

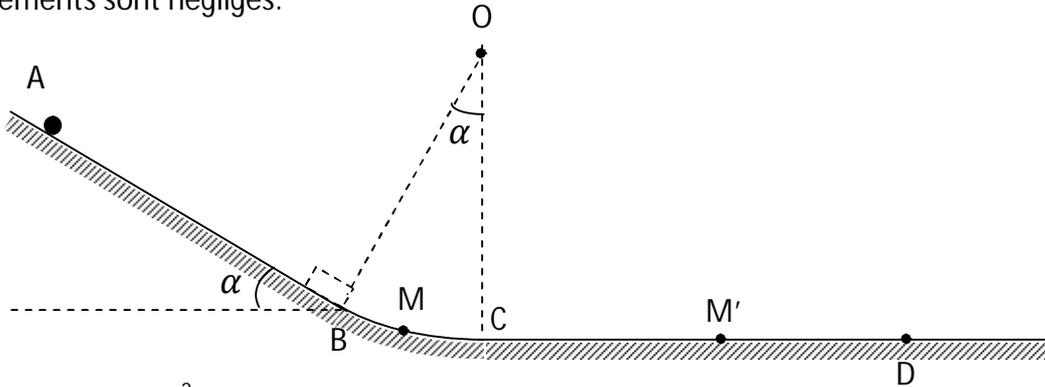
**EXERCICE 1**

On étudie le mouvement d'un solide (S) de masse  $m$  assimilable à un point matériel qui glisse sur une piste ABCD. La piste est composée de deux trois parties :

- la partie AB de longueur  $\ell_1$  est inclinée d'un angle  $\alpha$  par rapport au plan horizontal ;
- la partie BC est un arc de cercle de rayon  $r$  et de centre O.
- la partie CD de longueur  $\ell_2$  est rectiligne et horizontale.

Les trois parties sont raccordées tangentiellement aux points B et C. (voir figure.)

Les frottements sont négligés.



Données :  $g = 9,8 \text{ m.s}^{-2}$  ;  $\alpha = 45^\circ$  ;  $\ell_1 = 2 \text{ m}$  ;  $\ell_2 = 3 \text{ m}$  ;  $m = 250 \text{ g}$  ;  $r = 1,5 \text{ m}$ .

1. Étude du mouvement de S sur AB.

Le solide S, abandonné sans vitesse initiale au point A, arrive en B avec un vecteur vitesse  $\vec{v}_B$ .

- 1.1 Faire l'inventaire des forces extérieures appliquées au solide
- 1.2 Déterminer la valeur de l'accélération  $a$  du solide (S).

1.3

1.3.1 Exprimer la vitesse  $v_B$  du solide en B en fonction de  $\alpha$ ,  $\ell$  et  $g$

1.3.2 Calculer  $v_B$

2. Étude du mouvement de S sur BCD.

Dans la suite de l'exercice, on prendra  $v_B = 5,3 \text{ m.s}^{-1}$ .

2.1 Déterminer la vitesse  $v_C$  de S au point C.

2.2

2.2.1 Exprimer l'intensité  $R$  de la réaction de la piste sur le solide (S) au point B en fonction de  $m$ ,  $g$ ,  $\alpha$ ,  $r$  et  $v_B$  en utilisant le théorème du centre d'inertie.

2.2.2 Calculer  $R$ .

2.3 Montrer que la vitesse du solide en C est la même qu'en D.

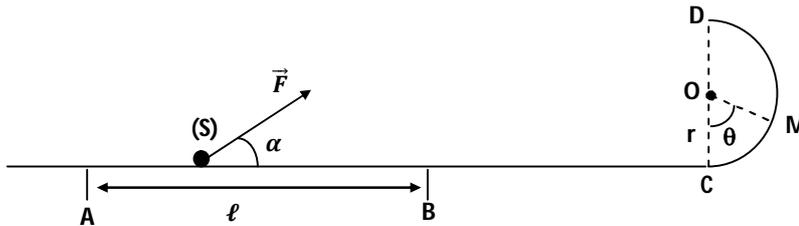
2.4 En réalité sur les parties BC et CD, le solide (S) est soumis à une force de frottement  $\vec{f}$  dont on admettra qu'elle est de même direction que la vitesse  $\vec{v}$  du solide, mais de sens opposé et d'intensité constante. S arrive donc en D avec une vitesse  $v'_D < v_C$ .

2.4.1 Faire l'inventaire des forces extérieures appliquées au solide entre B et D. Représenter ces forces sur un schéma aux points M et M'. On fera apparaître la tangente sur la piste au point M.

En appliquant le théorème de l'énergie cinétique du solide sur le trajet BD, établir l'expression de la force de frottement  $f$  en fonction de  $m$ ,  $g$ ,  $\alpha$ ,  $r$ ,  $\ell_2$ ,  $v'_D$ ,  $v_B$ . Calculer  $f$  pour que (S) arrive en D avec une vitesse nulle.

**EXERCICE 2**

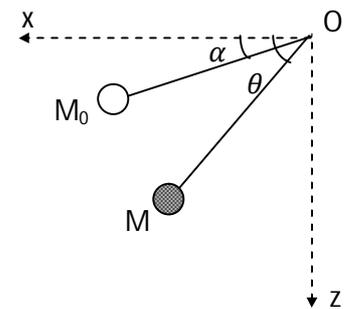
On étudie le mouvement d'un solide ponctuel S dans le référentiel terrestre supposé galiléen. Ce solide de masse m est initialement au repos en A. On le lance sur la piste ACD représentée ci-dessous, en faisant agir sur lui, le long de la partie AB de sa trajectoire, une force  $\vec{F}$  inclinée d'un angle  $\alpha$  par rapport à l'horizontal et d'intensité F constante. On pose  $AB = \ell$ . La portion AC de la trajectoire est horizontale et la portion CD est un demi cercle de centre O et de rayon r. Ces deux portions sont dans le même plan vertical ; On suppose que la piste ACD est parfaitement lisse et que la résistance de l'air est négligeable.



1. Déterminer en fonction de F,  $\ell$  et m l'expression de la vitesse de S en B.
2. Au point M défini par l'angle  $\theta$ , établir en fonction de F,  $\ell$ , m, r,  $\theta$  et g, l'expression de :
  - 2.1 la valeur de la vitesse de S.
  - 2.2 l'intensité R de la réaction de la piste.
3. De l'expression de R, déduire en fonction de m, g, r et  $\ell$ , la valeur minimale  $F_0$  de F pour que S atteigne D.

**EXERCICE 3**

Une bille de masse m est suspendue en un point O par un fil inextensible de longueur  $\ell$ . On écarte le fil de sa position d'équilibre  $M_0$  jusqu'à la position définie par l'angle  $\alpha = (\overrightarrow{Ox}, \overrightarrow{OM_0})$  et on lance la bille dans le plan (Ox, Oz) avec un vecteur vitesse  $\vec{v}_0$  tangent au cercle de rayon  $\ell$  et dirigé vers le bas. On repère la position de la bille par l'angle  $\theta = (\overrightarrow{Ox}, \overrightarrow{OM})$ .



1. Exprimer la norme de la vitesse v de la bille, en fonction des données à l'instant t.
2. Exprimer la tension T du fil en fonction de  $v_0$ ,  $\ell$ ,  $\theta$ ,  $\alpha$ , g et m.
3. Exprimer la valeur minimale de la norme de  $\vec{v}_0$  pour que la bille effectue un tour complet.
4. Avec cette valeur minimale de  $v_0$ , exprimer la vitesse de la bille lorsque celle-ci passe par la verticale du point O.

**EXERCICE 4**

La terre est une planète de masse  $M_T = 6 \cdot 10^{24}$  kg assimilée à une sphère de rayon  $R_T = 6400$  km. Elle décrit autour du soleil une trajectoire circulaire de rayon  $r_T = 1,5 \cdot 10^8$  km.

1. La force de gravitation s'exerçant entre la terre et le soleil vaut  $F = 3,5 \cdot 10^{22}$  N.
  - 1.1 Quelles sont les caractéristiques de cette force ? Donner son expression en fonction de G,  $r_T$ ,  $M_T$ , et de la masse  $M_S$  du soleil.
  - 1.2 Calculer  $M_S$ . On donne :  $G = 6,67 \cdot 10^{-11}$  SI

2. Un satellite assimilé à un point matériel de masse  $m$  décrit dans le champ de gravitation de la terre une orbite circulaire de rayon  $r$ , à l'altitude  $h = 400$  km, dans le plan équatorial de la terre.
  - 2.1 Montrer que le mouvement du satellite est uniforme.
  - 2.2 Etablir l'expression de la vitesse  $v$  du satellite en fonction de  $G$ ,  $M_T$ , et  $r$ . Calculer la valeur numérique  $v$ .
  - 2.3 Déterminer les expressions littérales et les valeurs numériques de la période  $T$  et de la vitesse angulaire  $\omega$  du satellite.
  - 2.4 Ce satellite peut-il être considéré comme géostationnaire ? Si non, quelle doit être la valeur de la période d'un tel satellite ?
  
3. Le mouvement de ce satellite obéit à la troisième loi de Kepler qui a pour expression, l'une des relations suivantes :

$$\frac{r^3}{T^2} = \frac{G M_T}{4 \pi^2} \quad (1) ; \quad \frac{r^3}{T^2} = \frac{4 \pi^2}{G M_T} \quad (2) ; \quad \frac{r^2}{T^3} = \frac{G M_T}{4 \pi^2} \quad (3) ; \quad \frac{r^2}{T^3} = \frac{4 \pi^2}{G M_T} \quad (4)$$

Choisir l'expression correcte

4. Déterminer en fonction de  $M_T$ ,  $G$ ,  $R$  et  $T$  (période de révolution de la terre sur son axe), l'altitude  $h_0$  à laquelle un satellite en orbite circulaire équatoriale autour de la terre doit évoluer pour qu'il soit géostationnaire .Calculer la valeur numérique de  $h_0$ .

#### EXERCICE 5

1. La Terre est assimilée à une sphère homogène de masse  $M$ , de centre  $T$  et de rayon  $R = 6380$  km . On admettra que la force de gravitation, qu'elle exerce sur les objets situés à une distance  $r > R$  de son centre  $T$ , est la même que si toute la masse  $M_T$  était concentrée en  $T$  .On notera  $G$  la constante de gravitation et on prendra :  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N.m}^2.\text{kg}^{-2}$  . Un satellite artificiel de la Terre, de masse  $m$ , est en orbite circulaire à l'altitude  $h = 300$  km au dessus de la Terre .

- 1.1 Montrer que le mouvement du satellite est uniforme.
- 1.2 Etablir en fonction de  $r = R + h$ ,  $G$  et  $M$  l'expression de.
  - 1.2.1 la vitesse  $v$  du satellite
  - 1.2.2 la période  $T$  du satellite.
- 1.3 On sait que  $v = 7740 \text{ m.s}^{-1}$  .Calculer la masse de la Terre.

2. La planète Mars de masse  $M_M$  possède deux satellites en orbites quasi-circulaire : Phobos et Deimos. On rappelle que lorsqu'un satellite est animé d'un mouvement circulaire uniforme autour d'une planète de masse  $M$ , le rayon  $R$  de son orbite de révolution et la période  $T$  de son mouvement vérifient la 3<sup>ème</sup> loi de Kepler

- 2.1 Donner l'expression de la troisième loi de Kepler.
- 2.2 On notera  $T_P$  la période de révolution de Phobos et  $R_P$  le rayon de son orbite de révolution. On notera  $T_D$  la période de révolution de Deimos et  $R_D$  le rayon de son orbite de révolution.

Données :  $R_P + R_D = 32\,840$  km ;  $\frac{R_D}{R_P} = 2,5$  ;  $T_P = 7\text{h } 39 \text{ min}$

Constante de gravitation universelle :  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ SI}$  ; rayon de la planète Mars :  $R_M = 3400$  km.

- 2.2.1 Déterminer le rayon  $R_P$  (en km) de l'orbite de révolution de Phobos.
- 2.2.2 Calculer la période  $T_D$  de révolution de Déimos (en heures et minutes).
- 2.2.3 En déduire la masse  $M_M$  (en kg) de la planète Mars.

2.3 En mars 1999, la sonde " Mars Global Surveyor " a été placée sur une orbite quasi-circulaire de période  $T_S = 2$  heures afin de cartographier la surface martienne.

2.3.1 Déterminer l'altitude  $h$  (en km) de la sonde par rapport à la surface martienne.

2.3.2 Calculer la vitesse (en km/h) de la sonde sur son orbite.

EXERCICE 6

