

Explicación examen

Problema 1: (RAS)

El movimiento vertical (unidimensional) de un muelle se puede expresar como una función de x y t :

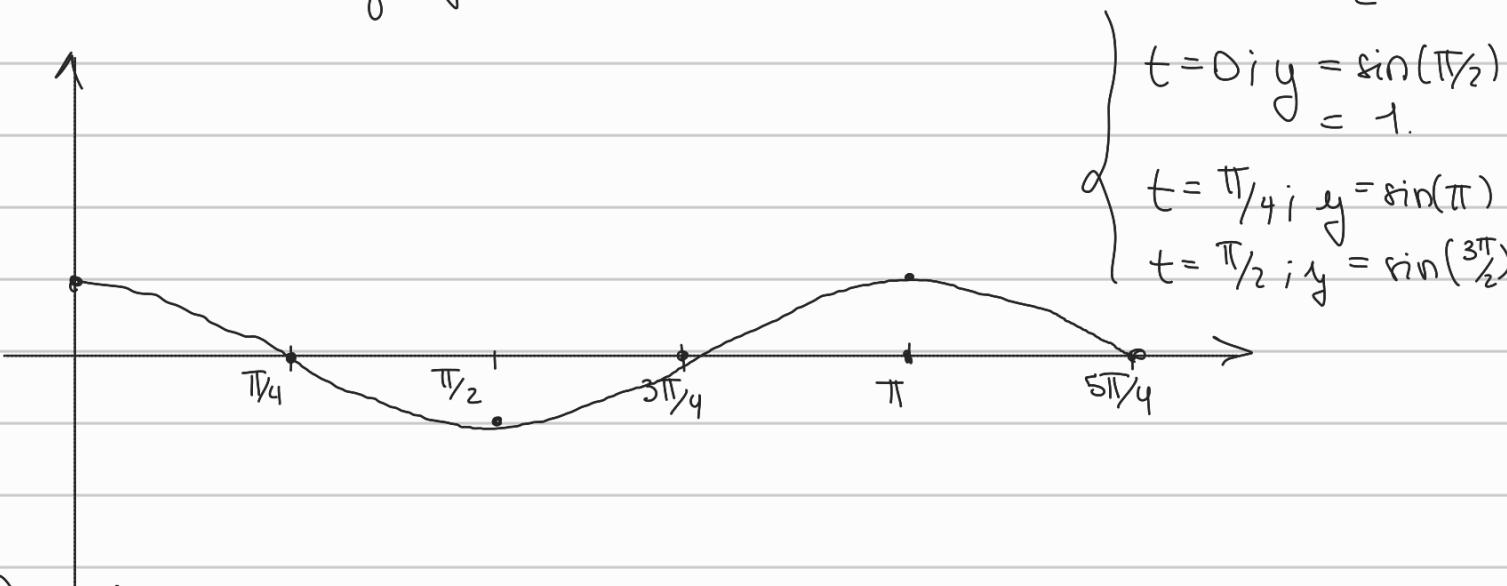
$$y(x, t) = A \operatorname{sen}(\omega t + kx + \delta_0)$$

Si nos centramos únicamente en el movimiento de un solo punto en x , del muelle:

$$y(t) = A \operatorname{sen}(\omega t + \delta_1)$$

Vamos a deducir la fuerza del punto.

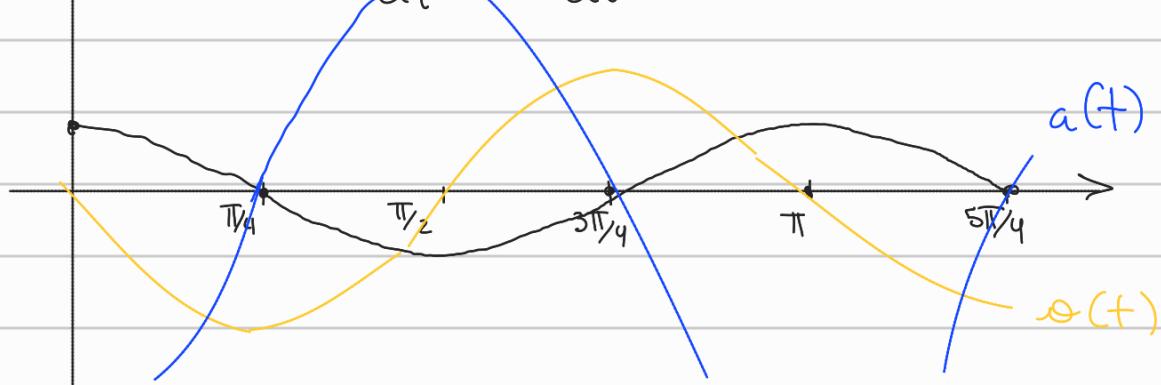
(a) Haz una gráfica del movimiento si $A = 1$ $\delta_1 = \frac{\pi}{2}$; $\omega = 2$



(b) Calcula la velocidad del punto del muelle; su aceleración y añadelas a la gráfica.

$$\omega(t) = \frac{dx(t)}{dt} = A \omega \cos(\omega t + \delta_1)$$

$$a(t) = \frac{d\omega(t)}{dt} = \frac{d^2x(t)}{dt^2} = -A \omega^2 \operatorname{sen}(\omega t + \delta_1)$$



(c) Intenta extraer alguna relación entre $a(t)$ y $x(t)$

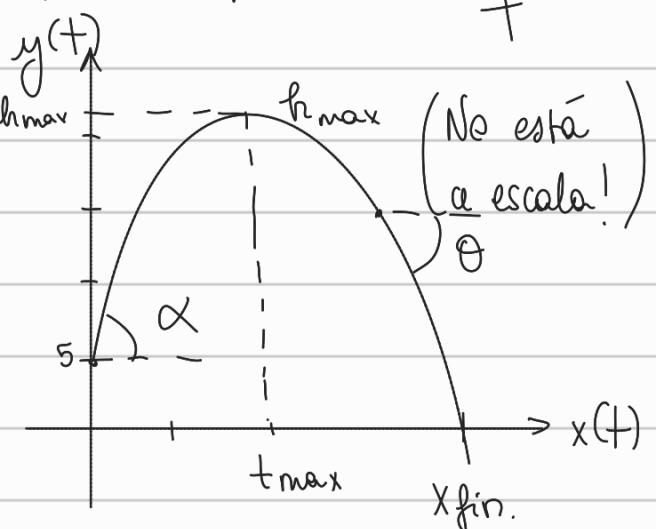
Nota: expresa $\ddot{x}(t)$

Con esto, si según Newton, $\sum F = m\ddot{x}$, describe la evolución de las fuerzas del punto.

Vemos que $a(t) = -\omega^2 x(t)$ (Propiedad del mov. armónico)

Con esta $F_{muelle} = m(-\omega^2 x(t))$
 $F(x) = -m\omega^2 x(t). (\approx -kx)$

Problema 2: queremos completar la gráfica.



Tenemos un lanzamiento parabólico que cae en el segundo $t_{fin} = 4s$. El ángulo inicial es de $\alpha = 70^\circ$. ($a(t)_y = -9,8 \text{ m}\cdot\text{s}^{-2}$)

(a) Encuentra la expresión completa de $y(t)$ y la velocidad inicial.

Tenemos $y(t) = \frac{1}{2}a_y t^2 + v_y t + y_0$, $x(t) = v_x t + x_0$.

$$v_y = v_{ini} \sin \alpha; v_x = v_{ini} \cos \alpha.$$

$$y(t = t_f) = 0 \Rightarrow \text{Sacamos } v_y \rightarrow v_{ini} \rightarrow x(t).$$

$$-4,905 t_f^2 + v_y t_f + 5 = 0 \Leftrightarrow v_y = 4,905 t_f + \frac{5}{t_f} = 20,187 \text{ m/s}^{-1}$$

A diagram showing the initial velocity vector v_{ini} at an angle α to the horizontal. The horizontal component is v_x and the vertical component is v_y . The equation $v_y = v_{ini} \sin \alpha \Leftrightarrow v_{ini} = \frac{v_y}{\sin \alpha} = 28,01 \text{ m/s}^{-1}$ is written below.

(b) Encuentra la altura máxima y la posición final si el objeto no rebota.

máximo (o min)

• altura máxima: $y_{\max}(t) \rightarrow \frac{\partial y}{\partial t} (= at + v_y) \downarrow = 0 \Leftrightarrow t = -\frac{v_y}{a}$

$$y(t=t_{\max}) = \frac{1}{2} \frac{v_y^2}{a} - \frac{v_y^2}{a} + s_0 = -\frac{1}{2} \frac{v_y^2}{a} + s_0 = 27,20 \text{ m.}$$

• $x(t) = v_{xi} \cdot \cos \alpha \cdot t \Rightarrow x_{fin}(x=t_f) = 70,96 \text{ m.}$

(c) En el segundo, $t_{r,1} = 3$. ¿Cuál será el ángulo formado por la velocidad?

$$\vec{v}(t) = \begin{pmatrix} \frac{\partial x(t)}{\partial t} \\ \frac{\partial y(t)}{\partial t} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} at + v_y \\ v_x \end{pmatrix} \stackrel{t=3}{=} \begin{pmatrix} -8,56 \\ 17,74 \end{pmatrix} \text{ m.s}^{-1}$$

O ángulo entre \vec{v} y eje(x):

$$\vec{v} \cdot \vec{i} = |\vec{v}| |\vec{i}| \cos \theta \Leftrightarrow \theta = \arccos \left(\frac{v_x}{|\vec{v}|} \right)$$

(d) Hacemos el mismo cuestionamiento en la luna. No sabemos el valor exacto de la gravedad lunar pero ($g_{luna} < g_{Tierra}$)

Deduce con las mismas condiciones la velocidad inicial y la altura máxima, en función de $a_{lunar}(t)$. Interpreta los resultados

(Del apartado (a)) $v_y = \frac{a_l}{2} t_f + \frac{s_0}{t_f}$ (si $a_l \downarrow \rightarrow v_y \downarrow$)

Lo $\frac{\partial v_y}{\partial a_l} = \frac{t_f}{2} > 0$.

$h_{\max} = -\frac{1}{2} \frac{v_y^2}{a_l} + s_0$ (si $a_l \downarrow \rightarrow h_{\max} \downarrow$) $\Rightarrow \frac{\partial h_{\max}}{\partial a_l} = \frac{1}{2} \frac{v_y^2}{a_l^2} > 0$.

Problema 3: Tenemos una partícula que describe una aceleración: $\vec{a}(t) = (3t^2 - 6t + 2)\vec{i} + \vec{j}$ queremos encontrar el momento, t (en s), en el que la distancia total recorrida sea d .

[Nota: distancia ≠ desplazamiento]

Partimos del reposo en $s_0 = (0, 0)$

(a) Encuentra las expresiones de $v(t)$ y $x(t)$.
 (Nota: puedes usar integrales indefinidas)

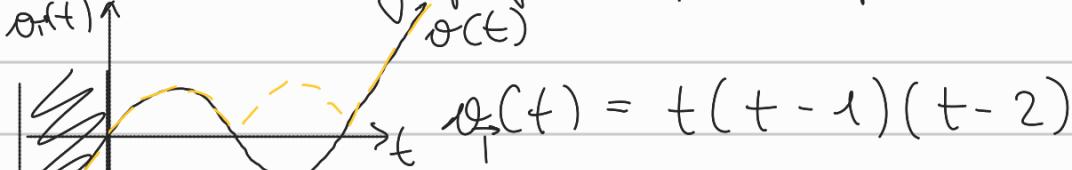
$$v(t) = \int a(t) dt = (t^3 - 3t^2 + 2t + C_1, t + C_2)$$

$$\text{Tenemos que } v_0(t=0) = (0, 0)_{\text{"reposo"}}, \Rightarrow \begin{cases} C_1 = 0 \\ C_2 = 0 \end{cases}$$

$$s(t) = \int (\int a(t) \cdot dt) dt = \int v(t) dt = \left(\frac{t^4}{4} - t^3 + t^2; \frac{t^2}{2} \right)$$

↳ (habría que calcular C_1 y C_2 , por similitud, sabemos que serán cero)

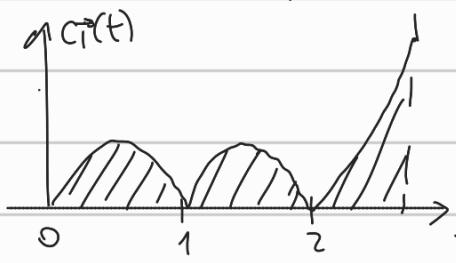
(b) Factoriza y grafica $v_{\rightarrow}(t)$. Representa también, su velocidad.



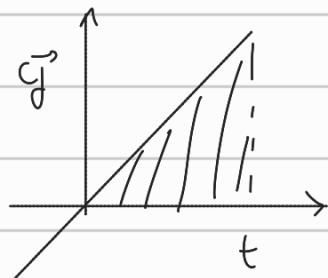
$$C(t) = \begin{cases} [t(t-1)(t-2), t], t \in]-\infty; +1] \cup [+2; +\infty[\\ [-t(t-1)(t-2), t], t \in]+1; +2[\end{cases}$$

Se tratará de una función a trozos.

(c) Encontrar el vector distancia y la distancia total.



Calculamos el área de la función velocidad para obtener la distancia.



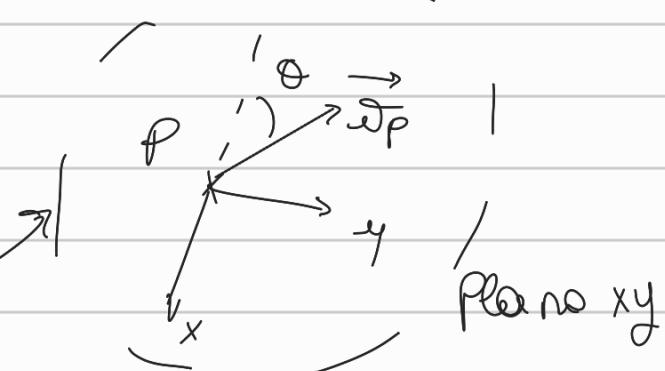
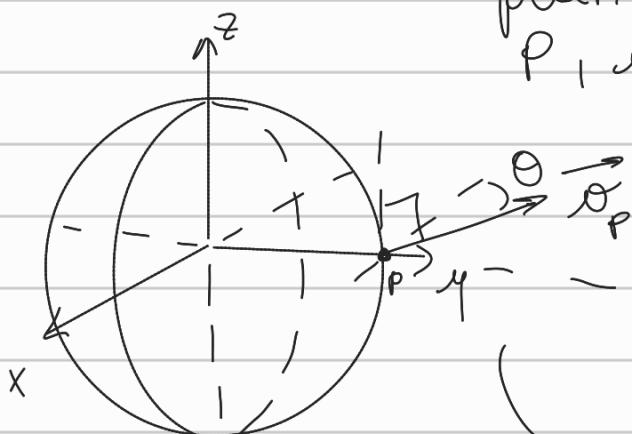
Como el cálculo integral se hará por partes se estudiarán los 3 posibles casos:

$$\text{CASO 1: } t \in [0; 1] \quad \text{dist}_1(t) = s(t) = \frac{t^4}{4} - t^3 + t^2$$

$$\text{CASO 2: } t \in [1; 2] \quad \text{dist}_2(t) = [s(t)]_0^1 + \int_1^t -v(t) dt.$$

$$\text{CASO 3: } t > 2. \quad \text{dist}_3(t) = [s(t)]_0^1 + [-s(t)]_1^2 + \int_2^t v(t) dt.$$

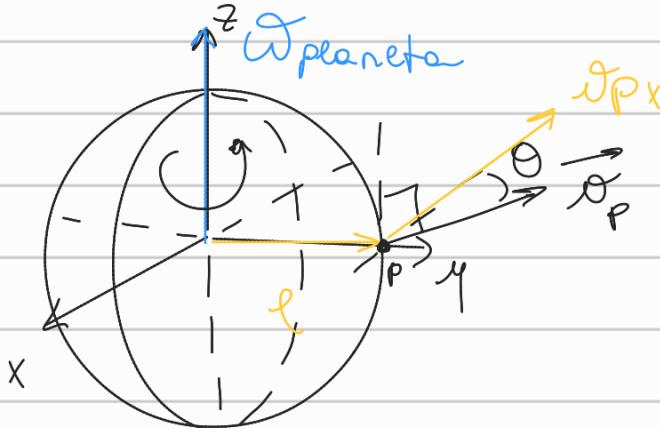
Problema 4: Estudiamos la rotación de un planeta. Medimos en un punto P , una velocidad tal que:



(a) Determinar las componentes de \vec{v}_p si $|v_p| = 100 \text{ km/h}$. y $\theta = 30^\circ$.

$$\left\{ \begin{array}{l} v_{px} = -|v_p| \cos \theta = -86,60 \text{ km/h} \\ v_{py} = |v_p| \sin \theta = 50 \text{ km/h.} \end{array} \right.$$

(b) Si suponemos que ω_p es debido a la velocidad asociada a la órbita del planeta, determinar la velocidad de rotación propia del planeta, con $R_{\text{planeta}} = 2000 \text{ km}$. Indicar el vector asociado.



$$\omega_{\text{planeta}} = \vec{l} \times \vec{\omega}_p$$

$$= \begin{pmatrix} 0 \\ R \\ 0 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} \omega_{px} \\ \omega_{py} \\ 0 \end{pmatrix} = -(\omega_{px} \cdot R) \vec{k}$$

(Por regla de la mano derecha o producto vectorial)

$$= (|\vec{\omega}_p| \cdot \cos \theta \cdot R) \vec{k}$$

$$= 1,73 \times 10^5 \text{ rad/h.}$$

(c) Indica la aceleración normal y cuanto tiempo tarda un dia para el planeta.

$$a_n = \frac{\omega_p^2}{R} = 3,75 \text{ km} \cdot \text{h}^{-2}$$

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 3,59 \cdot 10^{-5} \text{ h/rev.}$$

$$= 0,1294 \text{ s/rev} \quad \therefore$$