

**Aufgabe 8: Lenz-Runge Vektor**

Neben dem linearen Impuls (3 Erhaltungsgrößen), der Energie (eine Erhaltungsgröße) und dem Drehimpuls (3 Erhaltungsgrößen) existiert für das Potential

$$V(r) = -\frac{\alpha}{r} \quad \text{mit} \quad \alpha = GMm \quad (1)$$

eine weitere vektorielle Erhaltungsgröße: der **Lenz-Runge Vektor**:

$$\vec{\Lambda} = \frac{1}{\alpha} \left( \frac{\vec{p} \times \vec{L}}{m} + V(r) \vec{r} \right) = \frac{\vec{p} \times \vec{L}}{\alpha m} - \frac{\vec{r}}{r}. \quad (2)$$

Da das Potential in Gleichung (1) der Gravitationskraft zugeordnet ist, lohnt es sich, den Lenz-Runge Vektor als Erhaltungsgröße genauer unter die Lupe zu nehmen:

(a) Zeigen Sie, dass  $\vec{\Lambda}$  eine Erhaltungsgröße ist, indem Sie mit folgenden Schritten zeigen, dass  $d\vec{\Lambda}/dt = 0$  ist:

(i) Verwenden Sie bei der zeitlichen Ableitung von  $\vec{\Lambda}$  folgende mathematischen Regeln:

$$\frac{d}{dt}(\vec{a} \times \vec{b}) = \dot{\vec{a}} \times \vec{b} + \vec{a} \times \dot{\vec{b}} \quad (3)$$

$$\vec{a} \times (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b} \cdot (\vec{a} \cdot \vec{c}) - \vec{c} \cdot (\vec{a} \cdot \vec{b}). \quad (4)$$

(ii) Drücken Sie die radiale Geschwindigkeit  $\dot{r}$  mit Hilfe von Impuls und Ortsvektor aus:

$$\dot{r} = \dot{\vec{r}} \cdot \vec{e}_r = \frac{\vec{p} \cdot \vec{r}}{m \cdot r}. \quad (5)$$

(iii) Verwenden Sie für  $\dot{\vec{p}}$  die Bewegungsgleichung:

$$m \cdot \ddot{\vec{r}} = \dot{\vec{p}} = -\alpha \cdot \frac{\vec{r}}{r^3}. \quad (6)$$

(b) Deuten Sie  $\vec{\Lambda}$ :

(i) Überlegen Sie sich, warum  $\vec{\Lambda}$  per Definition in der Bahnebene liegt.

(ii) Zeichnen Sie  $\vec{\Lambda}$  für verschiedene Orte auf der Ellipse, welche der Umlaufbahn des Planeten um die Sonne entspricht, ein. In welche Richtung zeigt  $\vec{\Lambda}$ ?