## Lösungen zum 1. Übungsblatt LK Physik K12

## Drei physikalische Aufgaben zum Knobeln

1. Die resultierende Kraft  $\overrightarrow{F}_{res} = \overrightarrow{F}_1 + \overrightarrow{F}_2$  muss genau in Richtung der Beschleunigung zeigen.

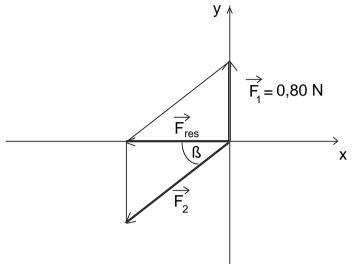
$$F_{res} = a m = 2,0 \frac{m}{s^2} \cdot 0,50 \text{ kg}$$
  
 $F_{res} = 1,0 \text{ N}$ 

Nach Pythagoras:  

$$F_2 = \sqrt{F_1^2 + F_{res}^2} = \sqrt{1,64 \,\text{N}} = 1,3 \,\text{N}$$

$$\tan \beta = \frac{F_1}{F_{\text{res}}} = 0.80 \Rightarrow$$

$$\beta = 39^{\circ}$$



2. Die im ohmschen Widerstand  $R_2$  umgesetzte elektrische Leistung  $P_2 = U_2 J_2$  muss maximal werden.

(1) 
$$P_2 = U_2 \cdot J_2 = \frac{U_2^2}{R_2}$$
 wegen  $U_2 = R_2 \cdot J_2$ 

(2) 
$$\frac{U_2}{U} = \frac{R_2}{R_1 + R_2}$$
 (Kirchhoff)

Drücke nun P2 nur als Funktion von R2 und konstanten gegebenen Größen aus. Setze dazu (2) ind (1) ein:

$$P_2 = P_2(R_2) = \frac{U^2 \cdot R_2}{(R_1 + R_2)^2}$$

Um das Maximum von P2 in Abhängigkeit von R2 zu erhalten, kann man nun P2 als Funktion von R<sub>2</sub> nach R<sub>2</sub> ableiten (Quotientenregel) und diese Ableitung gleich Null setzen.

$$\frac{d P_2}{d R_2} = P_2'(R_2) = \dots = \frac{(R_1 - R_2) \cdot U^2}{(R_1 + R_2)^3} \stackrel{!}{=} 0 \iff R_2 = R_1 = 10\Omega$$

Für  $R_2 = 10$  Ohm erwärmt sich also der Widerstand am stärksten.

## 3. Der Schwerpunkt S befindet sich immer genau zwischen den beiden Sternen.

Wegen  $r_1 : r_2 = 1 : 2$  müssen die beiden Sterne unterschiedliche Masse haben.

Nach dem Schwerpunktsatz gilt:

$$m_1 \cdot r_1 = m_2 \cdot r_2$$

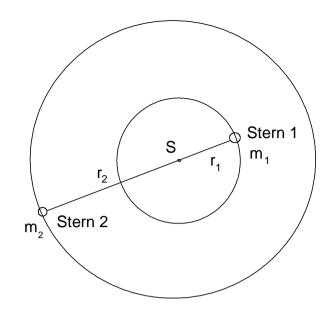
daraus folgt

$$m_1 = 2 \cdot m_2$$

Für die Radien gilt:

$$r_1 + r_2 = 15 \cdot 10^6 \text{ km} \text{ und } r_2 = 2r_1$$

d.h. 
$$r_1 = 5,0 \cdot 10^6 \text{ km}$$



Aus 
$$F_{zent,1} = F_{zent,2}$$
 und  $F_{zent} = F_{grav}$  folgt

$$G^* \frac{m_1 \cdot m_2}{(r_1 + r_2)^2} = m_1 \cdot (\frac{2\pi}{T})^2 \cdot r_1$$

Löst man diese Gleichung nach  $m_2$  auf, so erhält man mit der Gravitationskonstanten  $G^*$  und der Umlaufdauer  $T = T_1 = T_2 = 5,4$  Tage:

$$m_2 = \frac{4\pi^2 \cdot r_1 \cdot (r_1 + r_2)^2}{T^2 \cdot G^*} = 3, 1 \cdot 10^{30} \text{ kg}$$

Die beiden Sterne haben damit etwa die 1,6- und 3,1-fache Masse unserer Sonne.