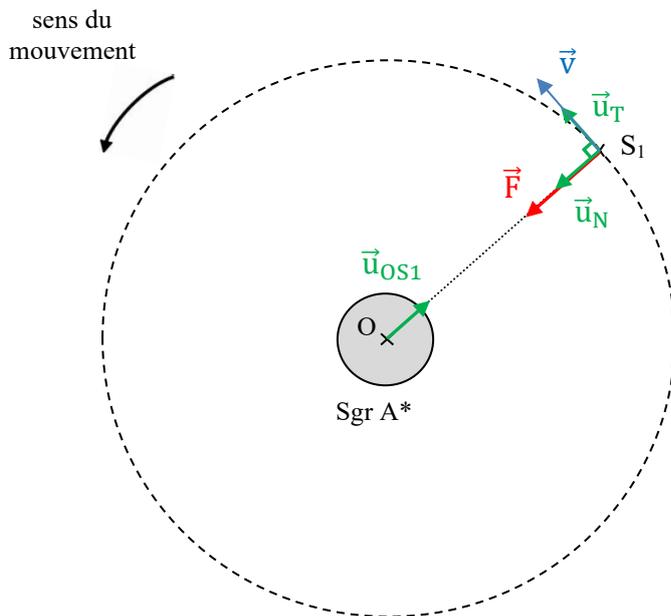


**Sagittarius A\***  
**(Bac Spécialité SI - Métropole - mars 2023)**

Corrigé réalisé par B. Louchart, professeur de Physique-Chimie  
 © <http://b.louchart.free.fr>

1.



2.

- système : {étoile  $S_1$ }
- référentiel : Sagittariusocentrique, considéré galiléen

- bilan des forces extérieures appliquées au système :  
 la force gravitationnelle exercée par Sgr A\* sur l'étoile  $S_1$  :

$$\vec{F}_{\text{SgrA}^*/S_1} = - \frac{GM_{A^*}M_{S_1}}{R^2} \vec{u}_{OS_1} = \frac{GM_{A^*}M_{S_1}}{R^2} \vec{u}_N$$

On néglige les forces gravitationnelles dues aux autres astres.

- D'après la 2<sup>ème</sup> loi de Newton,  $\Sigma \vec{F}_{\text{ext}} = M_{S_1} \vec{a}_{S_1}$   
 car le référentiel d'étude est considéré galiléen et la masse du système est constante.

$$\Rightarrow \vec{F}_{T/S} = M_{S_1} \vec{a}_{S_1} \Rightarrow M_{S_1} \vec{a}_{S_1} = \frac{GM_{A^*}M_{S_1}}{R^2} \vec{u}_N$$

$$\Rightarrow \vec{a}_{S_1} = \frac{GM_{A^*}}{R^2} \vec{u}_N$$

3. Dans le cas d'un point  $S_1$  ayant un mouvement circulaire de rayon  $R$ ,  $\vec{a}_{S_1} = \frac{dv}{dt} \vec{u}_T + \frac{v^2}{R} \vec{u}_N$

Or d'après la question précédente,  $\vec{a}_{S_1} = \frac{GM_{A^*}}{R^2} \vec{u}_N \Rightarrow \vec{a}_{S_1} = 0 \vec{u}_T + \frac{GM_{A^*}}{R^2} \vec{u}_N$

Par identification, on obtient :

$$\begin{cases} \frac{dv}{dt} = 0 & (1) \\ \frac{v^2}{R} = \frac{GM_{A^*}}{R^2} & (2) \end{cases}$$

D'après l'équation (1),  $\frac{dv}{dt} = 0 \Rightarrow v = \text{cte}$  : le mouvement est uniforme

4. D'après l'équation (2),  $\frac{v^2}{R} = \frac{GM_{A^*}}{R^2}$

$$\Rightarrow v^2 = \frac{GM_{A^*}}{R}$$

$$\Rightarrow v = \sqrt{\frac{GM_{A^*}}{R}}$$

5.

- Commençons par déterminer l'expression de la période de révolution  $T$  de  $S_1$  autour de Sgr  $A^*$   
C'est la durée qu'il faut pour que  $S_1$  effectue 1 tour sur sa trajectoire autour de la Sgr  $A^*$

$S_1$  parcourt, à vitesse constante, la distance  $\ell = 2\pi R$  pendant une durée  $\Delta t = T$

$$\Rightarrow v = \frac{\ell}{\Delta t} = \frac{2\pi R}{T}$$

$$\Rightarrow T = \frac{2\pi R}{v} = \frac{2\pi R}{\sqrt{\frac{GM_{A^*}}{R}}} = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM_{A^*}}}$$

- On en déduit que :  $T^2 = \frac{4\pi^2 R^3}{GM_{A^*}}$

donc que :  $\frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{GM_{A^*}}$

6. La courbe  $T^2 = f(a^3)$  est une droite passant par l'origine, donc  $T^2$  est proportionnel à  $a^3$  :  $T^2 = k \times a^3$ , où  $k$  est le coefficient directeur de la droite.

Le rapport  $\frac{T^2}{a^3}$  a donc la même valeur ( $k = 7,342 \times 10^{-26} \text{ s}^2 \cdot \text{m}^{-3}$ ) pour les 5 étoiles étudiées.

La 3<sup>ème</sup> loi de Kepler est donc vérifiée pour ces 5 étoiles.

7.

$$\blacksquare \quad k = \frac{4\pi^2}{GM_{A^*}} \Rightarrow M_{A^*} = \frac{4\pi^2}{Gk} = \frac{4\pi^2}{6,67 \times 10^{-11} \times 7,342 \times 10^{-26}} = 8,06 \times 10^{36} \text{ kg}$$

▪ Comparons-la à celle du Soleil.

$$\frac{M_{A^*}}{M_S} = \frac{8,06 \times 10^{36}}{1,989 \times 10^{30}} = 4,05 \times 10^6$$

$\Rightarrow M_{A^*} = 4,05 \times 10^6 \times M_S$ , c'est-à-dire 4,05 millions de masses solaires.

Étudions si c'est en accord les résultats de l'exploitation des observations du télescope ESO-VLT en 2021 :  $(4,30 \pm 0,01)$  millions de masses solaires.

$$\left| \frac{4,30 - 4,05}{0,01} \right| = 25 \geq 2 \Rightarrow \text{le résultat obtenu n'est pas compatible}$$