

Examen de Mécanique Analytique

Professeur: P. De los Rios

Epreuve du 23 février 2006 - Durée: 4 heures - Sans document

N.B.: Les intégrales nécessaires pour cette épreuve sont indiquées sur la dernière page.

Exercice 1 Régulateur de force centrifuge (8 points)

On considère le système représenté sur la figure 1. Un losange plan $ABCD$ peut tourner autour d'un axe vertical z tel que le point A est fixé à l'axe et le point C peut se déplacer librement le long de l'axe z . Deux masses m sont fixées aux points B et D et un ressort de constante d'élasticité k et de longueur au repos nulle relie les points A et C . Les tiges (chacune de longueur a), le ressort et les points A et C sont considérés sans masses. Les angles du losange sont variables (pour autant que le losange reste plan) et le système est soumis à la pesanteur. On note φ l'angle mesurant la rotation autour de l'axe z .

- Ecrire le Lagrangien de ce système dans les coordonnées appropriées.
- Etablir les équations d'Euler-Lagrange et déterminer les constantes du mouvement. Ecrire le hamiltonien du système.
- Considérer que le système ne tourne pas ($\dot{\varphi} = 0$), c'est-à-dire que le système oscille verticalement

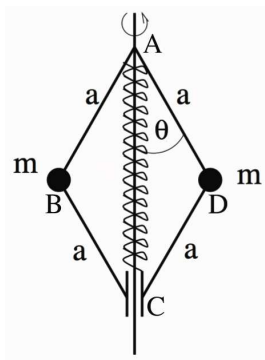


Figure 1: Régulateur de force centrifuge

seulement. Trouver le point d'équilibre stable du système et calculer la fréquence des petites oscillations autour de ce point. Que se passe-t-il avec les coordonnées du point d'équilibre si la constante k du ressort est très petite? (Ne pas considérer ce cas pour calculer la fréquence des petites oscillations.)

Question bonus (2 points):

Supposons maintenant que le système tourne rapidement avec un moment cinétique L_z très grand. Quelle est la position d'équilibre dans ce cas? Pour trouver la solution de l'équation obtenue, imaginer la position approximative du point C et effectuer un développement limité autour de ce point.

Exercice 2 *Extrémalisation (7 points)*

Dans le plan (x, y) , on considère la propagation de la lumière dans un milieu d'indice de réfraction n variable. On sait que la lumière minimise la fonctionnelle

$$S = \int_{\text{chemin}} n(x, y) ds,$$

où $ds^2 = dx^2 + dy^2$. On place un laser centré en $A = (0, 0)$ et pointé dans une direction faisant un angle α avec le côté positif de l'axe x . Trouver la trajectoire $y(x)$, puis $x(y)$, du faisceau lumineux dans le cas où $n(x, y) = n(x) = \sqrt{n_0 + ax^2}$ avec $n_0 > 1$ et $a > 0$. Faire une esquisse de la trajectoire.

Question bonus (2 points):

Considérer le cas $a < 0$. Discuter et esquisser la trajectoire. Cette trajectoire, est-elle le minimum global de l'action?

Exercice 3 *Potentiel exponentiel (6 points)*

On considère une particule de masse m , effectuant un mouvement uni-dimensionnel dans un potentiel exponentiel

$$V(q) = V_0 e^{q/q_0} ,$$

où V_0 et q_0 sont des constantes positives.

- a) Ecrire le hamiltonien $H(q, p)$ et tracer le potentiel et le portrait de phase.
- b) Ecrire l'équation de Hamilton-Jacobi et trouver une expression sous la forme d'une intégrale pour la solution $W(q, \alpha)$.
- c) Effectuer la transformation canonique correspondante à cette solution.

$$F_2(q, P; t) := W(q, \alpha =: P) .$$

Calculer le nouveau hamiltonien $K(Q, P)$ et trouver la solution dans les nouvelles coordonnées $Q(t)$ et $P(t)$.

- d) En déduire les fonctions $q(t)$ et $p(t)$ solution du problème.

Indication:

La fonction génératrice du type $F_2(q_i, P_i)$ d'une transformation canonique satisfait les équations suivantes:

$$p_i = \frac{\partial F_2}{\partial q_i} , \quad Q_i = \frac{\partial F_2}{\partial P_i}$$

Exercice 4 *Vingt mille lieues sous les mers ... (9 points)*

D'après Jules Verne on s'imagine qu'il est possible de creuser un tunnel rectiligne entre deux points opposés à la surface de la terre (rayon: R_T , masse: M), tel que le tunnel passe par le centre de la terre. A partir d'une position initiale $r = r_0$ où r est la distance mesurée depuis le centre de la terre, on laisse tomber une particule de masse m dans le tunnel. La particule commence donc à osciller entre le point $r = r_0$ et un autre point $r = r_0$ de même distance du centre, mais opposé de celui-ci.

A l'extérieur de la terre ($r > R_T$) le mouvement de la particule est décrit par le potentiel de gravité usuel. A l'intérieur de la terre ($r \leq R_T$) on suppose que les frottements dans le tunnel sont négligeables et que la terre est homogène, ce qui conduit à une énergie potentielle de la forme

$$V(r) = \begin{cases} -\frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) & r < R_T \\ -\frac{GMm}{r} & r \geq R_T \end{cases}, \quad (1)$$

où G est la constante de gravitation.

a) Ecrire le hamiltonien $H(r, p)$ et tracer le potentiel et le portrait de phase en représentant tous les types de trajectoires possibles avec leurs énergies correspondantes.

b) Exprimer la position initiale r_0 de la particule en fonction de son énergie E . Calculer la variable action-angle I . Distinguer bien les cas $r_0 \leq R_T$ et $r_0 > R_T$!

c) Pour $r_0 < R_T$ calculer la fréquence de l'oscillation et vérifier le résultat obtenu en utilisant l'équation de Newton.

Question bonus: (2 points)

En supposant que la terre est une sphère composée de matière de densité constante ρ , prouver que l'énergie potentielle de gravité est bien décrite par (1).

Tableau des intégrales:

$$\begin{aligned} \int_a^b \sqrt{\frac{b-r}{r}} &= \frac{b\pi}{2} - \sqrt{a(b-a)} - b \arctan \left(\sqrt{\frac{a}{b-a}} \right), \quad 0 < a < b \\ \int \frac{dx}{x} \frac{1}{\sqrt{a-x}} &= -\frac{2}{\sqrt{a}} \operatorname{artanh} \left(\sqrt{\frac{a-x}{a}} \right) \\ \int \frac{dx}{\sqrt{1+x^2}} &= \operatorname{arsinh}(x) \\ \int \frac{dx}{\sqrt{1-x^2}} &= \operatorname{arcsin}(x) \\ \int_0^a dx \sqrt{a^2 - x^2} &= \frac{\pi a^2}{4}, \quad a > 0 \\ \int_0^b dx \sqrt{a^2 - x^2} &= \frac{1}{2} \left[b\sqrt{a^2 - b^2} + a^2 \arctan \left(\frac{b}{\sqrt{a^2 - b^2}} \right) \right], \quad 0 < b < a. \end{aligned}$$

Exercice 1 *Régulateur de force centrifuge (8 points)*

a) Le Lagrangien du système est :

(1 point)

$$L = ma^2(\dot{\theta}^2 + \sin^2 \theta \dot{\phi}^2) + 2mga \cos \theta - 2ka^2 \cos^2 \theta$$

b) Le Lagrangien ne dépend pas de ϕ donc le moment cinétique autour de l'axe est conservé:

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = \text{const} = L_z = 2ma^2 \sin^2 \theta \dot{\phi}.$$

Le Lagrangien ne dépend pas du temps, la fonction hamiltonienne, qui correspond ici à l'énergie est conservée

(1 point)

$$h = E = ma^2(\dot{\theta}^2 + \sin^2 \theta \dot{\phi}^2) - 2mga \cos \theta + 2ka^2 \cos^2 \theta.$$

Les équations du mouvement sont:

(1 point)

$$2ma^2 \ddot{\theta} = -2mga \sin \theta + 4ka^2 \cos \theta \sin \theta + 2ma^2 \sin \theta \cos \theta \dot{\phi}^2, \quad (2)$$

$$\sin^2 \theta \ddot{\phi} + 2 \sin \theta \cos \theta \dot{\theta} \dot{\phi} = 0. \quad (3)$$

Le hamiltonien est :

(1 point)

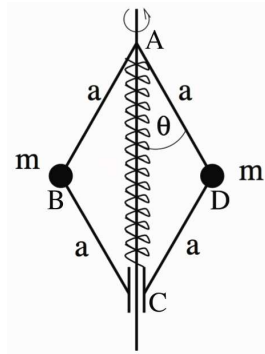
$$H = \frac{p_\theta^2}{4ma^2} + \frac{p_\phi^2}{4ma^2 \sin^2 \theta} - 2mga \cos \theta + 2ka^2 \cos^2 \theta$$

c) De la première équation du mouvement, avec $\dot{\theta} = \dot{\phi} = 0$, on tire:

$$\cos \theta = \frac{mg}{2ka} \quad \text{ou} \quad \sin \theta = 0$$

On effectue un développement limité ($\theta = \theta_0 + t$) autour du point stable $\theta_0 = \arccos \frac{mg}{2ka}$. Notons premièrement: (1 point)

$$\cos \theta = \cos(\theta_0 + t) = \cos \theta_0 - t \sin \theta_0 + \mathcal{O}(t^2), \quad \sin(\theta_0 + t) = \sin \theta_0 + t \cos \theta_0 + \mathcal{O}(t^2)$$



En insérant ces développements dans la première equation du mouvement, avec toujours $\dot{\phi} = 0$, on trouve:

$$\ddot{t} = -\frac{2k}{m} \left(1 + \frac{m^2 g^2}{4k^2 a^2} \right) t$$

La fréquence est donc $\omega = \sqrt{\frac{2k}{m} \left(1 + \frac{m^2 g^2}{4k^2 a^2} \right)}$. (2 point)

Si $k < mg/2a$ l'angle θ_0 n'existe pas, et le point $\theta = 0$ est stable. En effet, la dérivée seconde du potentiel est:

$$\frac{\partial^2 V}{\partial \theta^2} = 2mga \cos \theta - 2ka^2(2 \cos \theta - 1).$$

Au point θ_0 , on a $V'' = 2ka^2 - m^2 g^2/k > 0$ le point est donc stable, Au point $\theta = 0$, on a $V'' = -4ka + 2mga^2$ qui est stable si $k < mg/2a$ (1 point)

Question bonus: Si le moment cinétique $L_z \rightarrow \infty$, l'angle $\theta \rightarrow \pi/2$. Le développement $\theta = \pi/2 - t$ dans la première équation du mouvement donne (en remplaçant $\dot{\phi}$ par le moment cinétique):

$$2mga + 4ka^2 t = \frac{t L_z}{2ma^2}$$

d'où:

$$t = \frac{2mga}{\frac{L_z}{2ma^2} + 4ka^2}. \quad (2 \text{ point})$$

Exercice 2 Extrémalisation (7 points)

On paramétrise l'élément de longueur ds par rapport à la variable x (comme seul x intervient dans $n(x)$): (2 point)

$$ds = \sqrt{\frac{dy^2}{dx^2} + 1} dx = \sqrt{y'^2 + 1} dx$$

l'action devient:

$$S = \int \sqrt{n_0 + ax^2} \sqrt{y'^2 + 1} dx,$$

elle est indépendante de y , il y a donc une quantité conservée (on peut aussi utiliser l'équation du mouvement): (1 point)

$$\frac{d}{dy'} \left(\sqrt{n_0 + ax^2} \sqrt{y'^2 + 1} \right) = \text{const} =: A = \sqrt{n_0 + ax^2} \frac{y'}{\sqrt{y'^2 + 1}}.$$

On tire:

$$y'(x) = \frac{A}{\sqrt{n_0 + ax^2 - A^2}}$$

d'où

$$y(x) = \frac{A}{\sqrt{n_0 - A^2}} \int dx \sqrt{\frac{1}{1 + \frac{a}{n_0 - A^2} x^2}}.$$

On effectue le changement de variable $z = \sqrt{\frac{a}{n_0 - A^2}} x$, et à l'aide des indications, on trouve:

$$y(z) = \frac{A}{\sqrt{a}} \text{arsinh}(z) + B.$$

En revenant à la variable x :

(1 point)

$$y(x) = \frac{A}{\sqrt{a}} \operatorname{arsinh} \left(\sqrt{\frac{a}{n_0 - A^2}} x \right) + B.$$

La condition initiale $y(0) = 0$ implique $B = 0$. Alors que l'angle d'émission du faisceau lumineux $y'(0) = \tan(\alpha)$ donne $A^2 = n_0 \sin^2 \alpha$. Noter qu'on a bien $A^2 < n_0$ et toutes les racines sont bien définies. En résumé:

(2 point)

$$y(x) = \sqrt{\frac{n_0}{a}} \sin \alpha \operatorname{arsinh} \left(\sqrt{\frac{a}{n_0 \cos \alpha}} \frac{x}{\cos \alpha} \right), \quad x(y) = \sqrt{\frac{n_0}{a}} \cos \alpha \sinh \left(\sqrt{\frac{a}{n_0 \sin \alpha}} \frac{y}{\sin \alpha} \right).$$

Schema de la trajectoire...

(1 point)

Question bonus:

On effectue le même calcul et on obtient:

$$y(x) = \sqrt{\frac{n_0}{a}} \sin \alpha \arcsin \left(\sqrt{\frac{a}{n_0 \cos \alpha}} \frac{x}{\cos \alpha} \right), \quad x(y) = \sqrt{\frac{n_0}{a}} \cos \alpha \sin \left(\sqrt{\frac{a}{n_0 \sin \alpha}} \frac{y}{\sin \alpha} \right).$$

La trajectoire du faisceau oscille autour de l'axe y . C'est en fait le principe d'une fibre optique, et la trajectoire n'est pas le minimum global de l'action: pour aller de l'origine à un point très éloigné sur l'axe y , il vaut mieux aller dans la zone où n est petit, c'est-à-dire loin de l'axe y suivre l'axe pendant la distance voulue puis y revenir. Hereusement, la lumière ne recherche pas ici le minimum global! La trajectoire obtenue est probablement un minimum local, mais cette question dépasse le cadre de ce cours et la témérité des assistants...

(2 point)

Exercice 3 Potentiel exponentiel (6 points)

a) Hamiltonien :

(1 point)

$$H(q, p) = \frac{p^2}{2m} + V(q) = \frac{p^2}{2m} + V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right)$$

Portrait de phase...

(1 point)

b) Vu que le hamiltonien ne dépend pas explicitement du temps, l'équation de Hamilton-Jacobi devient

(1 point)

$$\begin{aligned} H \left(q, \frac{\partial W}{\partial q} \right) &= \alpha \\ \Leftrightarrow \frac{1}{2m} \left(\frac{\partial W}{\partial q} \right)^2 + V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) &= \alpha \\ \Rightarrow \pm \frac{\partial W}{\partial q} &= \sqrt{2m \left(\alpha - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)} \\ \Rightarrow W(q, \alpha) &= \pm \int dq \sqrt{2m \left(\alpha - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)}. \end{aligned}$$

c) La transformation canonique engendrée par la fonction génératrice

$$F_2(q, P; t) := W(q, \alpha =: P) = \int dq \sqrt{2m \left(P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)}$$

conduit a un nouveau hamiltonien donné par

$$K(Q, P) = P ,$$

dont les équations canoniques s'écrivent

$$\dot{P} = -\frac{\partial K}{\partial Q} = 0$$

$$\dot{Q} = \frac{\partial K}{\partial P} = 1$$

avec les solutions presque triviales

$$P(t) = \text{const} =: P_0$$

$$Q(t) = t + Q_0 ,$$

où Q_0 et P_0 sont des constantes.

(1 point)

d) Il reste maintenant de trouver des relation entre les nouvelles et les anciennes coordonnées. On sait déjà que

$$p = \frac{\partial F_2}{\partial q} = \sqrt{2m \left(P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)} .$$

L'autre équation de base pour la transformation canonique donne

$$\begin{aligned} Q = \frac{\partial F_2}{\partial P} &= \frac{\partial}{\partial P} \left[\int dq \sqrt{2m \left(P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)} \right] \\ &= \int dq \frac{\partial}{\partial P} \left[\sqrt{2m \left(P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)} \right] \\ &= \sqrt{\frac{m}{2}} \int \frac{dq}{\sqrt{P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right)}} . \end{aligned}$$

En effectuant la substitution $y = V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right)$ on trouve

$$\begin{aligned} Q &= \sqrt{\frac{m}{2}} q_0 \int \frac{dy}{y} \frac{1}{\sqrt{P - y}} \\ &= -\sqrt{\frac{2m}{P}} q_0 \text{Artanh} \left(\sqrt{\frac{P - y}{P}} \right) . \end{aligned}$$

Avec la solution $Q(t) = t + Q_0$ et $P(t) = P_0$ on peut résoudre l'équation pour $q(t)$:

(1 point)

$$\begin{aligned} \frac{t + Q_0}{q_0} \sqrt{\frac{P_0}{2m}} &= -\text{Artanh} \left(\sqrt{\frac{P_0 - y}{P_0}} \right) \\ \Rightarrow \tanh^2 \left(\sqrt{\frac{P_0}{2m}} \frac{t + Q_0}{q_0} \right) &= \frac{P_0 - V_0 \exp \left(\frac{q(t)}{q_0} \right)}{P_0} \\ \Rightarrow V_0 \exp \left(\frac{q(t)}{q_0} \right) &= P_0 \left[1 - \tanh^2 \left(\sqrt{\frac{P_0}{2m}} \frac{t + Q_0}{q_0} \right) \right] \\ \Rightarrow q(t) &= q_0 \ln \left\{ \frac{P_0}{V_0} \left[1 - \tanh^2 \left(\sqrt{\frac{P_0}{2m}} \frac{t + Q_0}{q_0} \right) \right] \right\} . \end{aligned}$$

Finalement, on obtient pour l'impulsion

(1 point)

$$p(t) = \sqrt{2m \left(P - V_0 \exp \left(\frac{q}{q_0} \right) \right)} = \sqrt{2mP_0} \tanh \left(\sqrt{\frac{P_0}{2m}} \frac{t + Q_0}{q_0} \right) .$$

Exercice 4 *Vingt mille lieues sous les mers ... (9 Points)*

a) Hamiltonien:

$$H(q, p) = \frac{p^2}{2m} + V(r) ,$$

avec

$$V(r) = \begin{cases} -\frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) & r < R_T \\ -\frac{GMm}{r} & r \geq R_T \end{cases} \quad (4)$$

Portrait de phase...

(3 points)

b) Considérons d'abord le cas $r_0 \leq R_T$:

La variable action-angle est donnée par

$$I = \frac{1}{2\pi} \oint p dq = \frac{1}{2\pi} \oint \left(\frac{\partial W}{\partial r} \right)_{r_0 \leq R_T} dr$$

où

(1 point)

$$\left(\frac{\partial W}{\partial r} \right)_{r_0 \leq R_T} = \pm \sqrt{2m \left[E + \frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) \right]}$$

La relation entre l'énergie E et la position initiale r_0 est

(1 point)

$$\begin{aligned} V(r_0) = E &= -\frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r_0^2}{2} \right) \\ \Rightarrow E + \frac{3GMm}{2R_T} &= \frac{r_0^2}{2} \frac{GMm}{R_T^3} \\ \Rightarrow r_0^2 &= \frac{2ER_T^2}{GMm} + 3R_T^2 . \end{aligned}$$

Encore, la variable action-angle devient

(1 point)

$$\begin{aligned} I(r_0 \leq R_T) &= \frac{1}{\pi} \left[\int_{r_0}^0 \left(\frac{\partial |W_{r_0 \leq R_T}|}{\partial r} \right) dr - \int_0^{r_0} \left(\frac{\partial |W_{r_0 \leq R_T}|}{\partial r} \right) dr \right] = \frac{2}{\pi} \int_0^{r_0} \left(\frac{\partial |W_{r_0 \leq R_T}|}{\partial r} \right) dr \\ &= \frac{2}{\pi} \int_0^{r_0} \sqrt{2m \left[E + \frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) \right]} \\ &= \frac{2}{\pi} \int_0^{r_0} \sqrt{2m \frac{GMm}{2R_T^3} (r_0^2 - r^2)} \\ &= \frac{mr_0^2}{2} \sqrt{\frac{GM}{R_T^3}} \\ &= \sqrt{\frac{R_T^3}{GM}} \left(E + \frac{3GMm}{2R_T} \right) . \end{aligned}$$

$r_0 > R_T$:

Pour $r_0 > R_T$ on a

$$V(r_0) = -\frac{GMm}{r_0} = E$$

$$\Rightarrow r_0 = -\frac{GMm}{E} ,$$

et cette fois, on obtient pour la variable action-angle

(1 point)

$$\begin{aligned} I(r_0 > R_T) &= \frac{2}{\pi} \int_0^{R_T} \sqrt{2m \left[E + \frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) \right]} + \frac{2}{\pi} \int_{R_T}^{r_0} \sqrt{2m \left(E + \frac{GMm}{r} \right)} dr \\ &= \frac{2}{\pi} \int_0^{R_T} \sqrt{2m \left[-\frac{GMm}{r_0} + \frac{GMm}{R_T^3} \left(\frac{3R_T^2}{2} - \frac{r^2}{2} \right) \right]} + \frac{2}{\pi} \int_{R_T}^{r_0} \sqrt{2m \left(E + \frac{GMm}{r} \right)} dr \\ &= +\frac{2m}{\pi} \sqrt{\frac{GM}{R_T^3}} \int_0^{R_T} \sqrt{-\frac{2R_T^3}{r_0} + 3R_T^2 - r^2} + \frac{2m}{\pi} \sqrt{\frac{2GM}{r_0}} \int_{R_T}^{r_0} \sqrt{\frac{r_0 - r}{r}} dr \\ &= \frac{m}{\pi} \sqrt{\frac{GM}{R_T^3}} \left[R_T^2 \sqrt{\frac{2(r_0 - R_T)}{r_0}} + \frac{3R_T^2 r_0 - 2R_T^3}{r_0} \operatorname{Arctan} \left(\sqrt{\frac{r_0}{2(r_0 - R_T)}} \right) \right] \\ &\quad + \frac{2m}{\pi} \sqrt{\frac{2GM}{r_0}} \left[\frac{r_0 \pi}{2} - \sqrt{R_T(r_0 - R_T)} - r_0 \operatorname{Arctan} \left(\sqrt{\frac{R_T}{r_0 - R_T}} \right) \right] . \end{aligned}$$

c) Pour le cas $r_0 \leq R_T$ on obtient la fréquence de l'oscillation avec

$$\omega = \frac{\partial E}{\partial I} ,$$

où l'énergie E en fonction de la variable action-angle I est

$$E = \sqrt{\frac{GM}{R_T^3}} I - \frac{3GMm}{2R_T}$$

et on obtient

(1 point)

$$\omega = \sqrt{\frac{GM}{R_T^3}} .$$

L'équation de Newton à l'intérieur de la terre est

$$m\ddot{r} = F(r) = -\frac{\partial V(r \leq R_T)}{\partial r} = -\frac{GMmr}{R_T^3} = -m\omega^2 r ,$$

ce qui donne le même résultat pour ω .

(1 point)

Question bonus (2 points):

D'après le théorème de Gauss la force de gravité sur une particule à la distance r du centre de la terre ne dépend que de la masse $M_{\text{int}}(r)$ à l'intérieur de r

$$F(r) = -\frac{GM_{\text{int}}(r)m}{r^2}$$

Pour $r < R_T$ la masse à l'intérieur de r est donnée par

$$\frac{M_{r \leq R_T}(r)}{M} = \frac{V_{r \leq R_T}(r)}{V_T} = \frac{r^3}{R_T^3},$$

donc on a

$$M_{\text{int}}(r) = \begin{cases} M \frac{r^3}{R_T^3} & r \leq R_T \\ M & r > R_T, \end{cases}$$

alors, la force de gravité est

(1 point)

$$F(r) = -\frac{\partial V}{\partial r} = \begin{cases} -\frac{GMmr}{R_T^3} & r \leq R_T \\ -\frac{GMm}{r^2} & r > R_T \end{cases}$$

et elle est moins le gradient du potentiel ($\mathbf{F}(r) = -\nabla V(r)$). Alors, on trouve le potentiel par intégration

$$V(r) = \begin{cases} \frac{GMmr^2}{2R_T^3} + a & r \leq R_T \\ -\frac{GMm}{r} + b & r > R_T, \end{cases}$$

où a et b sont des constantes d'intégration. La continuité du potentiel en $r = R_T$ nous donne

$$a = b - \frac{3GMm}{2R_T}.$$

Une constante est fixée par le zéro du potentiel, en mettant celui-ci à l'infini, on pose $b = 0$ et on obtient le potentiel (4).

(1 point)

Tableau des intégrales:

$$\begin{aligned} \int_a^b \sqrt{\frac{b-r}{r}} &= \frac{b\pi}{2} - \sqrt{a(b-a)} - b \arctan\left(\sqrt{\frac{a}{b-a}}\right), \quad 0 < a < b \\ \int \frac{dx}{x} \frac{1}{\sqrt{a-x}} &= -\frac{2}{\sqrt{a}} \operatorname{artanh}\left(\sqrt{\frac{a-x}{a}}\right) \\ \int \frac{dx}{\sqrt{1+x^2}} &= \operatorname{arsinh}(x) \\ \int \frac{dx}{\sqrt{1-x^2}} &= \operatorname{arcsin}(x) \\ \int_0^a dx \sqrt{a^2-x^2} &= \frac{\pi a^2}{4}, \quad a > 0 \\ \int_0^b dx \sqrt{a^2-x^2} &= \frac{1}{2} \left[b\sqrt{a^2-b^2} + a^2 \arctan\left(\frac{b}{\sqrt{a^2-b^2}}\right) \right] \end{aligned}$$