

Theoretische Physik I

apl. Prof. Dr. R. Bulla

WS 2019/20

Blatt 6: Abgabetermin: Dienstag, der 19.11.2019, 10:00

Aufgabe 1: Zweikörperproblem - Gesamtdrehimpuls

(5 Punkte)

Der Gesamtdrehimpuls des Zweikörperproblems ist definiert als

$$\vec{L} = \sum_{i=1}^2 \vec{l}_i = \sum_{i=1}^2 \vec{r}_i \times \vec{p}_i ,$$

wobei hier der Bezugspunkt $= \vec{0}$ gesetzt wurde.

- a) Zeigen Sie, dass sich \vec{L} folgendermaßen in Schwerpunkt- und Relativanteil zerlegen lässt:

$$\vec{L} = \vec{R} \times \vec{P} + \mu \vec{r} \times \dot{\vec{r}} .$$

Dabei sind \vec{R} und $\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2$ die Schwerpunkt- und Relativkoordinaten, \vec{P} der Schwerpunktimпульс und $\mu = m_1 m_2 / M$ die reduzierte Masse. (4 Punkte)

- b) Falls keine äußeren Kräfte auf die beiden Körper wirken, ist der Schwerpunktimпульс eine Erhaltungsgröße. Was folgt daraus für den Schwerpunktanteil des Gesamtdrehimpulses? (1 Punkt).

Aufgabe 2: Zweikörperproblem - Gesamtenergie, effektives Potential

(10 Punkte)

- a) Wie lautet die Gesamtenergie eines Zweikörperproblems (Massen m_1 und m_2), die über das Gravitationspotential miteinander wechselwirken? (1 Punkt)
- b) Zeigen Sie, dass sich die Gesamtenergie in einen Schwerpunkt- und einen Relativanteil zerlegen lässt. Hinweis: für die Energie der Relativbewegung ergibt sich:

$$E_{\text{rel}} = \frac{1}{2} \mu (\dot{\vec{r}})^2 - G m_1 m_2 \frac{1}{r} .$$

(3 Punkte)

- c) Die Energie der Relativbewegung entspricht der Energie eines eindimensionalen Systems (mit Koordinate r) in einem effektiven Potential $U(r)$. Geben Sie dieses effektive Potential an. Hinweise: in Polarkoordinaten gilt $\dot{\vec{r}} = \dot{r} \vec{e}_r + r \dot{\varphi} \vec{e}_\varphi$; aus der Drehimpulserhaltung folgt $\dot{\varphi} = l / (\mu r^2)$. (2 Punkte)

- d) Für $l \neq 0$ hat das effektive Potential genau ein Minimum bei $r = r_0$. Geben Sie r_0 und $U(r_0)$ an und skizzieren Sie $U(r)$. (2 Punkte)
- e) Der Fall $E_{\text{rel}} = U(r_0)$ entspricht der Ruhelage der Radialbewegung. Geben Sie für diesen Fall die Bahn $\vec{r}(t)$ an. (2 Punkte)

Aufgabe 3: Keplerproblem - Parabeln und Ellipsen

(6 Punkte)

In der Vorlesung wurde gezeigt, dass die Winkelabhängigkeit der Radialkomponente der Relativkoordinate des Keplerproblems gegeben ist durch

$$r(\varphi) = \frac{k}{1 + \varepsilon \cos(\varphi)}. \quad (1)$$

- a) Betrachten Sie zunächst den Fall $\varepsilon = 1$. Zeigen Sie, dass für diesen Fall Gleichung (1) in kartesischen Koordinaten einer Gleichung für eine Parabel entspricht. Bestimmen Sie die Schnittpunkte der Bahn mit der x - und y -Achse. (2 Punkte)
- b*) Zeigen Sie, dass Gleichung (1) für $0 < \varepsilon < 1$ in kartesischen Koordinaten auf folgende Form gebracht werden kann:

$$\frac{(x + e)^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1, \quad \text{mit } a = \frac{k}{1 - \varepsilon^2}, \quad b^2 = \frac{k^2}{1 - \varepsilon^2}, \quad e = \frac{\varepsilon k}{1 - \varepsilon^2}.$$

Dies entspricht einer Ellipsengleichung mit den Halbachsen a , b und der linearen Exzentrizität e (Abstand des Brennpunkts zum Mittelpunkt der Ellipse). (4 Punkte)

Aufgabe 4: Newtonsche Mechanik

(2 Punkte)

Gegeben ist ein Dreikörperproblem in Dimension $d = 3$, in dem die drei Körper über die Gravitationskraft miteinander wechselwirken. Es sollen keine äußeren Kräfte wirken. Als konkretes Beispiel betrachten wir das System Sonne (S) - Erde (E) - Mond (M), mit den Koordinaten und Impulsen $\vec{r}_i, \vec{p}_i, i = \text{S, E, M}$.

- a) Welche der folgenden Größen ist eine Erhaltungsgröße?
 $\vec{r}_S + \vec{r}_E + \vec{r}_M$, $\vec{p}_S + \vec{p}_E + \vec{p}_M$, \vec{r}_S , $\vec{p}_E + \vec{p}_M$.
- b) Für die Dimension des Phasenraums d_P dieses Systems gilt:
 $d_P = dN = 9$, $d_P = 2dN = 18$, $d_P = 2(d + N) = 12$, $d_P = d^N = 27$.