Übungen zur Einführung in die Astrophysik II

Musterlösung

Blatt 2 1. Mai 2020

René Reifarth, Tanja Heftrich Anton Görtz, Enis Lorenz, Dominik Plonka

Aufgabe 1

Für die Leuchtkraft L eines kugelförmigen schwarzen Strahlers gilt:

 $L=\sigma_{SB}T^4\cdot 4\pi r^2$ mit r: Radius der Kugel, T: Temperatur und σ_{SB} : Stefan-Boltzmann-Konstante.

Die abgestrahlte Energie im Abstand R vom kugelförmigen Stern ist gleichmäßig über eine Kugeloberfläche mit Radius R verteilt.

Um die vom Staubkorn im Abstand d pro Zeit aufgenommene Energie zu berechnen, brauchen wir das Flächenverhältnis vom Staubkorn zur Oberfläche der Kugel mit Radius d:

$$P_{abs} = L_{\star} \cdot \frac{\pi r_s^2}{4\pi d^2}$$

Die absorbierte Energie pro Zeit ist gleich der vom Staubkorn emittierten Leuchtkraft $P_{abs} = L_{emitt}$. Durch Einsetzen erhält man:

$$\sigma_{SB}T_{\star}^4 \cdot 4\pi R_{\star}^2 \cdot \frac{r_s^2}{4d^2} = \sigma_{SB}T_s^4 \cdot 4\pi r_s^2 \Longrightarrow T_s = \sqrt{\frac{R_{\star}}{2d}} \cdot T_{\star}$$

Mit $R_{\star}=1,4R_{\odot}$, $T_{\star}=7600~{\rm K}$ und $d=100~{\rm AE}$ eingesetzt, folgt: $T_S\approx 43~{\rm K}$

Aufgabe 2

Bei gegebener Wellenlänge λ oder alternativ gegebener Frequenz ν (Umrechnung ineinander ist mit $c=\lambda\nu$ möglich) ist die Energie eines Photons gegeben durch:

$$E_{Ph} = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$$

Die Energie eines Photons mit $\lambda=21$ cm ergibt sich somit zu: $E_{Ph}=9,46\cdot 10^{-25}$ J.

Diese Energie muss für den Spinflip durch thermische Anregung in den interstellaren Wolken zur Verfügung gestellt werden:

$$E_{Ph} = k_B T \Rightarrow T = \frac{E_{Ph}}{k_B} = 0,069 \text{ K}$$

Da die Wolken eine Temperatur von $10-100~{\rm K}$ haben, reicht dies also aus, um den Spinflip zu ermöglichen.

Der Nachweis einer 21-cm Linie im Spektrum zeigt also die Existenz von neutralem Wasserstoff an.

Aufgabe 3

a) Für das Trägheitsmoment I gilt: $I = m_1 r_1^2 + m_2 r_2^2$ Wir rechnen im Schwerpunktssystem, in dem gilt:

I.
$$r = r_1 + r_2$$
 und II. $m_1 r_1 = m_2 r_2$

Durch Auflösen von I. nach r_1 bzw. r_2 und Einsetzen in II. erhält man:

$$r_1 = \frac{m_2 r}{m_1 + m_2}$$
 und $r_2 = \frac{m_1 r}{m_1 + m_2}$

Mit Einsetzen für das Trägheitsmoment folgt:

$$I=m_1(\frac{m_2r}{m_1+m_2})^2+m_2(\frac{m_1r}{m_1+m_2})^2=\frac{m_1m_2r^2(m_1+m_2)}{(m_1+m_2)^2}=\mu r^2$$
 mit der reduzierten Masse $\mu=\frac{m_1m_2}{m_1+m_2}$

b) Mit der Umrechnung von u in kg durch 1 u=1,66· 10^{-27} kg und Einsetzen der jeweiligen Massen von 12 CO und 13 CO und dem Abstand r=0,12 nm=1,2· 10^{-11} m in die Formel aus a) folgt:

$$I_{12} = 1,64 \cdot 10^{-46} \ \mathrm{kg} \ \mathrm{m^2} \ \mathrm{und} \ I_{13} = 1,71 \cdot 10^{-46} \ \mathrm{kg} \ \mathrm{m^2}$$

c) Für die Energie einer Rotation gilt: $E_{rot}=\frac{L^2}{2I}$. Da die Änderung des Drehimpulses von l=3 nach l=2 quantenmechanisch gerechnet werden muss, brauchen wir die Eigenwerte des Drehimpulsoperators $L^2=\hbar^2 l(l+1)$, die die möglichen Messwerte angeben. Für die Energiedifferenz gilt dann:

$$\Delta E_{12} = E_3 - E_2 = \frac{6\hbar^2}{I_{12}} - \frac{3\hbar^2}{I_{12}} = \frac{3\hbar^2}{I_{12}} = 2,03 \cdot 10^{-22} \,\mathrm{J}$$

Daraus ergibt sich mit $\lambda = \frac{hc}{E}$ eine Wellenlänge von $\lambda_{12} = 9,77 \cdot 10^{-4}$ m. Dies ist im Infrarotbereich.

d) Analog zu c) folgt für I_{13} : $\Delta E_{13}=1,95\cdot 10^{-22}\,\mathrm{J}$ und $\lambda_{13}=1,02\cdot 10^{-3}\,\mathrm{m}$. Die Differenz von $0,043\,\mathrm{mm}$ ist zwar sehr gering, reicht aber aus, um verschiedene Isotope im Spektrum zu unterscheiden.