

# Potentiel et densité

## 1 Mise en route

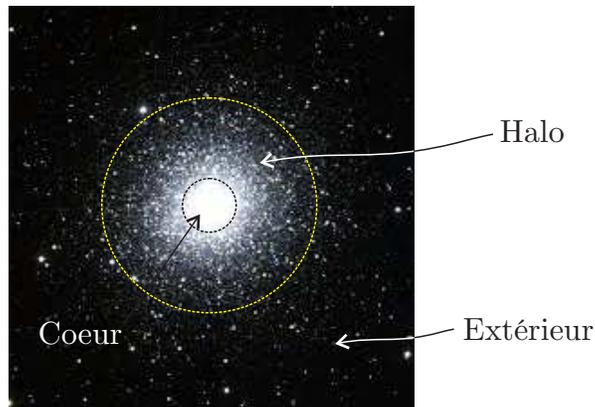
Déterminer le potentiel gravitationnel à l'intérieur et à l'extérieur d'une boule homogène de rayon  $R$  et de masse volumique  $\rho = cste$ .

## 2 Potentiel dans un amas globulaire

Les amas globulaires sont des objets constitués d'une dizaine à quelques centaines de milliers d'étoiles. Ils possèdent la symétrie sphérique. La répartition volumique de leur masse peut être approchée par une distribution de la forme

$$\rho = \begin{cases} \rho_0 = cste & \text{si } r < r_0 & \text{cœur} \\ \left(\frac{r_0}{r}\right)^\alpha \rho_0 & \text{si } r_0 < r < R & \text{halo} \\ 0 & \text{si } r > R & \text{extérieur} \end{cases}$$

Le paramètre  $\alpha$  caractérise le degré d'évolution de l'amas : lorsqu'il est jeune  $\alpha = 4$  puis lors de l'évolution de l'amas  $\alpha \rightarrow 2$ ,  $\rho_0$  et  $R \rightarrow \infty$



1. Déterminer le potentiel d'un jeune amas.
2. Vers quelle valeur la masse de l'amas semble évoluer ?

## 3 Le potentiel képlérien jaugé

On considère le mouvement d'une étoile dans le potentiel de champ moyen d'une galaxie de la forme

$$\psi = -GM(u + au^2) \quad (1)$$

avec  $u = 1/r$  inverse de la distance de l'étoile au centre galactique, et  $a$  un paramètre réel strictement négatif. Le terme en  $u^2$  a été nommé jauge dans un travail remarquable...

1. Indiquer pourquoi le mouvement de l'étoile s'effectue dans un plan.
2. Quelles sont les grandeurs conservées lors du mouvement ?

3. Calculer la densité associée au potentiel (1), en déduire que  $a$  est nécessairement négatif. Interpréter  $|a|$  sachant que la masse de la galaxie est  $M$ .

4. Montrer que si l'on impose  $\dot{r}(0) = 0$ , l'équation polaire du mouvement s'écrit

$$r(\theta) = \frac{p}{1 + \alpha p \cos(K\theta)} \quad \text{avec } p = \frac{\Lambda^2 K^2}{\mu} \quad \text{et } K = 1 + \frac{2|a|\mu}{\Lambda^2} > 0$$

où  $\alpha$  est une constante d'intégration arbitraire. Déterminer l'expression du demi-grand axe jaugé  $a_j = \frac{r_{\min} + r_{\max}}{2}$ . Dessinez quelques orbites.

5. Montrer que l'énergie massique s'écrit

$$\xi = -\alpha \frac{\mu}{2a_j} \quad \text{avec } a_j = \frac{r_{\min} + r_{\max}}{2}$$

Question subsidiaire : Déterminer la période de la fonction  $r(t)$  et vérifier qu'elle ne dépend que de  $\xi$  et pas de  $\Lambda$ .