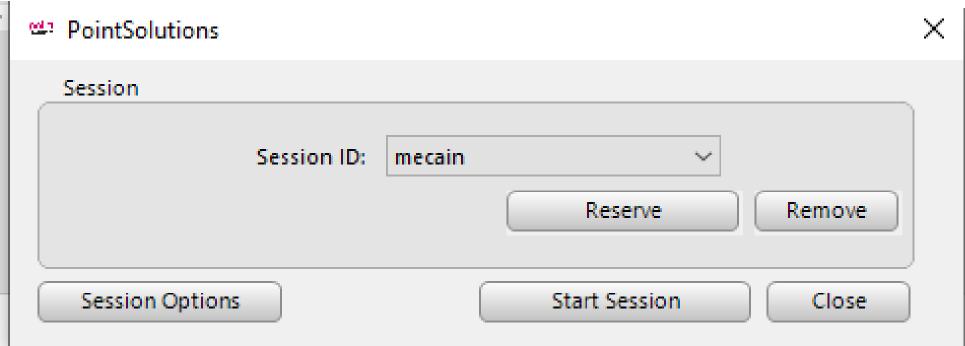
https://participant.turn ingtechnologies.eu/en/ join





Le « canon de Newton ». Quelle est la vitesse à laquelle il faut lancer horizontalement, d'une hauteur h au dessus de la surface terrestre, une sonde spatiale de masse m pour qu'elle entre dans une orbite circulaire à 200 km au-dessus de la Terre?

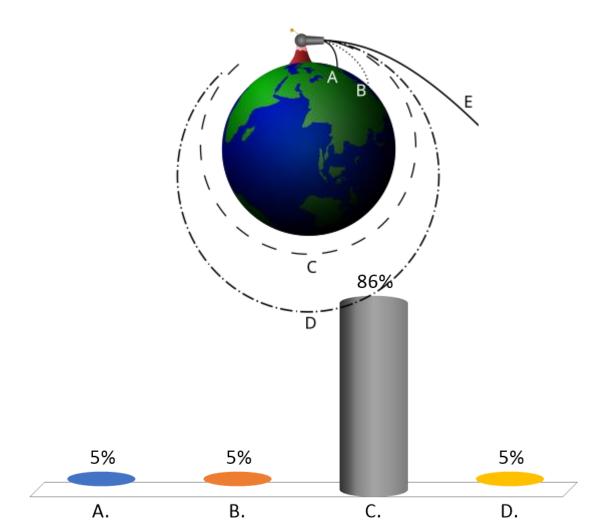
 $(M_T = 6.10^{24} \text{ kg}, R_T = 6.4 10^3 \text{ km}, m = 2.10^3 \text{ kg}, G = 6.67 10^{-11} \text{ N m}^2 / \text{kg}^2$

A.
$$v = 5.8 \, km/s$$

B.
$$v = 6.8 \, km/s$$

$$\checkmark$$
 C. $v = 7.8 \, km/s$
D. $v = 8.8 \, km/s$

D.
$$v = 8.8 \, km/s$$



Le « canon de Newton ». Quelle est la vitesse à laquelle il faut lancer horizontalement, d'une hauteur h au dessus de la surface terrestre, une sonde spatiale de masse m pour qu'elle entre dans une orbite circulaire à 200 km au-dessus de la Terre?

 $(M_T = 6.10^{24} \text{ kg}, R_T = 6.4 10^3 \text{ km}, m = 2.10^3 \text{ kg}, G = 6.67 10^{-11} \text{ N m}^2 / \text{kg}^2$

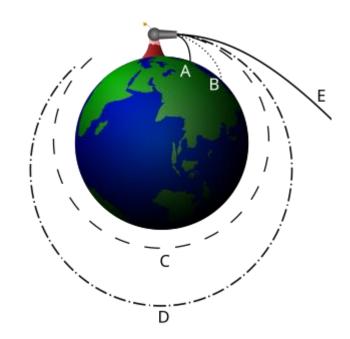
A.
$$v = 5.8 \, km/s$$

B.
$$v = 6.8 \, km/s$$

$$\sqrt{C}. \quad v = 7.8 \, km/s$$
 $D. \quad v = 8.8 \, km/s$

D.
$$v = 8.8 \, km/s$$

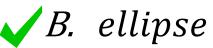
$$\frac{-GMm}{R_T^2} + m\frac{v^2}{R_T} = 0 \qquad v = \sqrt{\frac{GM}{R_T}}$$

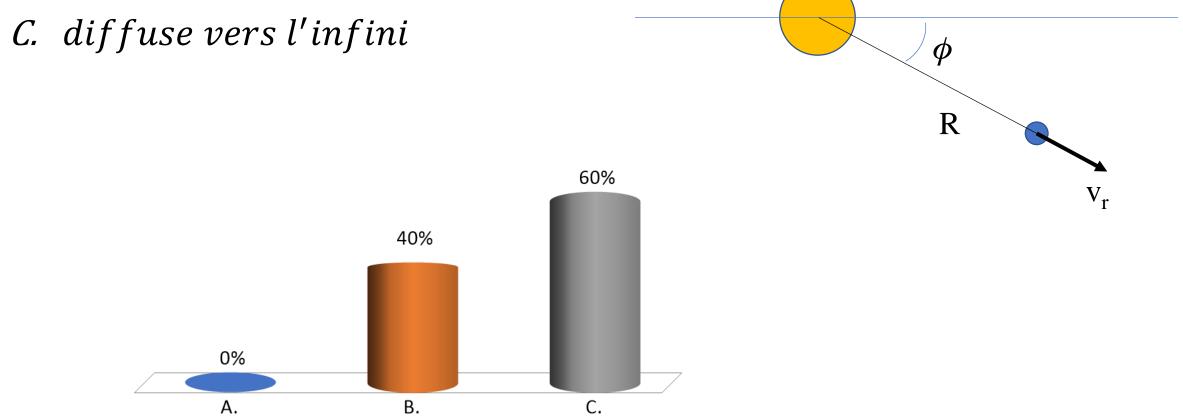


Nous découvrons une nouvelle comète à une distance R du Soleil. La comète s'éloigne du Soleil avec vitesse radiale v_r et elle tourne autour avec vitesse angulaire ω . Quelle est la trajectoire de la comète autour de Soleil? On néglige l'attraction de tout autre planète

(masse Soleil M= 2 10^{30} kg, G = 6.7 10^{-11} N m² / kg², R = 3.35 10^{11} km, $v_r = 16$ km/s, $\dot{\phi} = 3.6 \cdot 10^{-8}$ s⁻¹







Nous découvrons une nouvelle comète à une distance R du Soleil. La comète s'éloigne du Soleil avec vitesse radiale v_r et elle tourne autour avec vitesse angulaire ω . Quelle est la trajectoire de la comète autour de Soleil? On néglige l'attraction de tout autre planète

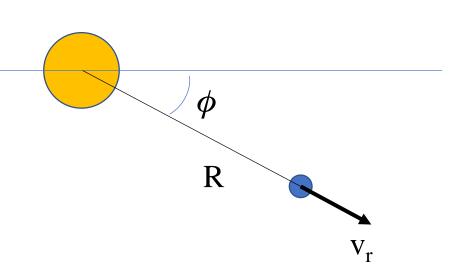
(masse Soleil M= 2 10^{30} kg, G = 6.7 10^{-11} N m² / kg², R = 3.35 10^{11} km, $v_r = 16$ km/s, $\dot{\phi} = 3.6 \ 10^{-8}$ s⁻¹

A. circle



/B. ellipse

C. diffuse vers l'infini



Si l'on indique avec E l'énergie mécanique et m la masse de la comète on a que

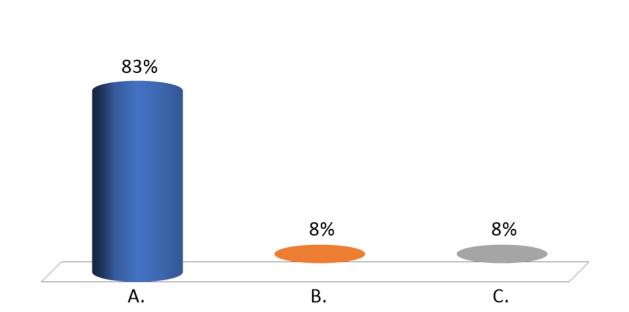
$$\frac{E}{m} = -\frac{GM}{R} + \frac{1}{2}v_r^2 + \frac{1}{2}R^2\dot{\phi}^2 \cong -2 \ 10^8 J/Kg < 0$$

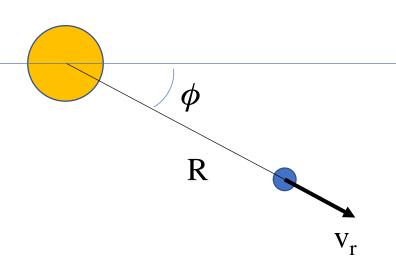
On considère la même comète. Quelles sont la plus petite (périhélie) et la plus grande distance (aphélie) du Soleil? On néglige l'attraction de tout autre planète (masse Soleil M= $2\ 10^{30}\ kg$, G = $6.7\ 10^{-11}\ N\ m^2\ /\ kg^2$, R = $3.35\ 10^{11}\ km$, v_r = $16\ km/s$, $\dot{\phi}$ = $3.6\ 10^{-8}\ s^{-1}$

$$\checkmark$$
 A. $r_{A}=6~10^{11}~km$, $rp=6.7~10^{10}~km$

B.
$$r_A = 6 \ 10^9 \ km$$
, $rp = 6.7 \ 10^8 \ km$

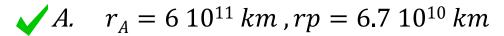
C.
$$r_A = 6 \ 10^{13} \ km$$
 , $rp = 6.7 \ 10^{11} \ km$





On considère la même comète. Quelles sont la plus petite (périhélie) et la plus grande distance (aphélie) du Soleil? On néglige l'attraction de tout autre planète

(masse Soleil M= 2 10^{30} kg, G = 6.7 10^{-11} N m² / kg², R = 3.35 10^{11} km, $v_r = 16$ km/s, $\dot{\phi} = 3.6 \ 10^{-8}$ s⁻¹



B.
$$r_A = 6 \cdot 10^9 \, km$$
, $rp = 6.7 \cdot 10^8 \, km$

C.
$$r_A = 6 \ 10^{13} \ km$$
, $rp = 6.7 \ 10^{11} \ km$

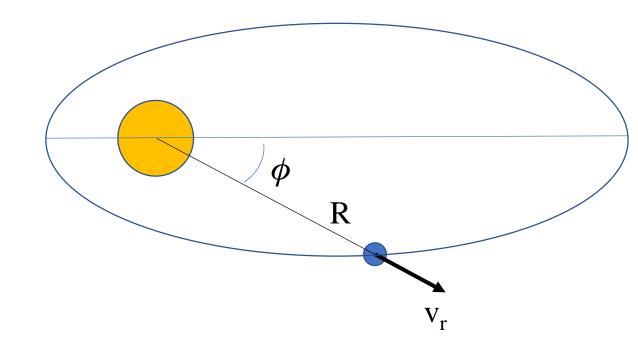
Le moment cinétique est conservée et aux deux extrêmes de la trajectoire la vitesse est perpendiculaire à la distance donc:

$$mR^2\dot{\phi} = mrv$$

La quantitée E/m est conservée et donc:

$$\frac{E}{m} = -\frac{GM}{r} + \frac{1}{2}v^2 \cong -2 \ 10^8 = -A$$



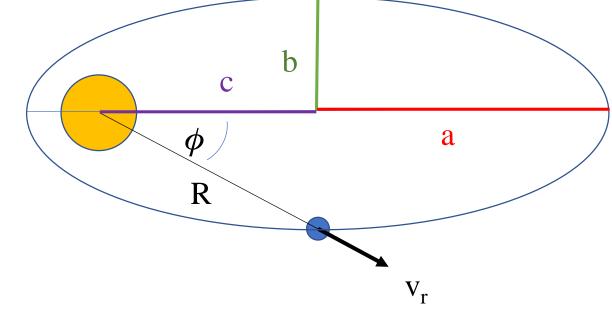


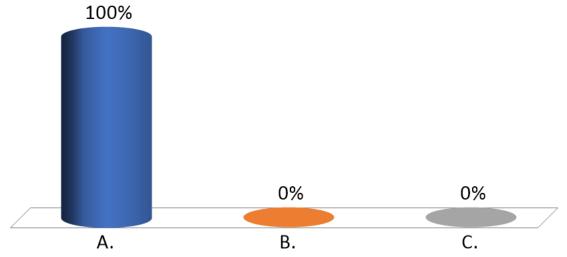
$$r = \frac{2GM \pm \sqrt{4G^2M^2 - 8AR^4\dot{\phi}^2}}{4A}$$

On considère la même comète. Quelle est la période T de révolution? On néglige l'attraction de tout autre planète. Dans une ellipse $c^2=a^2-b^2$ (masse Soleil M= $2~10^{30}$ kg, G = $6.7~10^{-11}$ N m² / kg², R = $3.35~10^{11}$ km, $v_r=16$ km/s, $\dot{\phi}=3.6~10^{-8}$ s⁻¹

A.
$$T = 10^5 s$$

B. $T = 10^8 s$
C. $T = 10^{11} s$



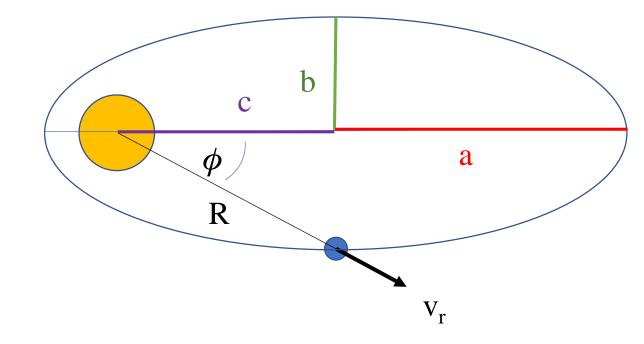


On considère la même comète. Quelle est la période *T* de révolution? On néglige l'attraction de tout autre planète. Dans une ellipse $c^2 = a^2 - b^2$ (masse Soleil M= 2 10^{30} kg, G = 6.7 10^{-11} N m² / kg², R = 3.35 10^{11} km, $v_r = 16$ km/s, $\dot{\phi} = 3.6 \cdot 10^{-8}$ s⁻¹

A.
$$T = 10^5 s$$

B. $T = 10^8 s$
C. $T = 10^{11} s$

C.
$$T = 10^{11} s$$



$$r_A = a + c$$

 $r_P = a - c$ $a = \frac{r_A + r_P}{2} = 3.35 \ 10^{11} \ m$

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{GM}a^3$$