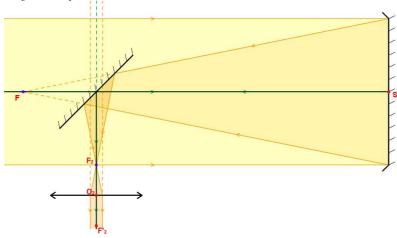
Le télescope de Newton et la mécanique céleste ex 6 page 38

- 1. Les lentilles des lunettes astronomiques étaient la cause d'aberrations chromatiques en raison du phénomène de dispersion de la lumière lorsque la lumière est réfractée : on voyait apparaître des irisations sur les images qui étaient donc floues. La réflexion par un miroir supprime donc ce phénomène de dispersion au niveau de l'objectif.
- 2. Trajet suivi par le faisceau lumineux :



- **3.** Améliorations apportées au prototype de Newton par Léon Foucault en 1857 :
 - ⇒ amélioration de la forme du miroir : utilisation d'un miroir parabolique,
 - ⇒ amélioration du revêtement : miroir en verre recouvert d'une couche d'argent.

Compléments:

 $\underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique_astro/a/aberration2.htm}\\ \underline{http://sciences-physiques.ac-dijon.fr/astronomie/lexique_astronomique/lexique/$

4. L'oculaire joue le rôle de loupe.

Si l'on veut obtenir un grossissement plus important, il faut choisir un oculaire de focale plus courte pour un télescope donné :

$$G = \frac{F_{\text{miroir sphèrique}}}{F_{\text{oculaire}}}$$

Remarque : plus le grossissement est élevé, moins l'image est lumineuse. En général, on privilégie la luminosité.