

TAREA 2

1. La ecuación relativista para la órbita de un planeta alrededor del sol es

$$\frac{d^2u}{d\theta^2} + u = \alpha + \epsilon u^2,$$

donde $u = 1/r$, y (r, θ) son las coordenadas polares del planeta en su plano de movimiento. El parámetro α es pequeño y se puede determinar explícitamente de la mecánica Newtoniana clásica; el término ϵu^2 es la corrección de Einstein. Aquí, ϵ es un parámetro positivo muy pequeño.

- (a) Reescriba la ecuación como un sistema en el plano de fase (u, v) , donde $v = du/d\theta$.
 - (b) Encuentre todos los puntos de equilibrio del sistema.
 - (c) Muestre que uno de los puntos de equilibrio es un centro en la linealización del sistema. ¿Es un centro no-lineal? *Sugerencia:* Puede usar herramientas analíticas y computacionales.
 - (d) Muestre que el punto de equilibrio hallado en (c) corresponde a una órbita planetaria circular.
2. Considere un planeador volando a una velocidad v en un ángulo θ con la horizontal. Su movimiento está gobernado aproximadamente por las ecuaciones adimensionales

$$\begin{cases} \dot{v} &= -\sin \theta - Dv^2 \\ v \dot{\theta} &= -\cos \theta + v^2 \end{cases}$$

donde los términos trigonométricos representan los efectos de la gravedad y los términos v^2 representan los efectos aerodinámicos de arrastre (drag) y sustentación (lift).

- (a) Suponga que no hay arrastre ($D = 0$). Muestre que $E(v, \theta) = v^3 - 3v \cos \theta$ es una cantidad conservada. Bosqueje el retrato de fase en este caso. Interprete sus resultados físicamente. ¿Cómo luce la trayectoria de vuelo del planeador?
- (b) Investigue el caso de arrastre positivo ($D > 0$).

Sugerencia: Nuevamente, combine herramientas analíticas y computacionales.

Fecha de entrega: Lunes 11 de Noviembre.