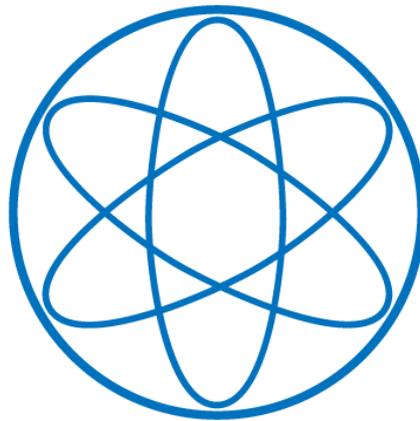


Ferienkurs
Theoretische Physik: Mechanik

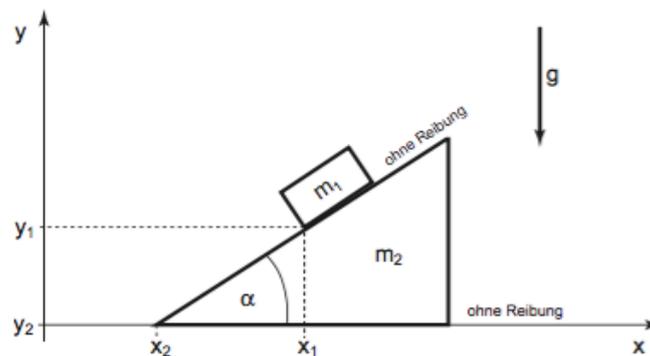
Blatt 3 - Angabe



PHYSIK
DEPARTMENT

1 Gleiten und Zwangsbedingungen

Wir betrachten einen Block der Masse m_1 auf einem Keil der Masse m_2 . Der Keil gleitet nur auf der horizontalen Ebene, während der Block auf dem Keil gleitet. Die Bewegung ist zur Gänze auf die $x - y$ - Ebene beschränkt (siehe Abbildung). Betrachten Sie nur die Bewegung, solange sich der Block auf dem Keil befindet. Die beiden Bewegungen verlaufen ohne Reibung. Das System befinde sich in einem homogenen Schwerfeld.



1. Formulieren Sie die geometrischen Zwangsbedingungen.
2. Konstruieren Sie die Ausdrücke für die Zwangskräfte, die zunächst unbekannte Lagrangeparameter enthalten. Wieviele sind das?
3. Nun führen wir neue Koordinaten s_1 und s_2 ein, die alle Zwangsbedingungen beinhalten:

$$x_2 = s_2 \quad , \quad y_2 = 0 \quad , \quad x_1 = s_2 + s_1 \cos \alpha \quad , \quad y_1 = s_1 \sin \alpha \quad (1)$$

Bestimmen Sie die Lagrange-Funktion als Funktion von s_1 und s_2 und geben Sie die resultierenden Bewegungsgleichungen an.

4. Bestimmen Sie wenigstens eine Erhaltungsgröße für die Lagrange-Funktion aus Teilaufgabe 3.

Hinweis: Es gibt insgesamt 2 Erhaltungsgrößen

2 Zeitabhängige Lagrange-Funktion und geschwindigkeitsabhängige Kräfte

Betrachten Sie zuerst die zeitabhängige Lagrange-Funktion:

$$L_1 = e^{\gamma t} \left(\frac{m}{2} \dot{q}^2 - \frac{k}{2} q^2 \right) \quad , \quad \gamma > 0 \quad (2)$$

1. Bestimmen Sie den kanonischen Impuls. Ist die Koordinate q zyklisch?

4 Keplers 3. Gesetz

Das 3. Keplersche Gesetz für die Planetenbewegung besagt, dass das Verhältnis $\frac{T^2}{a^3}$ für alle Planeten gleich ist: Hier ist T die Umlaufzeit, a die große Halbachse der Ellipsenbahn. Dieses Gesetz gilt nur für ein Zweikörperproblem unter der Annahme, dass die Masse der Sonne M sehr groß ist gegenüber der Masse des Planeten m . Beweisen Sie dieses Gesetz, ausgehend von der Drehimpulserhaltung.

Hinweis: Starten sie mit dem Ausdruck für den Betrag des Drehimpulses $l = \mu r^2 \dot{\vartheta}^2$ (μ ist die reduzierte Masse, r der momentane Abstand Sonne - Planet und ϑ der Winkel des Fahrstrahls zur x -Achse) und integrieren Sie beide Seiten dieser Gleichung über die Umlaufzeit. Benutzen Sie dann die Beziehungen für Aphel - und Perihel - Achse und die Näherung $m \ll M$.

5 Teilchen im konstanten Zentralkraftfeld

Ein Teilchen der Masse m mit Ortsvektor \vec{r} bewege sich in einem dreidimensionalen Kraftfeld, wobei die Kraft in Richtung auf den Ursprung zeigt und Ihr Betrag K unabhängig vom Ort ist.

1. Wie lautet die Newton'sche Bewegungsgleichung für dieses Problem? Bestimmen sie die zugehörige potentielle Energie und geben Sie den Energieerhaltungssatz an.
2. Zeigen Sie, ausgehend von der Newton'schen Bewegungsgleichung, dass auch der Drehimpuls erhalten ist. Wie kann man daraus schließen, dass die Bewegung in einer Ebene erfolgt?
3. Beweisen Sie den Zusammenhang:

$$\dot{r}^2 = \frac{\vec{L}^2}{m^2 r^2} + \dot{\vartheta}^2 \quad (5)$$

Hier ist r der Abstand vom Ursprung und \vec{L} ist der Drehimpuls.

Hinweis: Berechnen Sie \vec{L}^2 und benutzen Sie $(\vec{a} \times \vec{b})^2 = |\vec{a}|^2 |\vec{b}|^2 - (\vec{a} \cdot \vec{b})^2$.

6 Flaschenzug und Zwangskräfte

Die Masse m_1 hänge an dem einen Ende einer masselosen Schnur, welche über einen fixierten, reibungsfreien und nichtrotierenden Flaschenzug geführt worden sei. Am anderen Ende der Schnur hänge die Masse m_2 . Schreiben Sie die newtonschen Bewegungsgleichungen in der Form:

$$m_i \ddot{\vec{x}} = \vec{F}_i + \vec{C}_i \quad (6)$$

worin \vec{F}_i für die äußere Kraft auf die Masse m_i ($i = 1, 2$) durch die Gravitation und \vec{C}_i für die Zwangskraft für beide Massen und die finalen Bewegungsgleichungen.

Hilfe: Verwenden Sie die zweite zeitliche Ableitung der Zwangsbedingung zur Bestimmung der Zwangskraft.