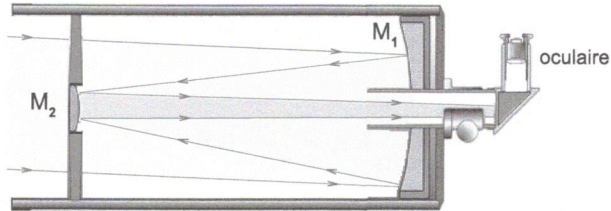


L'objectif d'un télescope de Cassegrain, du nom de son inventeur **Laurent Cassegrain** (1629-1693), est constitué de deux miroirs :

- un miroir primaire convergent M_1 . Ce miroir est percé d'une ouverture en son centre de façon à laisser passer la lumière ; l'image finale se forme derrière M_1 . Sa distance focale vaut : $f'_1 = -328 \text{ mm}$.
- un miroir secondaire divergent M_2 de distance focale $f'_2 = -160 \text{ mm}$



La distance entre les deux miroirs vaut : $e = S_1 S_2 = 220 \text{ mm}$.

Comme pour le télescope de Newton, l'image intermédiaire $A_1 B_1$ produite par M_1 se forme dans le plan focal de M_1 (objet à l'infini).

$$AB (\infty) \xrightarrow{M_1} A_1 B_1 (\text{plan } [F_1]) \xrightarrow{M_2} A' B'$$