivisé en 60 minutes d'arc dont la notation est $60'$

- 9 Calculer, en degrés, la valeur de l'angle θ' sous lequel l'image du cratère Albategnius est observé à travers la « Grande Lunette » de Meudon.

$$G_{GL} = \frac{\theta'}{\theta}$$

$$\theta' = G_{GL} * \theta = 400 * (1/60) = 6,7^\circ$$