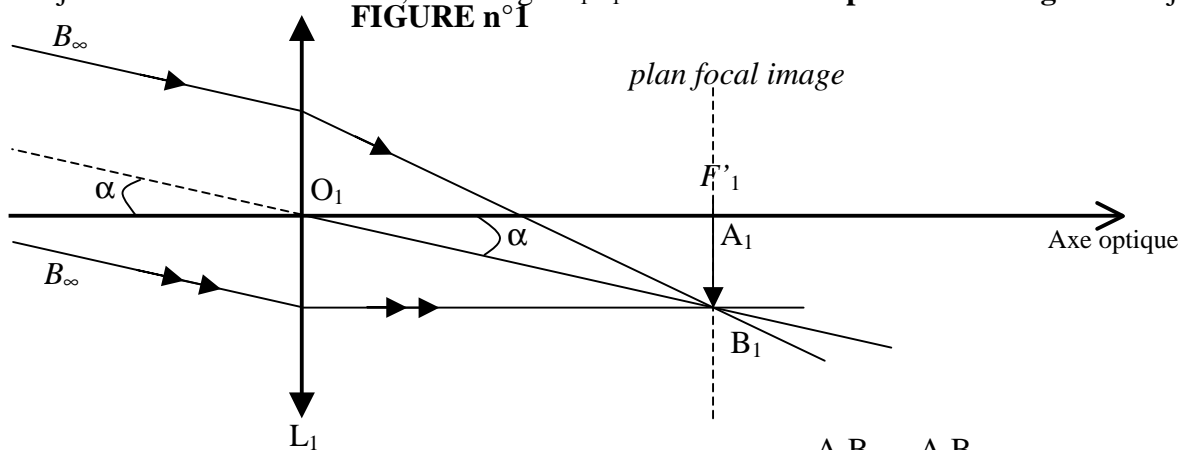


1. LA LUNETTE EST RENDUE AFOCALE

1.1.1. L'objet AB étant situé à l'infini, son image A₁B₁ se forme dans le **plan focal image** de l'objectif.



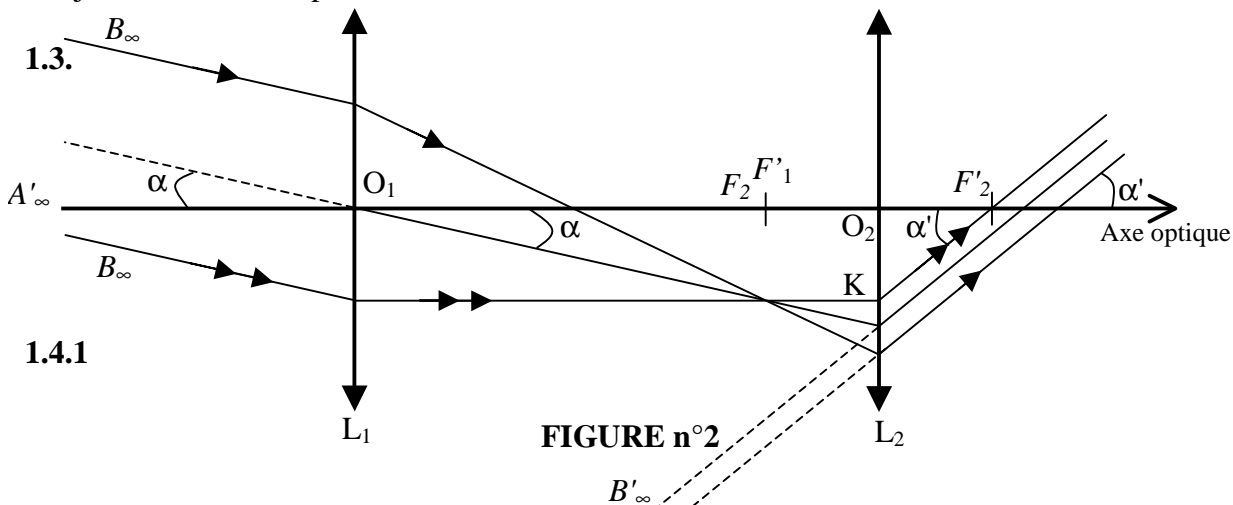
1.1.2. Dans le triangle (O₁, A₁, B₁) rectangle en A₁, on a $\tan \alpha \approx \alpha = \frac{A_1B_1}{O_1F'_1} = \frac{A_1B_1}{f'_1}$

$A_1B_1 = \alpha \cdot f'_1$

$A_1B_1 = 9,33 \times 10^{-3} \times 900 = \mathbf{8,40 \text{ mm}}$

1.2.1. On veut que l'image A'B' soit rejetée à l'infini, l'objet A₁B₁ doit être dans le **plan focal objet** de l'oculaire (L₂). A₁ est confondu avec F₂.

1.2.2. La lunette est afocale si le foyer objet F₂ de l'oculaire est confondu avec le foyer image F'₁ de l'objectif. On aura les points A₁, F'₁ et F₂ confondus.



F'₂ est symétrique de F₂ par rapport au centre optique O₂.

Le rayon ("2 flèches") est parallèle à l'axe optique, il émerge de la lentille en passant par F'₂. Les trois rayons émergent de L₂ parallèlement entre eux, car l'image B' est rejetée à l'infini.

1.4.1. α' est l'angle sous lequel on observe l'image définitive A'B' à travers l'oculaire.

1.4.2. Dans le triangle (O₂, F'₂, K) rectangle en O₂ : $\tan \alpha' = \alpha' = \frac{O_2K}{O_2F'_2}$, avec O₂K = A₁B₁ et A₁B₁ = α · f'₁

soit $\alpha' = \frac{\alpha \cdot f'_1}{f'_2}$

donc $\alpha' = \frac{9,33 \times 10^{-3} \times 900}{20} = \mathbf{0,42 \text{ rad}}$

1.5. $G = \frac{\alpha'}{\alpha} = \frac{f'_1}{f'_2}$

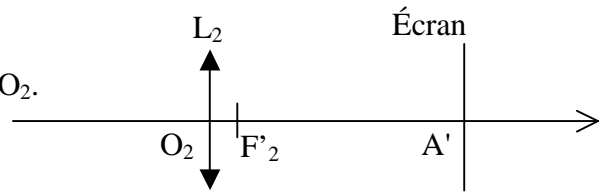
$$G = \frac{900}{20} = 45$$

2. OBSERVATION DES TACHES SOLAIRES

2.1. L'écran est situé à 30 cm de F'_2 et F'_2 est à 20 mm de O_2 .

$$\text{Donc } \overline{O_2A'} = \overline{O_2F'_2} + \overline{F'_2A'}$$

$$\overline{O_2A'} = 30 + 2,0 = 32 \text{ cm.}$$



2.2. relation de conjugaison appliquée à l'oculaire (L_2) : $\frac{1}{\overline{O_2A'}} - \frac{1}{\overline{O_2A_1}} = \frac{1}{\overline{O_2F'_2}}$

$$\frac{1}{\overline{O_2A'}} - \frac{1}{\overline{O_2F'_2}} = \frac{1}{\overline{O_2A_1}}$$

$$\frac{1}{\overline{O_2A_1}} = \frac{\overline{O_2F'_2} - \overline{O_2A'}}{\overline{O_2A'} \cdot \overline{O_2F'_2}}$$

$$\overline{O_2A_1} = \frac{\overline{O_2A'} \cdot \overline{O_2F'_2}}{\overline{O_2F'_2} - \overline{O_2A'}}$$

$$\overline{O_2A_1} = \frac{32 \times 2,0}{2,0 - 32} = -2,1 \text{ cm}$$

2.3. Quand la lunette était afocale, l'image intermédiaire se trouvait dans le plan focal objet de l'oculaire, soit à 2,0 cm de l'oculaire, on avait $\overline{O_2A_1} = -2,0$ cm. Elle est maintenant à 2,1 cm, on a donc éloigné l'oculaire de l'objectif.

2.4. $D' = 126$ mm représente $D = 1,39 \times 10^6$ km

$d' = 5$ mm représente d

donc $d' \cdot D = d \cdot D'$

$$\text{soit } d = \frac{d' \cdot D}{D'}$$

$$d = \frac{5 \times 1,39 \times 10^6}{126} = 5,5 \times 10^4 \text{ km}$$