

5. Keplerproblem

1. (4 Punkte)

Der Komet Halley mit der Masse m umläuft die Sonne (Masse M) auf einer elliptischen Bahn. Im Perihel r_p ist der Abstand zur Sonne minimal, im Aphel r_a ist der Abstand maximal. Gegeben seien r_p , r_a , die Masse M und der Wert der Gravitationskonstanten γ .

(Erinnerung: $U = -\frac{\alpha}{r} = -\frac{\gamma mM}{r}$).

(a) Berechnen Sie die Umlaufperiode des Kometen $T(r_p, r_a, \gamma, M)$.

Hinweis: Berechnung der Umlaufperiode aus dem 2. Keplerschen Gesetz und dem Flächeninhalt einer Ellipse.

(b) Berechnen Sie die Geschwindigkeit des Kometen im Perihel und im Aphel.

Hinweis: Energieerhaltung, $E = -\frac{\alpha}{2a}$, große Halbachse $a = \frac{r_a + r_p}{2}$.

2. (4 Punkte)

Ein Planet mit der Masse m bewegt sich um einen Stern (mit der Masse M) auf einer Kreisbahn. Durch eine Explosion wird die Sternmasse zu M' reduziert.

(a) Finden Sie die Exzentrizität der Planetenbahn nach der Explosion.

Hinweis: Man kann annehmen, dass der Drehimpuls des Planeten bei der Explosion erhalten bleibt. Benutzen Sie die Ellipsengleichung mit $p = \frac{L^2}{\alpha m} = \frac{L^2}{\gamma M m^2}$.

(b) Wie groß muss die Restmasse M' sein, dass der Planet aus seiner Umlaufbahn entflieht?

3. (4 Punkte)

Der Runge-Lenz Vektor definiert durch

$$\vec{A} = \vec{p} \times \vec{L} - m\alpha \frac{\vec{r}}{r}$$

ist eine Erhaltungsgröße und zeigt vom Zentrum in Richtung des Perihels (siehe Vorlesung). Der Winkel φ sei der Winkel zwischen \vec{A} und \vec{r} . Zeigen Sie mit Hilfe von $\vec{A} \cdot \vec{r}$ mit $A = |\vec{A}|$ folgende Relation

$$\frac{1}{r} = \frac{m\alpha}{L^2} \left(1 + \frac{A}{m\alpha} \cos \varphi \right)$$

und bestimmen Sie daraus die Exzentrizität ϵ der Ellipse. *Hinweis: Benutzen Sie die zyklische Vertauschbarkeit des Spatprodukts $\vec{a} \cdot (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b} \cdot (\vec{c} \times \vec{a}) = \vec{c} \cdot (\vec{a} \times \vec{b})$.*