

Ecole Doctorale  
d'Astronomie et d'Astrophysique  
d'Ile de France

Examen de Gravitation

Décembre 2013

durée 3H00

*Les notes de cours et le livre du cours sont autorisés*

Le gravidyne  
ou  
natation gravitationnelle

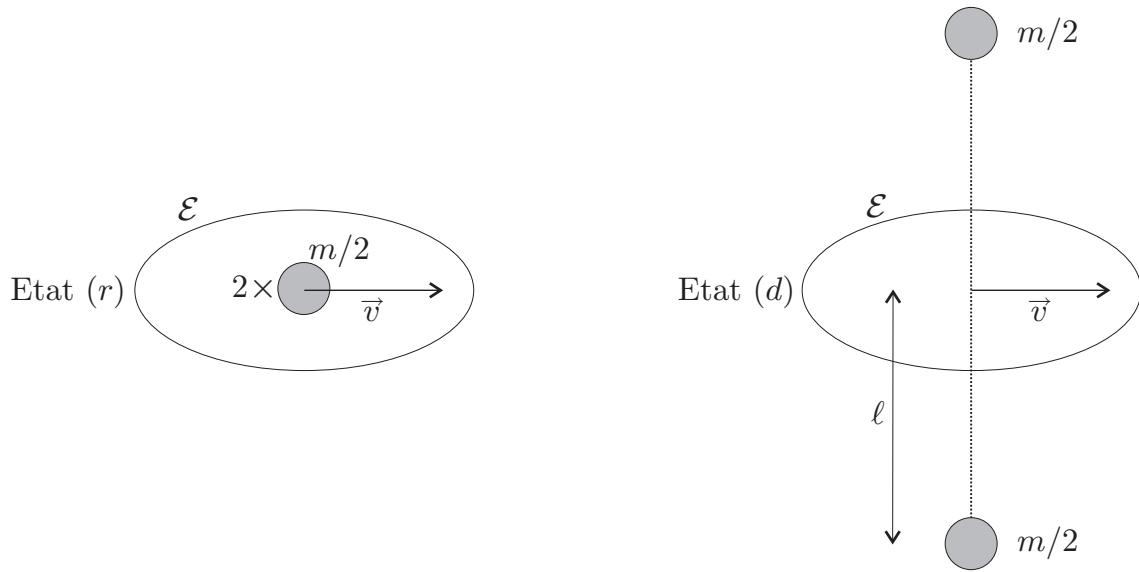
Ce sujet a été conçu spécialement pour cette occasion par le professeur de ce cours J. Perez  
Vous pouvez en obtenir une correction en lui écrivant

Le gravidyne est un vaisseau spatial gravitationnel extraordinaire fruit en 1964, de l'imagination du non moins extraordinaire **Vladimir V. Beletski**. À l'occasion du premier anniversaire de sa disparition nous avons tenu à lui rendre hommage à travers ce modeste sujet...

Le gravidyne est un vaisseau spatial  $\mathcal{E}$  pouvant déployer symétriquement à la distance  $\ell$  et le long d'un axe orthogonal à sa vitesse instantanée, deux boules de masses  $m/2$ . Ces boules sont maintenues grâce à des cables dont la masse est négligée. La masse du vaisseau est négligeable devant  $m$ . Le déploiement ou le repliement des boules même s'il coûte une énergie au vaisseau se fait en un temps que l'on négligera dans ce problème. Comme nous allons le voir et l'étudier, la propulsion du gravidyne est assurée par le seul déploiement ou repliement des boules.

Pour simplifier l'étude on considère que le vaisseau ne peut se trouver que dans l'un des deux états suivants :

- dans l'état replié ( $r$ ) les deux masses n'en font qu'une et le vaisseau  $\mathcal{E}$  est assimilé à un point de masse  $m$  ;
- dans l'état déployé ( $d$ ) les deux masses forment une hantèle dont le centre est occupé par le vaisseau. L'axe de cette hantèle reste en permanence orthogonal au vecteur vitesse de  $\mathcal{E}$ .



On satellise le gravidyne dans l'état ( $r$ ) sur une orbite dans le champ de gravitation d'un astre représenté par un point de masse  $M$  très supérieure à  $m$ . On se place dans le référentiel centré sur  $M$ , à l'instant initial le vaisseau possède une vitesse  $\vec{v}$  une énergie mécanique totale  $E_0 = mh_0 < 0$  et se trouve à une distance  $r$  de la masse  $M$ . On posera  $\mu = GM$ . Les deux boules sont supposées ponctuelles.

1. Dans quelles conditions le référentiel d'étude est-il galiléen ?
2. Montrer que le mouvement de  $E$  s'effectue dans un plan  $\Pi$  que l'on précisera.
3. Montrer que dans  $\Pi$  le mouvement de  $E$  dans l'état ( $r$ ) est une ellipse dont on précisera le paramètre focal  $p$ , l'excentricité  $e$ . Montrer que  $r \in [r_0, R_0]$ , on exprimera les bornes de cet intervalle en fonction de  $p$  et  $e$ . Comment s'appellent les points  $P$  et  $A$  de la trajectoire correspondants aux distances  $r_0$  et  $R_0$ .

4. La position de  $E$  est repérée dans  $\Pi$  par sa distance  $r$  à  $M$  et par l'angle  $f = \widehat{PM\mathcal{E}}$ . Démontrer que le module  $v$  de la vitesse de  $E$  sur son orbite est donné par la relation

$$v^2 = \frac{\mu}{p} [1 + e^2 + 2e \cos f]$$

En déduire une expression de  $h_0$  en fonction de  $\mu$ ,  $p$  et  $e$  puis celle donnant  $h_0$  en fonction de  $\mu$  et de la somme  $a = r_0 + R_0$ .

5. Montrer que dans l'état  $(d)$  le gravidyne possède une énergie potentielle

$$E_p(r) = -\frac{\mu m}{r\sqrt{1+\alpha^2}}$$

où l'on exprimera  $\alpha$  en fonction de  $\ell$  et  $r$ .

6. Le système est initialement dans l'état  $(r)$  arrivé en  $r_0$  le vaisseau déploie ses masses et passe dans l'état  $(d)$ . Ce déploiement est supposé infiniment bref et ne modifie pas la vitesse instantanée du vaisseau. Montrer que l'énergie massique du vaisseau passe alors de la valeur  $h_0$  à la valeur  $h_1 = h_0 + \Delta h_1$ . En utilisant un développement limité adéquat, on exprimera  $\Delta h_1$  en fonction de  $\mu$ ,  $\ell$  et  $r_0$ .
7. La variation d'énergie étant petite on suppose que les éléments de l'orbite dans l'état  $(d)$  deviennent des éléments osculateurs des éléments de l'orbite dans l'état  $(r)$ , notamment la relation entre  $h$ ,  $r_{\min}$  et  $r_{\max}$  reste valable entre les éléments osculateurs. Déterminer l'expression de la nouvelle distance maximale  $R_1$  atteinte dans l'état  $(d)$ . Toujours grâce à un développement limité adéquat, on exprimera  $R_1$  en fonction de  $R_0$ ,  $r_0$  et  $\ell$ .
8. Une fois arrivé en  $R_1$  le vaisseau replie ses masses et repasse dans l'état  $(r)$ , ce repliement s'effectue avec les mêmes caractéristiques que le déploiement. Déterminer la valeur de la nouvelle distance minimale  $r_1$  qu'il est alors capable d'atteindre dans cet état.
9. Résumer le cycle déploiement-repliement sur un diagramme représentant les potentiels effectifs dans les états  $(r)$  et  $(d)$  en précisant les différents apoastres et périastres. Expliquer comment le gravidyne peut s'extraire du champ de gravitation de l'objet de masse  $M$ .
10. Estimer le temps nécessaire pour l'extraction du gravidyne depuis une orbite circulaire de rayon  $r_c$ . On calculera la variation d'énergie globale sur le premier cycle à partir de laquelle on concluera.
11. Dans quel(s) cas un gravidyne équipé de boules déployables à 100 km est-il efficace ? On pourra procéder à quelques applications numériques avec la terre ( $r_{\oplus} = 6,5 \cdot 10^6$  m et  $m_{\oplus} = 6 \cdot 10^{24}$  kg), le soleil ( $r_{\odot} = 7 \cdot 10^8$  m et  $m_{\odot} = 2 \cdot 10^{30}$  kg) ou même Sirius B ( $r_{s_B} = 1 \cdot 10^7$  m et  $m_{s_B} = 2 \cdot 10^{30}$  kg) et on rappelle que  $G = 6,7 \cdot 10^{-11}$  m<sup>3</sup>.kg<sup>-1</sup>.s<sup>-2</sup>.