

## **Vorbemerkung**

Dies ist ein korrigierter Übungszettel aus dem Modul physik111.

Dieser Übungszettel wurde von einem Tutor korrigiert. *Dies bedeutet jedoch nicht, dass es sich um eine Musterlösung handelt. Weder ich, noch der Tutor implizieren, dass dieses Dokument keine Fehler enthält.*

Alle Übungszettel zu diesem Modul können auf [http://martin-ueding.de/de/university/bsc\\_physics/physik111/](http://martin-ueding.de/de/university/bsc_physics/physik111/) gefunden werden.

Sofern im Dokuments nichts anderes angegeben ist: Dieses Werk von Martin Ueding ist lizenziert unter einer [Creative Commons Namensnennung - Weitergabe unter gleichen Bedingungen 4.0 International Lizenz](#).

[disclaimer]

1	2	3	4	$\Sigma$
5,5	3	2,5	5	16

Martin Ueding #5

Lukas

1a)

$$V(r) = \frac{\alpha}{r} + kr$$

$$-\vec{\nabla} V(r) = \begin{pmatrix} \frac{1}{2} \frac{\alpha}{r^2} \cdot 2x - k \frac{x}{r} \\ \frac{1}{2} \frac{\alpha}{r^2} \cdot 2y - k \frac{y}{r} \end{pmatrix} = \vec{F}(r) = \vec{F}(x, y) \quad (1)$$

3-dimensionales Problem!

$$|\vec{F}(x, y)| = \left[ \left( \frac{\alpha}{r^2} 2x - k \frac{x}{r} \right)^2 + \left( \frac{\alpha}{r^2} 2y - k \frac{y}{r} \right)^2 \right]^{1/2}$$

$$= \frac{\alpha^2}{r^4} (x^2 + y^2) - 2 \frac{\alpha}{r^2} k \frac{1}{r} (2x^2 + 2y^2) + \frac{k^2}{r^2} (x^2 + y^2)$$

$$|\vec{F}(r)| = \sqrt{4 \frac{\alpha^2}{r^2} - 4 \frac{\alpha k}{r} + k^2}$$

Richtung ist radial, je nach  $\alpha$   $k$  zeigt die Kraft auf einen Kreis, vom Nullpunkt nach außen, von außen  $\Rightarrow$  Richtl. 0. ✓ 75/2

1b)

$$\vec{F} = \begin{pmatrix} x^2 + y \\ \sin(y) \end{pmatrix}, \quad \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{s} = \int_0^4 x^2 dx + \int_0^{18} \sin(y) dy$$

$$= \frac{1}{3} x^3 \Big|_0^4 + (-\cos y) \Big|_0^{18} = 20,99$$

21,67  
21,68 # auf V2 achten!

$$S(k) = \begin{pmatrix} k \\ \frac{18}{4}k \end{pmatrix}, \quad k \in [0, 4]$$

$$S'(k) = \begin{pmatrix} 1 \\ \frac{18}{4} \end{pmatrix}$$

$$\int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{s} = \int_0^4 \vec{F}(S(k)) \cdot S'(k) \cdot dk = \int_0^4 \left( \begin{pmatrix} k^2 + \frac{18}{4}k \\ \sin(\frac{18}{4}k) \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 \\ \frac{18}{4} \end{pmatrix} \right) dk$$

$$= \frac{1}{3} k^3 + \frac{18}{8} k^2 - \cos\left(\frac{18}{4}k\right) \Big|_0^4 = \frac{1}{3} 4^3 + \frac{18}{8} 4^2 - \cos(18) + \cos(0)$$

$$= 57,67 \checkmark$$

$$\Rightarrow \operatorname{curl}(\vec{F}) \neq 0. \checkmark \quad 2/2$$

1c)  $\operatorname{curl}(\vec{F}_2) = 0 - 1 = -1$

$$\operatorname{curl}(\vec{F}_1) = \left( \frac{-2x}{r^3} \cdot 2x \cdot 2y + k \frac{y}{r^2} \cdot 2x \right)$$
$$- \left( \frac{-2x}{r^3} \cdot 2x \cdot 2y + k \frac{x}{r^2} \cdot 2y \right) = 0$$

Natürlich ist  $\vec{\nabla} \times (\vec{\nabla} V) = 0$ , da Kraftfelder von Potentialelementen konservativ sind.

$\vec{F}_2$  ist ein allgemeines Feld, das nicht konservativ ist.  $\checkmark$

2/2

# 5

2) Um zu entkommen, braucht man so viel kinetische Energie, wie das Schwerenpotential "tief" ist.

$$E = \frac{1}{2}mv^2 = m \cdot P = m \cdot \left( -G \left( \frac{m_j}{d_{jg}} + \frac{mg}{r_g} \right) \right)$$

$$\Leftrightarrow v = \sqrt{2 \frac{mP}{m}} = \sqrt{2P} = 15606 \frac{m}{s} \quad \checkmark \quad 3/3$$

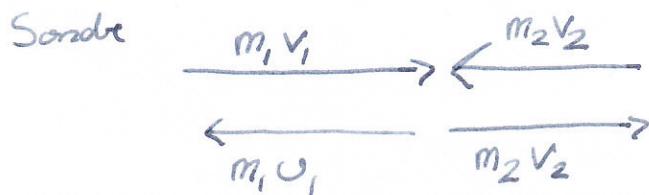
#5

- 3) Man betrachte den Schwerpunkt des Systems als Schwerpunkt des Satens, der Sondermaße ~~habe~~ ~~haben~~ ist.

Im Schwerpunktsystem (SPS) hat Saturn  $v_2 \approx 0$ . Die Sonde hat  $v_1 = (+4,8 + 9,6) \frac{\text{km}}{\text{s}} = 14,4 \frac{\text{km}}{\text{s}}$ .

el. Beim Stoß im SPS sind die Impulsvektoren <sup>Saturn u. Sonde fliegen auf</sup> einander zu alle gleich lang:

$$v_2 \approx 0, m_2 \gg 0$$



Da die Massen konstant sind, gilt:

$|v_1| = 4,8$ ,  $|v_2| = 9,6$ . Da  $v_2 \approx 0$ , ist

die Sonde danach mit  $-4,8 \frac{\text{km}}{\text{s}}$  aus Sicht des Satens unterwegs.

Im "absoluten" System sind das  $-14,4 \frac{\text{km}}{\text{s}}$ . (✓)

3b) Das Verhältnis ist  $\left(\frac{14,4}{4,8}\right)^2 = 9$  FF 11,5

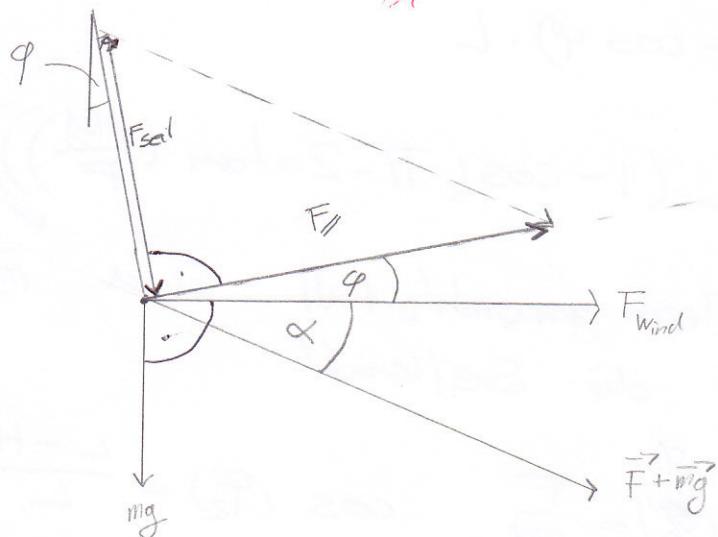
3c) Vom Saturn kommt die Energie. Auch wenn es nicht wirklich auffällt, irgendwann fällt der Saturn in die Sonne, wenn man das zu oft macht. ✓ 0,5/0,5-

#5

4) a)  $E = W = m \cdot g \cdot H$  ✓  $\frac{1}{1}$

4 b)

$$\tan(\alpha) = \frac{mg}{F}$$



$$F_{\parallel} = \cos(\alpha + \varphi) \cdot \sqrt{F^2 + (mg)^2}$$

Dies ist die bewegende Kraft. Ist sie 0, so ergibt sich ein Gleichgewicht.

Ist  $\int_0^\varphi F_{\parallel} \cdot d\varphi = 0$ , so ist die Kugel in einen Stillstand. Für  $\varphi = 0 \rightarrow F_{\parallel} = 0$  aus und wieso bewegt sich dann überhaupt was?

Punkte:

$$\int_0^\varphi \cos(\alpha + \varphi) \cdot \underbrace{\sqrt{F^2 + (mg)^2}}_{\equiv z} d\varphi = z (\sin(\alpha + \varphi) - \sin(\alpha)) ?$$

$$0 = \sin(\alpha + \varphi) - \sin(\alpha) \Leftrightarrow$$

$$\sin(\varphi) = \sin(\alpha + \varphi) \Leftrightarrow \cancel{\varphi = \alpha + \varphi} \Leftrightarrow \varphi = 0 + n\pi$$

$$\varphi = -2\alpha + \pi + 2n\pi \quad \vee \quad \varphi = 2n\pi$$

$$\varphi = \pi - 2 \arctan \left( \frac{mg}{F} \right)$$

$$H = (1 - \cos \varphi) \cdot L$$

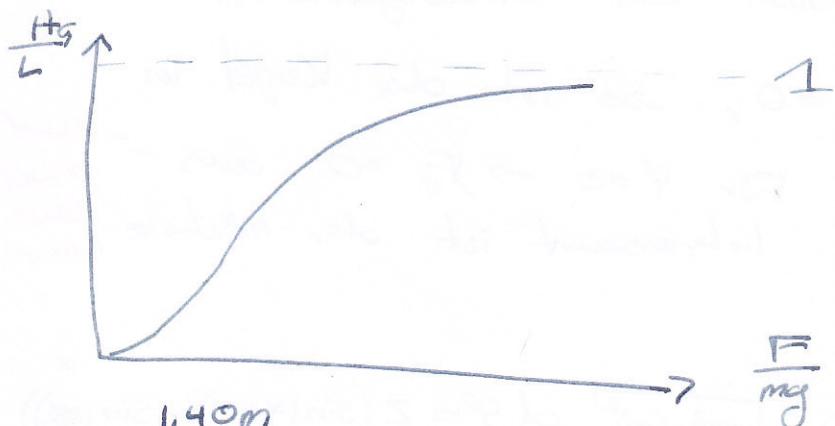
$$H = L \left( 1 - \cos \left( \pi - 2 \arctan \left( \frac{mg}{F} \right) \right) \right) \quad \text{müsste stimmen...}$$

- 4c) Im Gleichgewichtsfall sind  $\vec{mg} + \vec{F} \rightarrow$  genau die Seilkraft 1,5/1,5

$$\tan(\varphi_2) = \frac{F}{mg}, \quad \cos(\varphi_2) = \frac{L - H_g}{L}$$

$$H_g = L (1 - \cos \varphi_2)$$

$$H_g = L \left( 1 - \cos \left( \arctan \left( \frac{F}{mg} \right) \right) \right) \quad \checkmark$$


1,5/1,5

4d)  $H = \cancel{3,18m}, \quad H_g = 0,39m$

0,5/0,5

- 4e) Nein, da der Wind für  $\varphi > \frac{\pi}{2}$  den Ball herunterdrückt. 0,5/0,5