

RESUMEN DE MECANICA DE 1º			
		TRASLACIÓN	ROTACIÓN
CINEMÁTICA	MRU	$e = vt$	$\varphi = \omega t$
	MRUA	$e = v_0 t + \frac{1}{2} at^2$ $v = v_0 + at$	$\varphi = \omega_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2$ $\omega = \omega_0 + \alpha t$
	Caida libre	$h = v_0 t + \frac{1}{2} gt^2$ $v = v_0 + gt$	
MAS		$F = -kx$ $k = m \omega^2$ $E_c = \frac{1}{2} kA^2$	$x = A \sin(\omega t + \varphi)$ $v = A \omega \cos(\omega t + \varphi) = \omega \sqrt{A^2 - x^2}$ $a = -A \omega^2 \sin(\omega t + \varphi) = -\omega^2 x$
M. ONDUL.		$y = A \cos(\omega t - k x)$ $y = A \cos[2\pi(f t - k x)]$ $y = A \cos\left[2\pi\left(\frac{t}{T} - \frac{x}{\lambda}\right)\right]$	donde $k = 2\pi/\lambda$ donde $k = 1/\lambda$
DINÁMICA	Definiciones	Momento de una fuerza Momento angular Momento de inercia	$\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$ $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{m v}$ $I = \sum m_i r_i^2$
	Energía Cinética	$E_{cT} = \frac{1}{2} m v^2$	$E_{cR} = \frac{1}{2} I \omega^2$
	Ecuación Fundamental	$\vec{F} = m \vec{a}$ $\vec{F} = \frac{d \vec{p}}{dt} = \frac{d(m \vec{v})}{dt}$	$\vec{M} = I \vec{\alpha}$ $\vec{M} = \frac{d \vec{L}}{dt} = \frac{d(I \vec{\omega})}{dt}$
	Principios de Conservación	Si $\vec{F} = 0 \Rightarrow \vec{p} = cte$ $m \vec{v} = cte$	Si $\vec{M} = 0 \Rightarrow \vec{L} = cte$ $I \vec{\omega} = cte$

## INTERACCION GRAVITATORIA

<p><b>Leyes de Kepler</b></p> <p>Orbitas: elípticas con el Sol en el foco</p> <p>Areas      <math>\frac{dA}{dt} = \frac{L}{2m}</math></p> <p>Periodos    <math>\frac{T_1^2}{T_2^2} = \frac{r_1^3}{r_2^3}</math></p>	<p><b>Ley de Newton</b></p> <p><math>F = G \frac{Mm}{r^2}</math>      <math>G = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{Nm^2}{kg^2}</math></p>
---	--

Energía Potencial Gravitatoria y fuerzas conservativas

$$W_{FC} = -\Delta Ep \Rightarrow Ep_A = -\int_A^\infty \vec{F} \cdot d\vec{r} \Rightarrow Ep_A = -G \frac{Mm}{r}$$

Teorema de la energía cinética

$$W_F = \Delta Ec$$

Teorema de la energía potencial:

$$W_{FC} = -\Delta Ep$$

Conservación de la Energía Mecánica

Solo actúan fuerzas conservativas (Sin Rozamientos)

$$\Delta Ec = -\Delta Ep \Rightarrow Ec + Ep = cte$$

Actúan también fuerzas no conservativas (Con Rozamientos)

$$W_F = W_{FC} + W_{FNC} = -\Delta Ep + W_{FNC} = \Delta Ec \Rightarrow W_{FNC} = \Delta(Ec + Ep)$$

Magnitudes que caracterizan el Campo Gravitatorio

Intensidad de Campo Gravitatorio

$$\vec{g} = \frac{\vec{F}}{m} = -G \frac{M}{r^2} \vec{u}_r$$

Potencial Gravitatorio

$$V = \frac{Ep}{m} = -G \frac{M}{r}$$

Velocidad Orbital

$$F_g = F_c \\ G \frac{Mm}{r^2} = m \frac{v_0^2}{r} \Rightarrow v_0 = \sqrt{G \frac{M}{r}}$$

Velocidad de escape

$$Ec + Ep = 0 \\ \frac{1}{2} mv_e^2 - G \frac{Mm}{R} = 0 \Rightarrow v_e = \sqrt{\frac{2GM}{R}}$$

Energía mecánica de un satélite

$$E_M = Ec + Ep = \frac{1}{2} mv_0^2 - G \frac{Mm}{r} = -\frac{1}{2} G \frac{Mm}{r}$$

### FUERZAS CENTRALES

Aquella que está siempre dirigida hacia el mismo punto e independiente de la partícula.

Momento de torsión o momento de una fuerza:  $\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$  y entonces  $M = r \cdot F \cdot \sin\alpha$ .

Momento de una fuerza central:  $\vec{M} = 0$

Momento angular o momento cinético:  $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}$  y entonces  $L = r \cdot m \cdot v \cdot \sin\alpha$

Relación entre el momento de una fuerza y el momento angular:

$$\vec{M} = \frac{d\vec{L}}{dt}$$

Consecuencias:

1. Principio de conservación del momento angular o cinético: En ausencia de momentos de torsión el momento angular se mantiene constante:

$$Si \quad \vec{M} = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{d\vec{L}}{dt} = 0 \quad y \quad \vec{L} = cte$$

2. Dado que el momento de las fuerzas centrales es cero, todo cuerpo sometido a fuerzas centrales mantiene constante su momento angular.

3. Todo cuerpo sometido a fuerzas centrales (mantiene constante el momento angular) y se mueve con velocidad areolar constante.

$$\frac{dA}{dt} = \frac{|\vec{L}|}{2m}$$

4. Si la fuerza central es función de  $1/r^2$  la trayectoria que realiza la partícula es una elipse.

5. Considerando que el momento angular en el perihelio (punto más próximo al sol) y en el afelio (punto más alejado de la órbita) han de ser iguales, se cumple:

$$\vec{r}_A \cdot \vec{v}_A = \vec{r}_P \cdot \vec{v}_p$$

6. Se define excentricidad de una órbita elíptica com el cociente entre la separación del foco del centro de la órbita entre el semieje mayor.

$$e = \frac{c}{a} = \frac{\frac{r_A - r_P}{2}}{\frac{r_A + r_P}{2}} \Rightarrow e = \frac{r_A - r_P}{r_A + r_P}$$

## MOVIMIENTO ARMÓNICO SIMPLE (M.A.S.)

$$F = -kx$$

$$k = m \omega^2$$

$$x = A \operatorname{sen}(\omega t + \varphi)$$

$$v = A \omega \cos(\omega t + \varphi) = \omega \sqrt{A^2 - x^2}$$

$$a = -A \omega^2 \operatorname{sen}(\omega t + \varphi) = -\omega^2 x$$

$$Ec = \frac{1}{2} k (A^2 - x^2)$$

$$Ep = \frac{1}{2} k x^2$$

$$Em = \frac{1}{2} k A^2$$

## MOVIMIENTO ONDULATORIO

Ecuación de ondas unidimensional

Parámetros de una onda

$$y(t, x) = A \cos(\omega t - k x) \quad \text{donde} \quad k = 2\pi / \lambda \quad y \quad \lambda = v/f$$

Reflexión

$$\hat{\operatorname{sen}} i = \hat{\operatorname{sen}} r$$

Refracción

$$n_1 \hat{\operatorname{sen}} i = n_2 \hat{\operatorname{sen}} r$$

Energía de una onda

Intensidad de una onda

$$E = \frac{1}{2} k A^2 = \frac{1}{2} m \omega^2 A^2$$

$$I = \frac{dE}{Sdt} = \frac{P}{S}$$

$$E = 2\pi^2 m f^2 A^2$$

$$\frac{I_1}{I_2} = \frac{A_1^2}{A_2^2} = \frac{r_2^2}{r_1^2}$$

Energía de una onda

Intensidad de una onda

$$E = \frac{1}{2} k A^2 = \frac{1}{2} m \omega^2 A^2$$

$$I = \frac{dE}{Sdt} = \frac{P}{S}$$

$$E = 2\pi^2 m f^2 A^2$$

$$\frac{I_1}{I_2} = \frac{A_1^2}{A_2^2} = \frac{r_2^2}{r_1^2}$$

Efecto Doppler:

$v_0$     +    se    aproxima  
      -    se    aleja

$$f' = f \frac{v \pm v_0}{v \mp v_F}$$

$v_F$     -    se    aproxima  
      +    se    aleja

Sonoridad:

$$\beta = 10 \log \frac{I}{I_0}$$

$$I_0 = 10^{-12} \text{ W/m}^2$$

## CAMPO ELECTRICO

Ley de Coulomb:

$$F = k \frac{Q q}{r^2} \quad \text{donde} \quad k = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} = 9 \cdot 10^9 \quad \frac{Nm^2}{C^2} \Rightarrow \epsilon_0 = 8,854 \cdot 10^{-12} \frac{C^2}{Nm^2}$$

Campo Eléctrico:

- Intensidad de campo eléctrico:  $\vec{E} = \frac{\vec{F}}{q}$  o  $\vec{F} = q \vec{E}$

Intensidad de campo eléctrico creado por una carga puntual:  $E = k \frac{Q}{r^2}$

- Energía potencial entre dos puntos A y B:

$$Ep_A - Ep_B = k Q q \left( \frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$$

- Diferencia de potencial entre dos puntos A y B

$$V_A - V_B = k Q \left( \frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$$

- Potencial en un punto

$$V_A = \frac{Ep_A}{q} \quad \text{si la carga es puntual} \quad V_A = k \frac{Q}{r_A}$$

$$V_A = \int_A^\infty \vec{E} d\vec{r}$$

## CAMPO MAGNETICO

Fuerza de interacción magnética: Fuerza de Lorenz

$$\vec{F} = q(\vec{v} \times \vec{B})$$

Campo creado por un elemento de corriente: Ley de Biot-Savart

$$d\vec{B} = k' \frac{I}{r^2} (\vec{dl} \times \vec{e}_r) \quad \text{donde} \quad k' = 10^{-7} Tm/A$$

Comparación entre campo eléctrico y magnético

$$d\vec{E} = \left( k \frac{dq}{r^2} \right) \vec{e}_r \quad d\vec{B} = k' \frac{I}{r^2} (\vec{dl} \times \vec{e}_r)$$

Campo creado por una corriente rectilínea: $B = \frac{\mu_0 I}{2\pi d}$	Campo creado por una espira: $B = \frac{\mu_0 I}{2r}$
Campo creado por una bobina: $B = N \frac{\mu_0 I}{2 r}$	Campo creado por un solenoide: $B = \frac{\mu_0 NI}{L}$
Fuerza eléctrica y fuerza magnética ejercida sobre cargas:	
$\vec{F}_e = q \vec{E}$	$y$
$\vec{F}_m = q (\vec{v} \times \vec{B})$	$\Rightarrow \vec{F} = q (\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$
Fuerza magnética ejercida sobre corrientes: $\vec{F} = I (\vec{l} \times \vec{B})$	Fuerza magnética ejercida entre corrientes: $F_1 = I_1 l_1 B_2 \quad \text{donde} \quad B_2 = \frac{\mu_0 I_2}{2\pi d}$ $\Rightarrow F_1 = I_1 l_1 \frac{\mu_0 I_2}{2\pi d}$
Ley de Ampére: $\oint_C \vec{B} \cdot d\vec{l} = \mu_0 \sum I$	

INDUCCIÓN ELECTROMAGNETICA	
Flujo magnético	$\phi = \vec{B} \cdot \vec{S} = B S \cos \alpha$
Fuerza electromotriz inducida en un conductor que cae dentro de un campo magnético:	
Ley de Faraday y Ley de Lenz:	$\xi = B l v$
	$\xi = -N \frac{\Delta \phi}{\Delta t}$

## OPTICA GEOMETRICA

Indice de refracción:

$$n = \frac{c}{v}$$

Leyes de Snell de la reflexión

- Los tres rayos están en un plano.
- $\hat{i} = \hat{r}$

Leyes de la refracción

- Los tres rayos están en un plano.
- $n_1 \sin \hat{i} = n_2 \sin \hat{r}$

Dioptrio Esférico

- Ecuación de fundamental

$$\frac{n'}{s'} - \frac{n}{s} = \frac{n' - n}{R}$$

- Ecuación de gauss

$$\frac{f'}{s'} - \frac{f}{s} = 1$$

- Aumento lateral

$$M_L = \frac{y'}{y} = \frac{ns'}{n's}$$

- Aumento angular

$$M_\alpha = \frac{\alpha'}{\alpha} = \frac{s}{s'}$$

Dioptrio Plano

$$\frac{n'}{s'} = \frac{n}{s}$$

Espejos planos

$$s' = -s$$

Espejos esféricos

- Ecuación fundamental

$$\frac{1}{s'} + \frac{1}{s} = \frac{2}{R} = \frac{1}{f}$$

- Distancia focal

$$f = f' = \frac{R}{2}$$

- Aumento lateral

$$M_L = \frac{y'}{y} = -\frac{s'}{s}$$

Lentes delgadas

- Ecuación fundamental

$$\frac{1}{s'} - \frac{1}{s} = \frac{1}{f'}$$

- Distancia focal

- Aumento lateral

$$M_L = \frac{y'}{y} = \frac{s'}{s}$$

- Potencia de una lente

$$\frac{1}{f'} = (n - 1) \left( \frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right) \Rightarrow f' = -f \quad P = \frac{1}{f'}$$

## FÍSICA MODERNA

### Física Relativista

- Dilatación del tiempo, contracción de la longitud y masa relativista:

$$t = \gamma t' \quad y \quad l = \frac{1}{\gamma} l' \quad \text{donde} \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \\ m = \gamma m_0$$

- Equivalencia entre la masa y la energía:

$$E = mc^2$$

### Elementos de Física Cuántica:

- Hipótesis de Planck:

$$E = hf$$

- El efecto fotoeléctrico:

$$hf = Ec + We = \frac{1}{2}mv^2 + hf_0$$

- Espectros atómicos:

$$k = \frac{1}{\lambda} = R \left( \frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) \quad \text{donde} \quad R = 1,09677 \cdot 10^7 \text{ m}^{-1} \quad y \quad n_1 < n_2$$

- Hipótesis de De Broglie

- Principio de incertidumbre

$$\lambda = \frac{h}{mv} \quad \Delta x \Delta p \geq \frac{\hbar}{2\pi}$$

### Física Nuclear:

- Ley de desintegración radiactiva

- Actividad o velocidad de desintegración

$$N = N_0 e^{-\lambda t}$$

$$A = -\frac{dN}{dt} = \lambda N$$

- Período de semidesintegración

- Vida media

$$T_{1/2} = \frac{\ln 2}{\lambda}$$

$$\tau = \frac{1}{\lambda}$$

- Leyes de los desplazamientos radiactivos (Fajans y Soddy):

