

Aufgabe 4.1 Schwingung um eine Kreisbahn

Betrachte eine schwach gestörte Kreisbahn vom Radius $\approx r_0$ im Zentralkraftproblem mit dem Potential $V(r)$. Die reduzierte Masse sei $\mu = 1$.

- a.) Zeige, dass der Radius mit der Frequenz

$$\omega = \sqrt{r_0^{-1}(3V'(r_0) + r_0V''(r_0))}$$

um seinen Mittelwert r_0 oszilliert.

Hinweis: Verwende für das effektive Potential $U(r)$ die quadratische Näherung um das Minimum r_0 herum.

- b.) Für welche Potentiale $V(r)$ schliesst sich jede solche gestörte Kreisbahn, wenn sich der Azimutwinkel ϕ nach einer radialen Periode (zwei aufeinander folgende Durchgänge durch r_{\max}) um (i) $\Delta\phi = 2\pi$, bzw. (ii) $\Delta\phi = \pi$ ändert?

Aufgabe 4.2 Periheldrehung

Wir betrachten ein gestörtes Kepler Problem mit dem Potential

$$V(r) = -\frac{M}{r} + \frac{\alpha}{r^3},$$

wobei α die Rolle eines (kleinen) Störparameters spielt und $M = m_1 + m_2$. Die Einheiten sind so gewählt, dass $G = \mu = 1$. Wir benützen die Variable $u = 1/r$ und untersuchen die Bahnkurve $u = u(\phi)$.

- a.) Leite die folgende Differentialgleichung für $u(\phi)$ her:

$$u'' + u = l^{-2}(M - 3\alpha u^2). \quad (1)$$

- b.) Löse Gleichung (1) bis in erster Ordnung in α unter Benutzung der Lösung des ungestörten Problems ($\alpha = 0$):

$$u = l^{-2}M(1 + \epsilon \cos \phi), \quad (0 < \epsilon < 1).$$

Berechne die Verschiebung $\Delta\phi$ des Perihels pro Periode infolge der Störung bis in erster Ordnung in α . (Das Perihel ist definiert als der kürzeste Abstand einer elliptischen Planetenbahn zur Sonne.)

Tipp: Setze im Störterm von (1) die ungestörte Lösung ein und beachte, dass die Gleichungen

$$u'' + u = \begin{cases} A \\ A \cos \phi \\ A(\cos \phi)^2 \end{cases}$$

die Funktionen

$$u = \begin{cases} A \\ \frac{1}{2}A\phi \sin \phi \\ \frac{1}{2}A - \frac{1}{6}A \cos(2\phi) \end{cases}$$

als spezielle Lösungen haben.