Ferienkurs Experimentalphysik 4 2010

Übung 4

1. Übergänge im Wasserstoffatom (**)

Ein Wasserstoffatom befindet sich im angeregten Zustand 2p und geht durch spontane Emission eines Photons in den Grundzustand 1s über.

a) Berechnen Sie den Einsteinkoeffizienten für diesen Übergang für den Fall eines linear polarisierten Photons.

Hinweise:
$$\Psi_{nlm_l}(\mathbf{r}) = R_{nl}(r)Y_{lm_l}(\vartheta,\varphi)$$

 $R_{10}(r) = \frac{2}{a_0^{3/2}} e^{-r/a_0}, \quad R_{21}(r) = \frac{1}{2\sqrt{6}a_0^{5/2}} r e^{-r/(2a_0)}$
 $Y_{00}(\vartheta,\varphi) = \frac{1}{\sqrt{4\pi}}, \quad Y_{10}(\vartheta,\varphi) = \sqrt{\frac{3}{4\pi}} \cos \vartheta$
 $\int_0^\infty dr \, r^n e^{-\alpha r} = \frac{n!}{\alpha^{n+1}}$

- b) Die mittlere Lebensdauer des 2p-Zustands beträgt $\tau=1.6$ ns. Berechnen Sie die natürliche Breite für die Lyman- α -Linie $(2p\to 1s)$ und vergleichen Sie diese mit der Doppler-Breite bei Zimmertemperatur.
- c) Vergleichen Sie die sich aus b) ergebenden Breiten der Lyman- α -Linie $(2p \rightarrow 1s)$ mit der Hyperfeinstrukturaufspaltung (HFS) des Wasserstoffgrundzustandes, die durch die Wellenlänge $\lambda=21.1$ cm zwischen den beiden F-Zuständen charakterisiert ist. Welche Temperatur muss erreicht werden, damit die HFS von einem idealen Spektrometer aufgelöst werden kann? Hinweis: Vernachlässigen Sie hierbei die Hyperfeinstruktur der 2p Energieniveaus
- d) Wie groß sind Übergangswahrscheinlichkeit und natürliche Linienbreite des Übergangs $3s \to 2p$ im Wasserstoffatom, wenn die Lebensdauer der Zustände $\tau(3s) = 23$ ns und $\tau(2p) = 2.1$ µs betragen?

2. Schwingungs-Rotations-Übergänge von HCl (**)

Wir betrachten ein zweiatomiges Molekül und lassen sowohl Schwingung als auch Rotation zu. Die Energie der Schwingungs-Rotationszustände beträgt dann

$$E = E_{\text{vib}} + E_{\text{rot}} = \hbar\omega \left(\nu + \frac{1}{2}\right) + hcB \cdot j(j+1) \text{ mit } \nu = 0, 1, \dots \text{ und } j = 1, 2, \dots$$

Die Schwingungsenergie ist dabei um ein Vielfaches größer als die Rotationsenergie.

Im Energiespektrum gehört deshalb zu jedem Schwingungszustand eine Gruppe von Rotationszuständen.

a) Skizzieren Sie das Energieniveausschema für $\nu=1,2$ und j=0,1,2,3 und zeichnen Sie die Absorptionsübergänge zwischen den Schwingungs-Rotations-Zuständen ein. Die Auswahlregeln für diese Übergänge sind

$$\Delta \nu = \pm 1$$

$$\Delta j = \pm 1$$

b) Abb. 1 zeigt das Infrarottransmissionsspektrum von Salzsäuredampf (HCl). Wie man erkennt zerfällt es in zwei Teile, einen sogenannten P-Zweig und einen R-Zweig. Ordnen Sie die Peaks im Transmissionsspektrum den Übergängen in ihrem Energie-niveauschema gemäß der angegebenen Nomenklatur zu (R(0), R(1), ..., P(1), P(2), ...). Was charakterisiert P-Übergange/R-Übergänge? Warum ergibt sich im Spektrum eine Lücke? Welchem Übergang würde das entsprechen? Wie groß ist demmnach die Energie des ersten angeregten Vibrationszustandes?

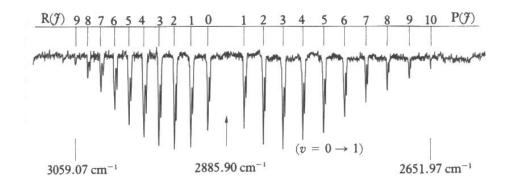


Abbildung 1: Infrarottransmissionsspektrum von HCl.

- c) Berechnen Sie den mittleren Kernabstand R des HCl-Moleküls. Hinweis: $m_{\rm Cl}=5.89\cdot 10^{-26}$ kg, $m_{\rm H}=1.67\cdot 10^{-27}$ kg
- d) Bei genauer Betrachtung fällt auf, dass die Absorptions-Peaks eine Substruktur (Doppelpeak) haben. Wie erklären Sie diese Tatsache?

3. Moleküle im interstellaren Medium (**)

In der Radio- und Infrarotastronomie beobachtet man u.a. auch Moleküllinien im interstellaren Medium. Aus diesen Beobachtungen können Rückschlüsse auf die galaktische Verteilung und Häufigkeit der Moleküle sowie auf Sternentstehungsgebiete und -mechanismen gezogen werden.

- a) Kohlenmonoxid $^{12}\mathrm{C}^{16}\mathrm{O}$ emittiert beim Übergang vom ersten angeregten Rotationsniveau (J=1) zum Grundzustand (J=0)eine Linie der Wellenlänge $\lambda_0=2.6$ mm. Berechnen Sie die dazu gehörige Energie und den Abstand der beiden Atome im Molekül.
- b) Berechnen Sie die Energie und Frequenz des gleichen Übergangs auch für das Molekül $^{13}\mathrm{C}^{16}\mathrm{O}$ sowie die relative Frequenzverschiebung. Hinweis: Nehmen Sie den gleichen Abstand R wie bei $^{12}\mathrm{C}^{16}\mathrm{O}$.