

1. Dans le référentiel dans lequel l'étoile est fixe, un élément de fluide  $d^3\tau$  est en équilibre sous l'action de la force gravitationnelle  $\rho \vec{g} d^3\tau$  et de la force résultante de pression  $-\overrightarrow{\text{grad}} p d^3\tau$  (expression à savoir démontrer dans la cas 1D en coordonnées cartésiennes). En passant aux forces volumiques :

$$\rho \vec{g} = \overrightarrow{\text{grad}} p$$

Avec l'équation d'état :  $\overrightarrow{\text{grad}} p = k\rho \frac{d\rho}{dr} \vec{u}_r$ , d'où  $\rho \vec{g} = k\rho \frac{d\rho}{dr} \vec{u}_r$ .

2. L'analogie de la densité volumique de charge est la masse volumique et l'analogie de  $\varepsilon_0$  est  $-4\pi\mathcal{G}$ , donc  $\Delta V - 4\pi\mathcal{G}\rho = 0$ .

$$\frac{1}{r} \frac{d^2}{dr^2} (rV(r)) - 4\pi\mathcal{G}\rho = 0 \quad (1)$$

$\vec{g} = -\overrightarrow{\text{grad}}(V)$ . Or avec la question 1,  $\vec{g} = \frac{1}{\rho} \overrightarrow{\text{grad}} p = k \frac{d\rho}{dr} \vec{u}_r$ , donc  $V(r) = -k\rho(r) + Cte$ . En remplaçant dans (1), on trouve bien l'équation demandée.

3. On résout l'équation en  $r\rho(r)$  qui est de type oscillateur harmonique :

$$r\rho(r) = A \sin\left(\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}} r\right) + B \cos\left(\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}} r\right)$$

4. Avec les CL en 0,  $B = 0$  et  $A\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}} = \rho_0$ , soit  $\rho(r) = \frac{\rho_0}{r\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}}} \sin\left(\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}} r\right)$ .

Avec la CL en R, on a nécessairement :  $\sqrt{\frac{4\pi\mathcal{G}}{k}} R = n\pi$ ,  $n$  entier. Par ailleurs la masse volumique ne peut pas être négative, donc  $n = 1$  et le rayon est bien indépendant de la masse :

$$R = \sqrt{\frac{\pi k}{4\mathcal{G}}}$$

et  $\rho(r) = \frac{\rho_0 R}{r\pi} \sin\left(\pi \frac{r}{R}\right)$

5. Tout plan passant par le centre de l'étoile est plan de symétrie de la distribution de masse, donc le champ de gravitation en O appartient à tous ces plans, il est donc nul.

À la surface  $\vec{g} = k \frac{d\rho}{dr} \vec{u}_r = k\rho_0 \left[ \frac{R}{R\pi} \frac{\pi}{R} \cos(\pi) \right] \vec{u}_r = -\frac{k\rho_0}{R} \vec{u}_r$