

# FI10A - CONTROL 1

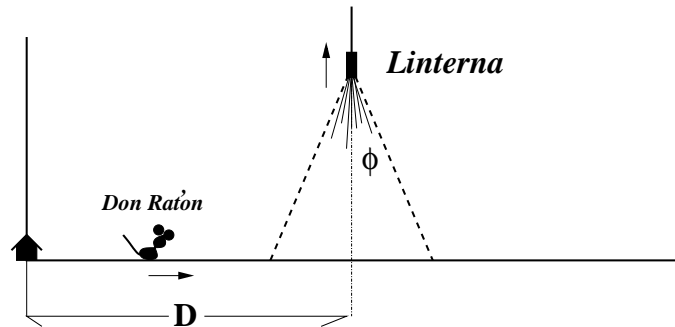
## INTRODUCCIÓN A LA FÍSICA

DEPARTAMENTO DE FÍSICA - FACULTAD DE CIENCIAS FÍSICAS Y MATEMÁTICAS - UNIVERSIDAD DE CHILE  
PROFS. (01) H. F. ARELLANO, (02) R. TABENSKY, (03) L. GONZÁLEZ,  
(04) N. ZAMORANO, (05) R. GARREAUD, (06) S. DUFFAU

Jueves 10 de mayo de 2001 - Tiempo: 2 horas + 30 minutos

**PROBLEMA 1** Una linterna asciende verticalmente con rapidez constante  $u$  iluminando en forma cónica un área circular sobre el piso. Mientras ello ocurre un ratón se aleja de su casa con rapidez constante  $v_0$  en trayectoria rectilínea que atraviesa diametralmente el área iluminada. Inicialmente el ratón se encuentra en la puerta de su casa y la linterna sobre el piso a una distancia  $D$  del ratón. El cono de iluminación de la linterna está caracterizado por un ángulo directriz  $\phi$ .

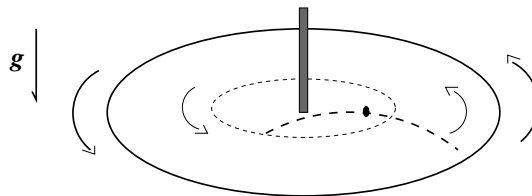
**Calcule** el lapso  $T$  que el ratón permanece iluminado. **Examine e interprete** concisamente su resultado en el caso límite  $T$  muy pequeño y  $T$  muy grande.



**PROBLEMA 2** Cada lapsos  $\tau$  (2,14 años) la distancia entre tierra y marte es mínima. Suponiendo órbitas curcunferenciales, uniformes y coplanares, **determine el período** de órbita de marte en el sistema solar. **Examine** su resultado para el caso  $\tau$  muuuy grande e interprete concisamente.

**PROBLEMA 3** Un disco de radio  $R$  dispuesto horizontalmente gira con velocidad angular constante  $\omega$  en torno a un eje vertical que pasa por su centro. A una distancia  $\lambda R$  del eje ( $0 \leq \lambda < 1$ ) una pulga brinca con una rapidez  $v_0$  relativa a su posición de salto y perpendicular ésta.

**Determine** el máximo  $\lambda$  que garantice que la pulga cae sobre el disco después de su salto. **Examine** su resultado en el caso límite  $\omega v_0 \gg g$  e interprete concisamente.

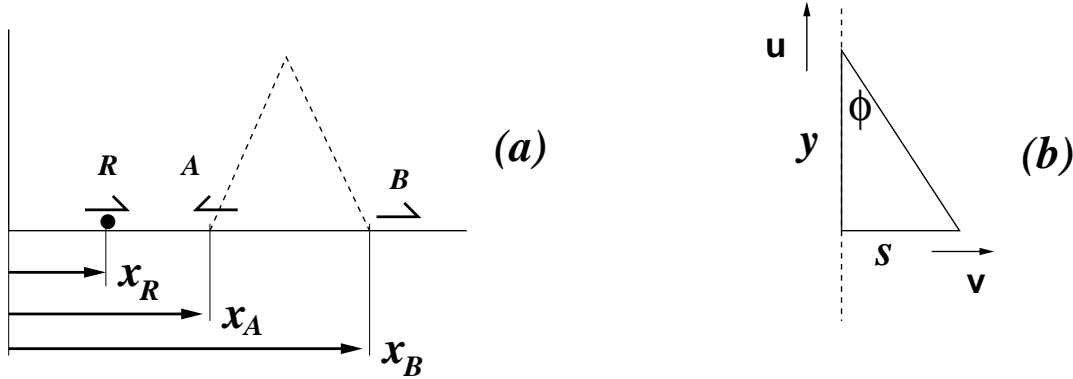


**SOLUCION CONTROL No 1**  
**INTRODUCCION A LA FISICA – OTOÑO 2001**

Por: H. F. A.

Departamento de Física, FCFM, Universidad de Chile

**PROBLEMA 1**



- Sea  $v$  la rapidez de expansión del área iluminada:  $v = \frac{\delta s}{\delta t}$ . De figura (b) y considerando  $u = \delta y / \delta t$ :

$$s = y \tan \phi \Rightarrow \left( \frac{\delta s}{\delta t} \right) = \left( \frac{\delta y}{\delta t} \right) \tan \phi \Rightarrow v = u \tan \phi \quad (1)$$

- La coordenada del ratón (R) con respecto a su casa:  $x_R = v_o t$
- Las coordenadas de sus bordes (A y B) con respecto a casa de R...

$$x_A = D - vt \quad (2)$$

$$x_B = D + vt \quad (3)$$

- Ratón se topa con A en  $t_A \rightarrow x_R(t) = x_A(t) \Rightarrow v_o t = D - vt \Rightarrow$

$$t \rightarrow t_A = \frac{D}{v_o + v}$$

- Análogamente para el encuentro del ratón con B en  $t_B$ :

$$t \rightarrow t_B = \frac{D}{v_o - v}$$

- Se calcula  $T$ :

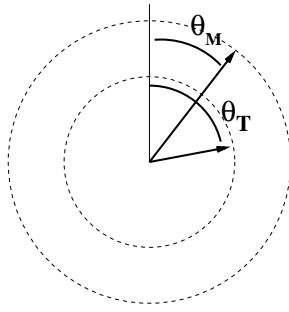
$$T = t_B - t_A = \frac{2Dv}{v_o^2 - v^2} \rightarrow T = \frac{2Du \tan \phi}{v_o^2 - u^2 \tan^2 \phi} \quad (4)$$

- Cuando  $T$  es pequeño  $\Rightarrow 2Du \tan \phi \sim 0 \Rightarrow$  a)  $\phi \sim 0$ , o sea iluminación recta hacia abajo; b)  $u \sim 0$ , ó sea linterna subiendo lentamente; c)  $D \sim 0$ , ó sea una linterna muy cerca de la casa de R.
- Cuando  $T$  es muy grande ello ocurre cuando el denominador es muy cercano a cero:  $v_o \sim u \tan \phi$  que indica que el ratón alcanza penosamente el borde B.

---

PUNTUACION: 1Pto  $v$  en función de  $u$  + 2Pts ecuaciones de encuentro ( $t_A$  y  $t_B$ ) + 2Pts expresión correcta  $T$  + 1Pto discusión aceptable.

**PROBLEMA 2**



- Sea  $t = 0$  el instante de mayor cercanía entre marte y tierra. Sea  $\omega_T = 2\pi/T$  la velocidad angular de tierra con respecto al sistema solar  $\Rightarrow$

$$\theta_T = \left(\frac{2\pi}{T}\right)t.$$

- Sea  $\omega_M = 2\pi/T_M$  la velocidad angular de marte con respecto al sistema solar  $\Rightarrow$

$$\theta_M = \left(\frac{2\pi}{T_M}\right)t.$$

- El instante de mayor cercanía ( $\tau$ ) ocurrirá cuando nuevamente marte-tierra-sol estén alineados  $\Rightarrow \theta_T(t) = \theta_M(t) + 2\pi \Rightarrow$

$$\left(\frac{2\pi}{T}\right)\tau = \left(\frac{2\pi}{T_M}\right)\tau + 2\pi \Rightarrow \frac{\tau}{T} = \frac{\tau}{T_M} + 1 \Rightarrow T_M = \frac{\tau}{\left(\frac{\tau}{T}\right) - 1} \quad (5)$$

- Sustituimos  $T=1$  año y  $\tau=2.14$  año  $\Rightarrow$

$$T_M = \frac{2.14}{2.14 - 1} = \frac{2.14}{1.14} = \frac{2.14 + 0.14 - 0.14}{1.14} = 1 - \frac{0.14}{1.14} \sim 1.9 \text{ años}$$

- En caso de que  $\tau \gg T \Rightarrow \tau/T \gg 1$  y la relación para  $T_M$  (Ec. 5)...

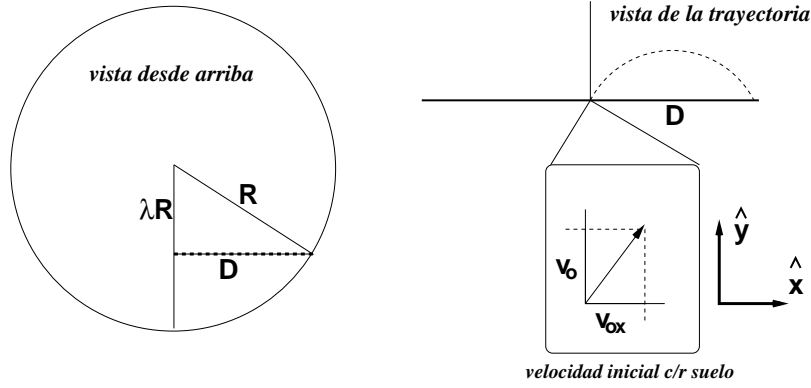
$$T_M = \frac{\tau}{\left(\frac{\tau}{T}\right) - 1} \sim \frac{\tau}{\left(\frac{\tau}{T}\right)} = T$$

por lo tanto  $T_M \sim T$ , indicando que la velocidad de órbita de marte es muy similar a la de tierra (tiene sentido!).

---

PUNTUACION: 4Pts determinación algebraica de  $T_M$  + 1Pto evaluación numérica + 1Pto discusión aceptable.

**PROBLEMA 3**



- Al brincar la pulga (desde  $\lambda R$  del centro) su trayectoria vista desde arriba es recta; la condición ‘llegar al borde’ implica para el alcance horizontal  $D$ :

$$R^2 = (\lambda R)^2 + D^2 \quad \rightarrow \quad D = R\sqrt{1 - \lambda^2} \quad (6)$$

- La velocidad de salida de la pulga con respecto al suelo:

$$\vec{v}_{pulga/suelo} = \vec{v}_{pulga/lugardesalto} + \vec{v}_{lugardesalto/suelo} \quad (7)$$

$$v_{ox}\hat{x} + v_{oy}\hat{y} = v_o\hat{y} + \omega(\lambda R)\hat{x} \quad (8)$$

- Separando por componentes:

$$v_{ox} = \omega\lambda R \quad v_{oy} = v_o$$

- Las coordenadas de la pulga una vez en vuelo:

$$x = 0 + v_{ox}t \quad \rightarrow \quad x = \omega\lambda R t \quad (9)$$

$$y = 0 + v_{oy}t - \frac{1}{2}gt^2 \quad \rightarrow \quad y = v_o t - \frac{1}{2}gt^2 \quad (10)$$

- Instante de llegada de pulga al suelo...  $y(t) = 0 \rightarrow$

$$0 = v_o t - \frac{1}{2}gt^2 \quad \Rightarrow \quad t \rightarrow t_s = \frac{2v_o}{g} \quad (11)$$

- Puesto que en  $t_s$  la distancia recorrida según x es  $D \rightarrow$

$$D = x(t_s)$$

- Sustituyendo expresión para  $D$  (Ec. 6) y  $x(t = t_s)$  con  $t_s$  dado por Ec. 11,

$$R\sqrt{1 - \lambda^2} = \omega\lambda R \left( \frac{2v_o}{g} \right) \quad \Rightarrow \quad \lambda^2 = \frac{1}{1 + 4(\omega v_o/g)^2}$$

- Cuando  $\omega v_o \gg g$  se encuentra que  $\lambda \sim 0$ . Vale decir, el brinco de la pulga debe ocurrir muy cerca del eje del disco. La condición  $\omega v_o \gg g$  se da cuando: i.- rapidez de salto muy grande ( $v_o \gg g/\omega$ ); ii.- velocidad de rotación del disco muy grande ( $\omega \gg g/v_o$ ).

---

PUNTUACION: 1Pto determinación  $D$  en función de  $\lambda$  + 2Pts velocidad inicial de lanzamiento al salto + 2Pts relación  $\lambda$  en fn de datos + 1Pto discusión aceptable