

11. Übungsblatt, Lösungen

1) Zeitdilatation

Wir nehmen S und S' als Bezugssysteme, in denen die Erde bzw. das Raumschiff ruht. Außerdem sei die Relativbewegung der Systeme entlang der x -Achse und es gelte $t_1 = t'_1 = 0, x_1 = x'_1 = 0$ zum Zeitpunkt der Synchronisation der Uhren. Jetzt nehmen wir an, dass die Uhr im Raumschiff die Zeit t'_2 anzeige. Die Gleichungen der Lorentztransformation lassen sich dann wie folgt schreiben

$$\begin{aligned} ct_2 &= \gamma(ct'_2 + \beta x'_2) = \gamma ct'_2 \\ x_2 &= \gamma(x'_2 + \beta ct'_2) = \gamma \beta ct'_2 \end{aligned}$$

wobei wir $\beta = v/c, \gamma = 1/\sqrt{1 - \beta^2}$ sowie $x'_2 = x'_1 = 0$ gesetzt haben. Das Lichtsignal benötigt den Zeitraum

$$\Delta t = \frac{x_2}{c} = \gamma \beta t'_2$$

um den Beobachter auf der Erde zu erreichen. Daher wird seine Uhr nach der Zeit $t'_2 = 1 \text{ h}$, die er durch sein Teleskop sieht, folgendes (in Stunden) anzeigen:

$$t_2 + \Delta t = \gamma(1 + \beta)t'_2 = \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}} t'_2 = \sqrt{\frac{c + v}{c - v}}$$

2) Dopplereffekt

(a) Die Inertialsysteme S und S' bewegen sich zueinander entlang der x -Achse mit konstanter Geschwindigkeit v . Wir nehmen an, dass zur Zeit $t = t' = 0$ der Ursprung O und O' zusammenfallen, sodass die Emission von P_1 und die Ankunft beim Beobachter beide zu den Raum-Zeit-Koordinaten $x = t = 0$ und $x' = t' = 0$ stattfinden. Die Emission von P_2 findet in S am Ort $x = 0$ zum Zeitpunkt $t = \tau$ statt, und es gilt wieder mit Hilfe der Lorentztransformation

$$\begin{aligned} x' &= \gamma(x - \beta ct) = -\gamma \beta c\tau \\ t' &= \gamma\left(t - \frac{\beta x}{c}\right) = \gamma\tau \end{aligned}$$

im Bezugssystem S' . Das Signal benötigt den Zeitraum

$$\Delta t = \frac{|x'|}{c} = \gamma \beta \tau$$

um den Beobachter zu erreichen. Daher registriert der Beobachter als Ankunftszeit

$$\begin{aligned} t' + \Delta t &= \gamma(1 + \beta)\tau \quad \text{oder} \\ \tau' &= \sqrt{(1 + \beta)/(1 - \beta)} \cdot \tau \end{aligned}$$

- (b) Das Zeitintervall zwischen zwei nacheinander folgenden Pulsen in S und S' ist τ bzw. τ' . Daraus ergeben sich die Frequenzen

$$\nu = \frac{1}{\tau} \quad \text{und} \quad \nu' = \frac{1}{\tau'}$$

und die entsprechenden Wellenlängen

$$\lambda = \frac{c}{\nu} \quad \text{und} \quad \lambda' = c\tau' = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$$

in den Bezugssystemen S und S' .

- (c) Die Protonen haben eine Energie von 20 keV, also deutlich kleiner als die Ruheenergie von 936 MeV, sodass wir ihre Geschwindigkeit in nichtrelativistischer Näherung bestimmen können:

$$\beta = \frac{v}{c} = \sqrt{\frac{2E}{mc^2}} = \sqrt{\frac{40 \cdot 10^{-3}}{936}} = 0.00654$$

Da $\beta \ll 1$ gilt, können wir die Funktion $\lambda'(\beta)$ nach β entwickeln

$$\lambda' = \lambda \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} \approx \lambda \left(1 + \beta + \frac{1}{2}\beta^2 + \dots \right)$$

Die Dopplerverschiebung der H_β Linie ergibt sich dann in erster Ordnung zu

$$\Delta\lambda = \lambda\beta = 486.13 \cdot 0.00654 = 3.18 \text{ nm}$$

und die Verschiebung in zweiter Ordnung ist

$$\Delta\lambda = \frac{1}{2}\lambda\beta^2 = 0.5 \cdot 486.13 \cdot 0.00654^2 = 0.01 \text{ nm}$$

→ Entwicklung:

$$(1+x)^{\frac{1}{2}} \approx 1 + \frac{1}{2}x - \frac{1 \cdot 1}{2 \cdot 4}x^2 + \frac{1 \cdot 1 \cdot 3}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^3 - \dots$$

$$(1-x)^{-\frac{1}{2}} \approx 1 + \frac{1}{2}x + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}x^2 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}x^3 + \dots$$

jeweils für $|x| < 1$

1) Masse und Feder (2 + 1)

Eine Masse von 20g hängt an einer masselosen Feder und dehnt sie dadurch um 6cm aus.

- a) Geben sie die Lage der Masse zu beliebiger Zeit an, wenn sie zur Zeit $t = 0$ um 2cm herabgezogen und losgelassen wurde. Geben sie Amplitude, Periode und Frequenz der Schwingung an.
- b) Lösen sie die Aufgabe a) unter der Annahme, dass das Gewicht zur Zeit $t = 0$ um 3cm herabgezogen war und mit der Geschwindigkeit $v = 2\text{ cm/s}$ abwärts geschleudert wurde.

Aus der Vorlesung sollten bekannt sein:

$$F = m \cdot a \quad ; \quad k = -\frac{F}{x} \quad ; \quad \omega^2 = \frac{k}{m}$$

In diesem Fall ist

$$F = -m \cdot g \Rightarrow \omega^2 = -\frac{F}{x \cdot m} = \frac{g}{x}$$

$$\hat{=} \frac{9,81\text{ m/s}^2}{0,06\text{ m}} = 163,5 \frac{1}{\text{s}^2}$$

$$\omega \approx 12,8\text{ s}^{-1}$$

Ansatz: $x(t) = A \cdot \cos(\omega t) + B \cdot \sin(\omega t)$

Nebenbedingungen: $x(t=0) = A \cdot \cos(\omega \cdot 0) + B \cdot \sin(\omega \cdot 0) = A \stackrel{!}{=} x_0$

$$v(t=0) = -A\omega \cdot \sin(\omega \cdot 0) + B\omega \cdot \cos(\omega \cdot 0) = B\omega \stackrel{!}{=} v_0$$

$$\Rightarrow x(t) = x_0 \cdot \cos(\omega t) + \frac{v_0}{\omega} \cdot \sin(\omega t)$$

Zwischenrechnung:

$$x(t) = A \cdot \cos(\omega t) + B \cdot \sin(\omega t) = \sqrt{A^2 + B^2} \left(\frac{A}{\sqrt{A^2 + B^2}} \cos(\omega t) + \frac{B}{\sqrt{A^2 + B^2}} \sin(\omega t) \right)$$

Sei $\frac{A}{\sqrt{A^2 + B^2}} = \cos \mathbf{j}$, $\sin \mathbf{j} = \sqrt{1 - \cos^2 \mathbf{j}} = \sqrt{1 - \frac{A^2}{A^2 + B^2}} = \sqrt{\frac{B^2}{A^2 + B^2}} = \frac{B}{\sqrt{A^2 + B^2}}$

$$\Rightarrow x(t) = \sqrt{A^2 + B^2} \cdot (\cos \mathbf{j} \cos(\omega t) + \sin \mathbf{j} \sin(\omega t)) = \sqrt{A^2 + B^2} \cdot (\cos(\omega t - \mathbf{j}))$$

Mit Amplitude $D = \sqrt{A^2 + B^2}$ und Phasenwinkel $\tan \mathbf{j} = \frac{B}{A}$

Also folgt: $x(t) = x_0 \cdot \cos(\omega t) + \frac{v_0}{\omega} \cdot \sin(\omega t) = \sqrt{x_0^2 + \frac{v_0^2}{\omega^2}} \cdot (\cos(\omega t - \mathbf{j}))$ mit $\tan \mathbf{j} = \frac{v_0}{x_0 \cdot \omega}$ und

der Amplitude $D = \sqrt{x_0^2 + \frac{v_0^2}{\omega^2}}$

a) $x(t=0) = 2\text{cm}$; $v(t=0) = 0$

$$D = x_0 = 2\text{cm} \quad ; \quad T = \frac{2\pi}{\omega} = 0,49\text{s} \quad ; \quad f = \frac{1}{T} = 2,04\text{s}^{-1}$$

b) $x(t=0) = 3\text{cm}$; $v(t=0) = -0,02 \frac{\text{m}}{\text{s}}$

$$D = \sqrt{x_0^2 + \frac{v_0^2}{\omega^2}} = \sqrt{(0,03)^2 + \frac{(0,02)^2}{(12,8)^2}} \text{m} = 3,004\text{cm}$$

Periode und Frequenz der Schwingung verändern sich nicht.