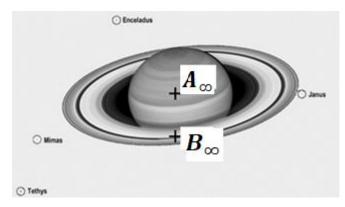
EXERCICE II - L'OBSERVATION DE SATURNE (5 points)

« Le 20 juin 2019, Saturne s'est retrouvée au plus près de la Terre à 1,36 milliard de kilomètres. [...] Le télescope spatial Hubble a pu photographier Saturne, particulièrement visible, car entièrement éclairée par le Soleil (figure 1). Saturne et son système d'anneaux offriront toujours un spectacle exceptionnel. [...] Ils sont composés de particules de glaces et de roches de plusieurs dizaines de milliers de kilomètres de dimension sur une très faible épaisseur. »

Source: d'après www.futura-sciences.com



<u>Figure 1</u>: Image de Saturne depuis le télescope spatial Hubble© Nasa, ESA, photo prise le 20 juin 2019, *https://hubblesite.org*

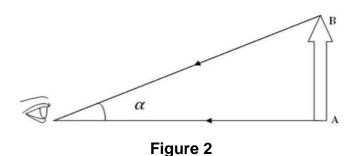
L'exercice proposé étudie la capacité de l'œil à profiter du « spectacle exceptionnel » que peut offrir l'observation de la planète Saturne à l'aide d'une lunette astronomique.

On repère sur la figure 1 deux points considérés comme infiniment éloignés de la Terre :

- le centre de la planète Saturne, noté A_∞;
- un point de l'anneau externe, noté B_∞.

Données:

- Distance $A_{\infty}B_{\infty} = 1.1 \times 10^8 \text{ m}.$
- La longueur d'onde de la radiation la plus lumineuse diffusée par Saturne est $\lambda = 705 \text{ nm}$.
- L'angle apparent α sous lequel est vu un objet AB à l'œil nu est représenté sur la figure 2.
- On considère qu'un œil normal ne peut pas distinguer deux points objets A et B très proches si l'angle apparent sous lequel ils sont vus est inférieur à 2,9 × 10⁻⁴ rad.



- L'angle apparent sous lequel le système d'anneaux de Saturne est vu depuis la Terre vaut $\alpha=8\times10^{-5}\,\mathrm{rad}$ quand Saturne est au plus près de la Terre.
- Pour des petits angles exprimés en radians, on peut écrire $\tan \alpha \approx \alpha$.
- Le pouvoir séparateur d'un instrument d'optique représente sa capacité à séparer deux points objets A et B très proches.

La limite de résolution angulaire d'un instrument d'optique est le plus petit angle apparent α_{\lim} sous lequel sont observés deux points objets dont la lunette donne des images distinctes.

D'après le critère de Rayleigh, deux points objets sont séparés si α (en radians) est supérieur à la limite de résolution α_{\lim} , c'est-à-dire $\alpha > \alpha_{\lim} = 1,22 \times \frac{\lambda}{D}$ où D est le diamètre de l'objectif et λ la longueur d'onde de la radiation émise avec le maximum d'intensité par les points objets observés.

23-PYCJ1NC1 6/13

Partie A - Limite de résolution d'une lunette astronomique et pouvoir séparateur de l'œil

La lunette astronomique et l'œil sont limités dans leur capacité à discerner deux points objets.

A.1. Déterminer s'il est possible ou non de profiter du « spectacle exceptionnel » que peut offrir l'observation de la planète Saturne avec ses anneaux à l'œil nu.

On observe Saturne avec une lunette astronomique dont un extrait de la notice technique est reproduit **figure 3**.

| Diamètre de l'objectif (en mm) | 70 |
|---------------------------------------|----------------|
| Distance focale de l'objectif (en mm) | 900 |
| Mouvement lent | à friction |
| Monture | azimutale |
| Ouverture | 70 |
| Distances focales des oculaires | 20 mm et 10 mm |
| Grossissement avec équipement livré | 45 X et 90 X |

Figure 3 : Extrait de la notice d'une lunette astronomique

- **A.2.** À partir du critère de Rayleigh, déterminer la limite de résolution angulaire α_{lim} de cette lunette commerciale.
- **A.3.** Indiquer si le phénomène ondulatoire limitant la résolution empêche ou pas l'observation de Saturne avec la lunette proposée.

Partie B - Formation de l'image de Saturne et de ses anneaux

Sur le schéma de l'ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (page 13/13), on modélise la lunette astronomique à l'aide de deux lentilles minces convergentes L_1 et L_2 , de centres optiques respectifs O_1 et O_2 et d'axe optique Δ .

La lunette afocale est réglée de façon à procurer les meilleures conditions d'observations. Elle donne d'un objet $A_{\infty}B_{\infty}$, situé à l'infini, une image $A_{\infty}'B_{\infty}'$ située à l'infini, observable sans accommoder pour un œil normal.

La planète Saturne et ses anneaux, supposés à l'infini, sont représentés sans souci d'échelle par $A_{\infty}B_{\infty}$, le point A_{∞} étant sur l'axe optique. Un rayon lumineux issu de B_{∞} est également représenté.

- **B.1.1.** Identifier sur le schéma de l'ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (page 13/13), l'objectif L₁ et l'oculaire L₂.
- B.1.2. Positionner sur le schéma de l'ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (page 13/13) :
 - les centres optiques respectifs O₁ et O₂;
 - le foyer image F'₁ de L₁ et le foyer objet F₂ de L₂ sans souci d'échelle mais de façon cohérente.
- B.2. Représenter sur le schéma de l'ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (page 13/13) :
 - l'image intermédiaire A_1B_1 de l'objet $A_{\infty}B_{\infty}$ donnée par l'objectif L_1 ;
 - le faisceau émergent de la lunette issu de B_{∞} et passant par les bords de l'objectif.

23-PYCJ1NC1 7/13

Partie C - Grossissement de la lunette astronomique

Le grossissement de la lunette est donné par l'expression : $G = \frac{\alpha'}{\alpha}$, α' étant l'angle sous lequel on voit l'image $A_{\infty}'B_{\infty}'$ de l'objet $A_{\infty}B_{\infty}$ à travers l'instrument.

- C.1. Repérer α' sur le schéma de l'ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (page 13/13).
- **C.2.** Établir l'expression du grossissement G en fonction des distances focales f_1' de l'objectif et f_2' de l'oculaire.

L'observateur utilise l'oculaire de distance focale 20 mm.

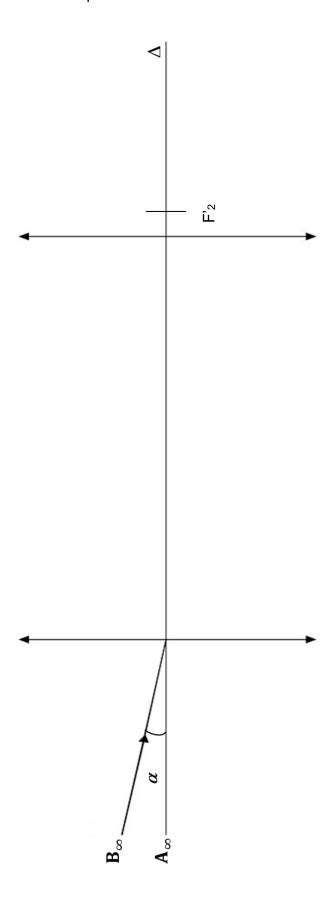
- C.3. Valider la valeur du grossissement « 45 X » de la lunette commerciale décrite en figure 3.
- **C.4.** Déterminer si l'œil peut théoriquement discerner les anneaux de Saturne avec l'aide de cette lunette.

Le candidat est invité à prendre des initiatives et à présenter la démarche suivie, même si elle n'a pas abouti. La démarche est évaluée et nécessite d'être correctement présentée.

23-PYCJ1NC1 8/13

ANNEXE II À RENDRE AVEC LA COPIE (même non complétée) EXERCICE II

Modélisation de la lunette astronomique



23-PYCJ1NC1 13/13