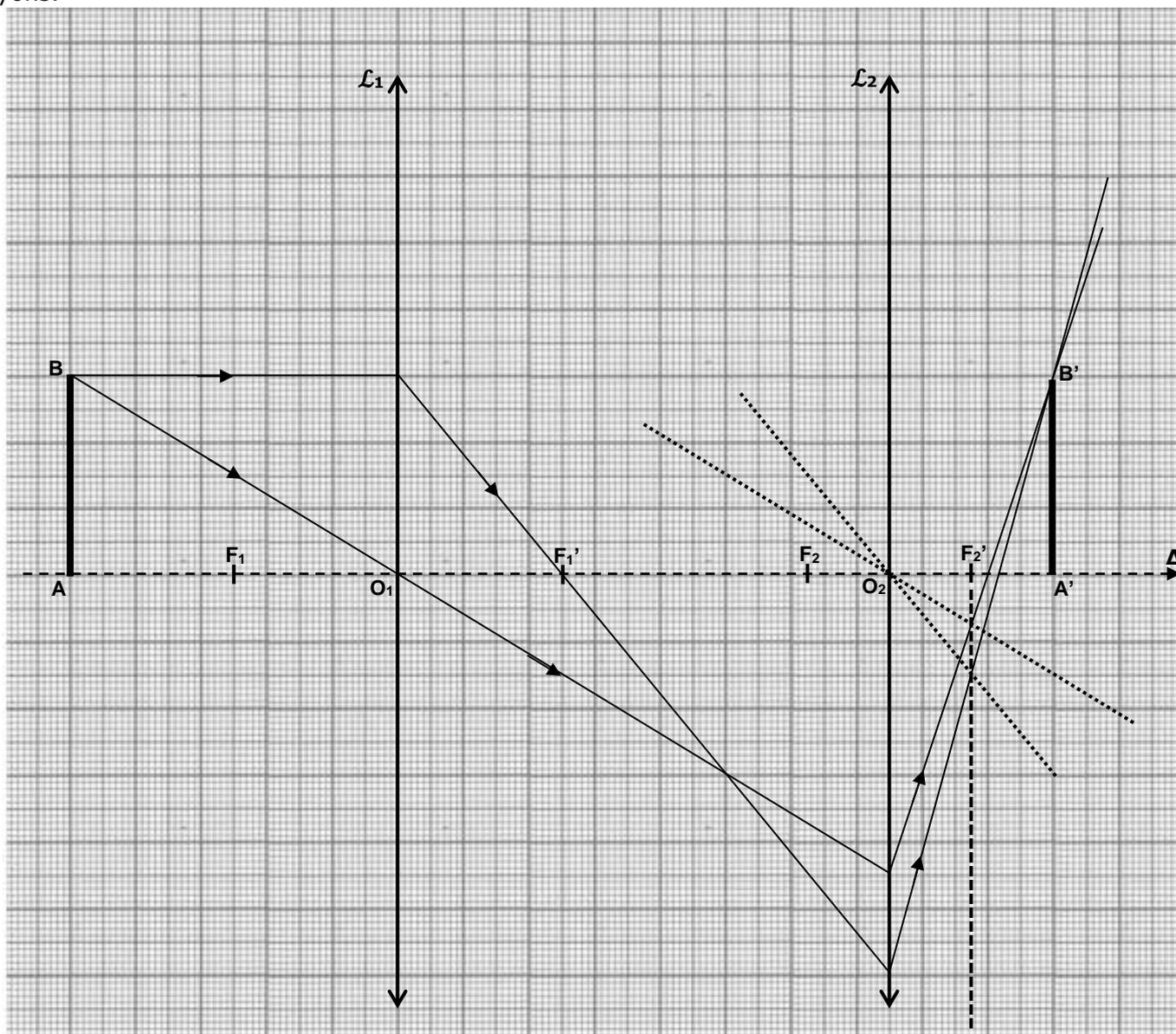


**Exercice 1**

Avec l'échelle  $1 \text{ cm} \leftrightarrow 4 \text{ cm}$ , sur le schéma, on place l'objet à  $5 \text{ cm}$  de la lentille  $\mathcal{L}_1$ , dont les foyers sont à  $2,5 \text{ cm}$  du centre optique  $O_1$ . La lentille  $\mathcal{L}_2$  se trouve alors à  $7,5 \text{ cm}$  de  $\mathcal{L}_1$  et ses foyers sont à  $1,25 \text{ cm}$  du centre optique  $O_2$ .

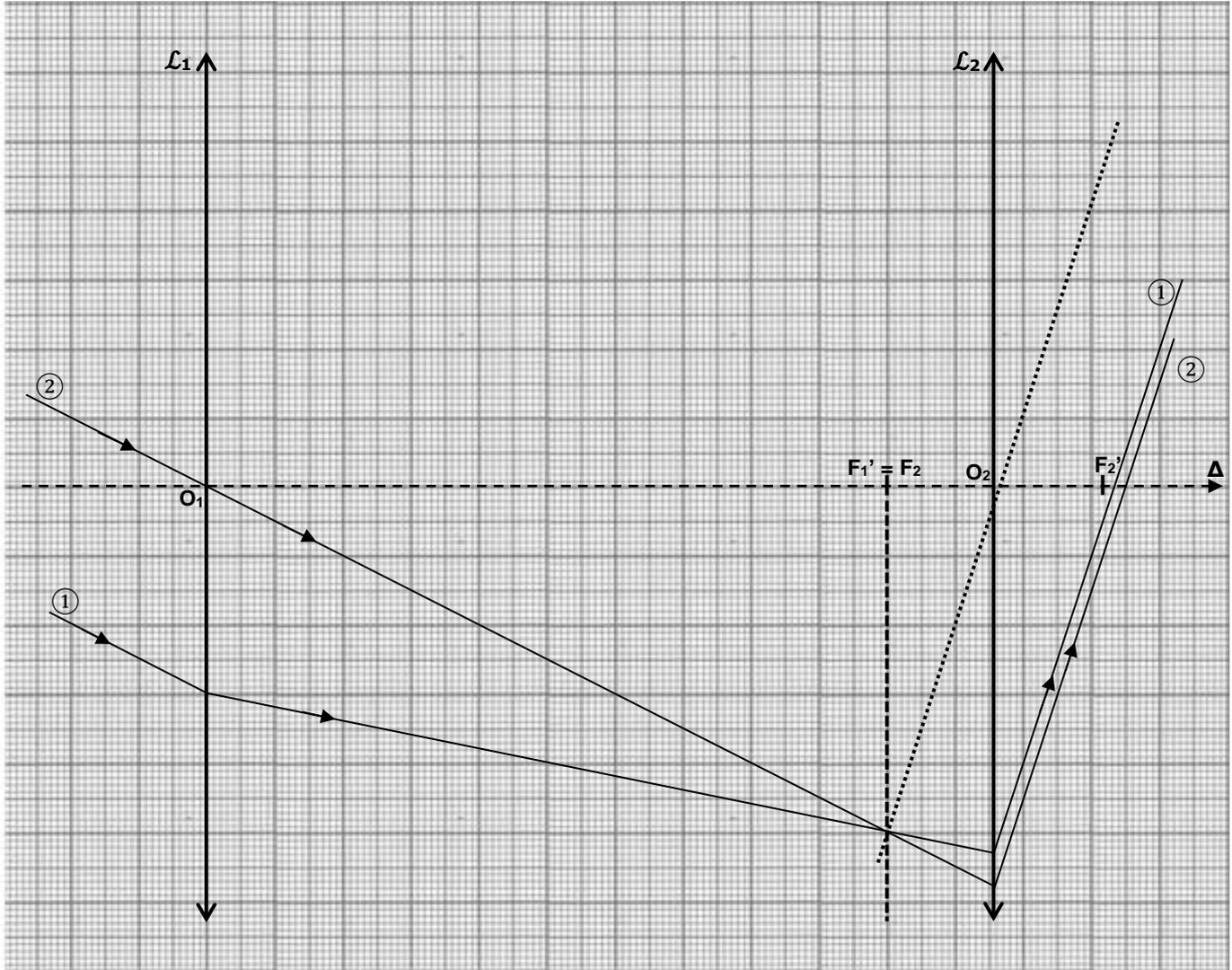
Une fois l'image à travers  $\mathcal{L}_1$  trouvée, on prolonge les rayons jusqu'à  $\mathcal{L}_2$ . Comme tous rayons parallèles incidents croisent le plan focal image en un même point, on trace les rayons parallèles aux deux rayons émergents de  $\mathcal{L}_1$  passant par le centre optique de  $\mathcal{L}_2$  et on utilise le point où chacun de ces rayons croise le plan focal image de  $\mathcal{L}_2$  pour tracer les rayons émergents à  $\mathcal{L}_2$ . L'image  $A'B'$  est au croisement de ces rayons.



## Exercice 2

1. 2. Pour une lunette astronomique afocale, il faut que le foyer image  $F_1'$  de l'objectif coïncide avec le foyer objet  $F_2$  de l'oculaire.

Avec l'échelle 1 cm  $\leftrightarrow$  5 cm, sur le schéma, le foyer image de la lentille  $\mathcal{L}_1$  se situe à 10 cm du centre optique  $O_1$ . Ce foyer image correspond au foyer objet de la lentille  $\mathcal{L}_2$ , qui se trouve alors à 1,6 cm de  $F_2$ .



3. L'image est renversée car les rayons émergent inversés (rayon ① au-dessus de rayon ②).

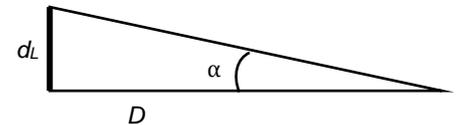
4.  $G = \frac{f_{\text{objectif}}}{f_{\text{oculaire}}} = \frac{50}{8} = 6,25$

5. On sait que  $G = \frac{\alpha'}{\alpha}$  donc la taille apparente sans lunette de la Lune est donnée par :

$$\alpha = \frac{\alpha'}{G} = \frac{56,9 \cdot 10^{-3}}{6,25} = 9,1 \cdot 10^{-3} \text{ rad}$$

Avec l'approximation des petits angles, on a :  $\tan \alpha \approx \alpha = \frac{d_L}{D}$ , donc :

$$d_L = \alpha \cdot D = 9,1 \cdot 10^{-3} \times 3,8 \cdot 10^5 = 3459 \text{ km}$$



## Exercice 3

1. A l'œil nu, l'angle d'observation est :  $\tan \alpha \approx \alpha = \frac{2 \times R}{D} = \frac{2 \times 480000}{1,33 \cdot 10^9} = 7,2 \cdot 10^{-4} \text{ rad}$

2. Le grossissement nécessaire est :  $G = \frac{\alpha'}{\alpha} = \frac{0,10}{7,2 \cdot 10^{-4}} = 139$

3.  $G = \frac{f_{\text{objectif}}}{f_{\text{oculaire}}}$

4. Avec  $f_{\text{oculaire}} = 2 \text{ cm}$ , on a  $f_{\text{objectif}} = G \cdot f_{\text{oculaire}} = 139 \times 2 = 278 \text{ cm}$

La dimension de la lunette est donc :  $L = f_{\text{objectif}} + f_{\text{oculaire}} = 278 + 2 = 280 \text{ cm}$