

Práctico IV – Fuerzas centrales

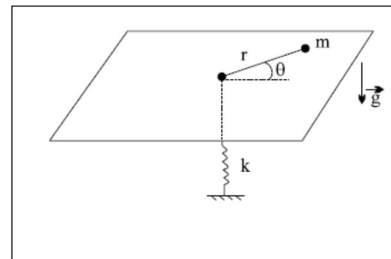
Ejercicio 1

Una partícula P de masa m se mueve sin rozamiento sobre una mesa horizontal, unida a un hilo flexible, inextensible y sin masa que pasa por un orificio situado en la mesa. Inicialmente la partícula está describiendo un movimiento circular uniforme de radio a con velocidad v_a . Una persona tira *lentamente* del hilo (se puede considerar que en todo instante la velocidad radial es nula) hasta que la partícula describe una circunferencia de radio b .

- Calcule la velocidad v_b de la partícula cuando esta describe la circunferencia de radio b , y compárela con v_a .
- Calcule las tensiones en el hilo, en los movimientos inicial y final.
- Calcule el trabajo realizado por la persona.

Ejercicio 2

La partícula de masa m de la figura se mueve sobre una mesa lisa horizontal. La cuerda (flexible, inextensible y sin masa) unida a la partícula, pasa a través de un orificio en la mesa y está atada a un resorte de constante k . La longitud natural del resorte es tal que la fuerza del mismo es nula cuando r (distancia del orificio a la partícula) es igual a cero. En el instante inicial $r = R$, la velocidad radial de la partícula es nula y su velocidad angular ω .

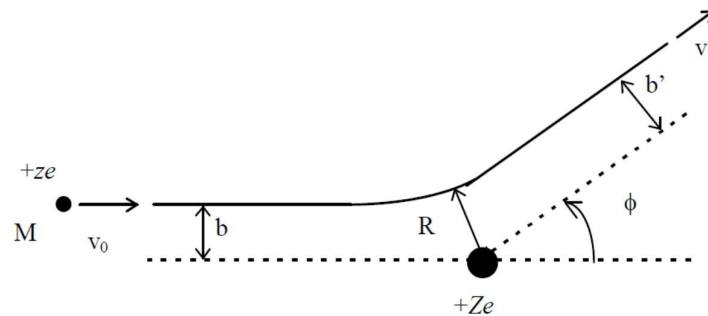


- Escriba las ecuaciones del movimiento de la partícula y hallar $\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}$ en función de los datos iniciales del problema.
- Determine la expresión de \dot{r}^2 (velocidad radial al cuadrado), en función de r^2 y los otros datos del problema.
- ¿Para qué valor de ω la trayectoria es circular? Sea ω_0 ese valor.
- Si $0 < \omega < \omega_0$, ¿llegará la partícula al orificio por donde pasa el hilo? Justifique su respuesta. En el caso en que su respuesta sea negativa ¿cuál es el valor mínimo de r de la trayectoria?
- Si $\omega > \omega_0$, calcule el valor de r máximo de esta nueva trayectoria.

Ejercicio 3

En el estudio de sistemas atómicos es necesario conocer cómo se desvía una partícula “proyectil” (una partícula α , por ejemplo) en el “choque” con un “blanco” (núcleo atómico). Para ello asumamos que el proyectil es una partícula cargada positivamente, de masa M y carga $+ze$, que se acerca al blanco desde el infinito con velocidad \vec{v}_0 . El blanco está también cargado positivamente (carga $+Ze$) y es muy masivo, de forma que se considera fijo. La interacción entre ambas partículas es una fuerza radial repulsiva proporcional a las cargas y que varía con el inverso de la distancia al cuadrado:

$$\vec{F} = \frac{zZe^2}{r^2} \hat{e}_r$$



Esta fuerza es despreciable cuando ambas partículas están muy alejadas, por lo que inicialmente el proyectil se moverá sobre una recta, y después del “choque” también.

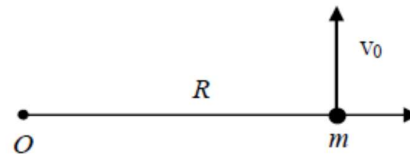
- a) Halle el ángulo φ entre ambas rectas, en función del parámetro de impacto b , definido como la distancia entre la recta del movimiento inicial y una paralela a ella que pasa por el blanco (ver Figura).

Nota: Puede ser cómodo definir el parámetro $D = \frac{2zZe^2}{Mv_0^2}$ para simplificar la notación.

- b) Halle R , la distancia de máximo acercamiento (menor distancia entre el proyectil y el blanco). Estudiando los casos límites $\varphi = 0$ y $\varphi = \pi$, interprete físicamente el parámetro D .

Ejercicio 4

Una partícula de masa m se mueve en un campo gravitatorio y existe además una perturbación proporcional a r^{-3} , ambos campos son centrales con centro O . La fuerza central resultante es:



$$\vec{F}(r) = -\frac{k_1}{r^2} \hat{e}_r - \frac{k_2}{r^3} \hat{e}_r, \quad \text{con } k_1, k_2 > 0$$

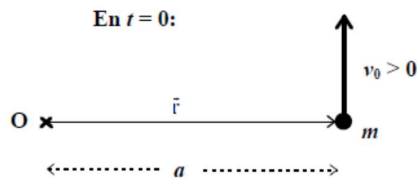
La partícula parte con velocidad v_0 perpendicular al eje O_x del dibujo (que puede ser tomado como origen de los ángulos) y a una distancia R de O .

- Si $v_0^2 > k_2/MR^2$, bosqueje el potencial efectivo visto por la partícula. Halle la condición para que el movimiento sea acotado.
- Determine la ecuación polar de la trayectoria de la partícula: $r = r(\theta)$. Suponga que v_0 cumple la condición para que el movimiento sea acotado hallada en a).
- Halle la separación angular entre dos máximos consecutivos de r y determine la condición que deben verificar los parámetros para que la órbita sea cerrada.

Ejercicio 5

Sobre una partícula de masa m actúa una fuerza central atractiva inversamente proporcional al cubo de la distancia al origen O , o sea, una fuerza de componente radial $-k/r^3$. Vectorialmente esto se escribe como:

$$\vec{F} = -\frac{k}{r^3} \hat{e}_r, \quad \text{con } k > 0$$



En el instante inicial la partícula se encuentra a una distancia a del origen y su velocidad inicial, de magnitud v_0 , es perpendicular a \vec{r} .

- Halle la energía potencial, si es que existe, asociada a dicha fuerza.
- Escriba el Teorema de la Energía para este problema y grafique el potencial efectivo del movimiento radial de la partícula, para diferentes valores de v_0 . A partir de dicha figura discuta en qué regiones del plano es posible el movimiento de la partícula según sea v_0 .
- A partir de las ecuaciones de movimiento verifique que existe una velocidad inicial para la que el movimiento de la partícula sea circular uniforme. ¿Cuál es esa velocidad?
- Para una velocidad menor que la hallada en la parte anterior, determine cuál es la trayectoria que seguirá la partícula y verifique que la misma colapsa hacia el origen (se acerca infinitamente al mismo).

Ejercicio 6

Una partícula de masa m se mueve bajo la influencia de una fuerza central, cuyo potencial es de la forma: $U(r) = -\frac{K}{r^\alpha}$.

- Halle la frecuencia de una órbita circular con momento angular L dado.
- Suponga que se perturba ligeramente la órbita circular por una cantidad radial z , de modo que: $r = r_0 + z$. Demuestre que el movimiento de z es periódico y halle su frecuencia. Para esto desarrolle $U'_{ef}(r)$ en la ecuación de Newton radial: $m\ddot{r} = -U'_{ef}(r)$ a primer orden en z en torno a r_0 y halle la ecuación diferencial que cumple $z(t)$.
- Halle la condición que debe cumplir α para que la órbita perturbada sea cerrada, esto es, que la frecuencia de oscilación radial sea un múltiplo de la frecuencia de la órbita circular.

Ejercicio 7

Un planeta esférico e inmóvil tiene masa M y radio R . Una partícula de masa m se dispara desde su superficie con velocidad $v = \frac{3}{4}v_{esc}$ (v_{esc} = velocidad de escape).

Calcule la máxima distancia alcanzada por la partícula (medida desde el centro de fuerza) si se dispara:

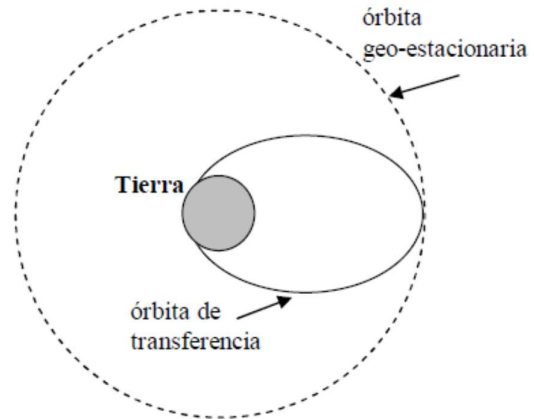
- Radialmente
- Tangencialmente a la superficie del planeta. En este caso bosquejar el potencial efectivo visto por la partícula.

Ejercicio 8

Julio Verne concibió un viaje a la Luna utilizando un cañón para lanzar una cápsula tripulada hacia nuestro satélite natural. Siendo menos ambiciosos que el mencionado novelista, consideraremos un viaje de ida a una órbita geo-estacionaria (Es decir una órbita para la cual la velocidad relativa entre el satélite y la Tierra es nula) utilizando su cañón. Ubicaremos dicho cañón sobre el ecuador y se lo apuntará según la vertical del lugar. Se tomará en cuenta la rotación de la Tierra (a una velocidad angular ω_T) pero se despreciará los efectos disipativos de la atmósfera terrestre. Nuestra cápsula tendrá una masa m_C .

- a) Calcule el radio de la órbita geo-estacionaria R_G en función de g (aceleración de la gravedad en la superficie terrestre), R_T (radio de la Tierra) y ω_T .

Se desea alcanzar la órbita geo-estacionaria a través de una órbita de transferencia elíptica tangente a la órbita geo-estacionaria como la que se muestra en la figura.



- b) Calcule el valor de la constante l (módulo del momento angular) para la órbita de transferencia.
- c) Calcule la energía de la órbita de transferencia considerada (expresé el resultado en función de los parámetros anteriormente citados).
- d) Calcule la velocidad v_c que deberá tener la cápsula a la salida del cañón (en relación a éste) para ubicarse en la órbita de transferencia.
- e) Calcule el semieje mayor de la órbita de transferencia y el tiempo necesario para el viaje suponiendo que éste corresponde (aproximadamente) al semiperíodo de la órbita de transferencia.

Ejercicio 9

Utilice las ecuaciones de Binet para una partícula de masa reducida μ y energía E en un campo gravitatorio: $f(r) = -\frac{K}{r^2}$.

La solución de la ecuación homogénea es una senoide $u_H(\theta) = A \cos(\theta - \theta_0)$.

- a) Obtenga a la amplitud A en función de μ , K , E y el momento angular l .
- b) Escriba la ecuación de la órbita en coordenadas polares.
- c) Escriba la ecuación de la órbita en coordenadas cartesianas.
- d) En el caso de una órbita elíptica, exprese los semiejes mayor a y menor b en términos del parámetro de la cónica p y su excentricidad ε .