

FERIENKURS EXPERIMENTALPHYSIK 4
2012

Lösung zur Übung 4

1. Atomare Übergänge I

N_0 Atome befinden sich zum Zeitpunkt $t = 0$ in einem angeregten Zustand k mit Energie E_k . Die Abregung in den Grundzustand erfolgt durch Emission eines Photons. Die Wahrscheinlichkeit dieses Übergangs pro Zeiteinheit sei Γ/\hbar .

- a) Wie groß ist die Wahrscheinlichkeit, zum Zeitpunkt $t > 0$ ein Atom im angeregten Zustand zu finden? Wie sieht allgemein die Wellenfunktion des angeregten Zustands für Zeiten $t > 0$ aus?

Hinweis: Die allgemeine, zeitabhängige Lösung der Schrödingergleichung ist

$$\Psi(\vec{r}, t) = c_k(t)\phi_k(\vec{r}) \cdot e^{-i\omega_k t}$$

- b) Berechnen Sie die Fouriertransformierte des Zeitabhängigen Anteils der Wellenfunktion um das Frequenzspektrum zu erhalten. Geben Sie den Zusammenhang zwischen Übergangswahrscheinlichkeit und voller Halbwertsbreite des Spektrums an.
- c) Bei der Abregung eines Atoms seien nun zwei Prozesse mit verschiedenen Endzuständen möglich. Die beiden Übergangsraten seien (Γ_1/\hbar) und (Γ_2/\hbar) . Wie berechnet sich die Lebensdauer für den Ausgangszustand?
- d) Nehmen Sie nun an, dass zur Entvölkerung eines Zustandes nicht nur mehrere spontane Abregungsübergänge beitragen, sondern auch inelastische Stöße, die mit der Rate r stattfinden und das System in den Endzustand g versetzen. Wie ändert sich die Lebensdauer?

Lösung:

- a) Analog zur Herleitung des Zerfallsgesetzes erhalten wir die Anzahl N an Atomen, welche sich zum Zeitpunkt $t > 0$ im angeregten Zustand k befinden:

$$N(t) = N_0 \cdot \exp(-\Gamma t/\hbar) \quad (1)$$

Die Wahrscheinlichkeit für ein einzelnes Atom ist somit $p = \exp(-\Gamma t/\hbar)$. Verwendet man die allgemeine Lösung der Schrödingergleichung mit $\omega_k = E_k/\hbar$ so ist die Wahrscheinlichkeit das Atom zum Zeitpunkt $t > 0$ im Zustand k zu finden ist gegeben durch $|c_k(t)|^2 = \exp(-\Gamma t/\hbar)$, z.B. $c_k(t) = \exp(-\Gamma t/2\hbar)$. Die Wellenfunktion für Zustand k ergibt sich also zu

$$\Psi(\vec{r}, t) = \Phi_k(\vec{r}) \cdot \exp [(-\Gamma t/2\hbar - i\omega_k) \cdot t] \quad (2)$$

b) Die Wellenfunktion aus Teilaufgabe a lässt sich schreiben als

$$\Psi(\vec{r}, t) = \Phi_k(\vec{r}) \cdot \Theta(t) \quad (3)$$

mit $\Theta(t) = \exp [(-\Gamma t/2\hbar - i\omega_k) \cdot t]$. Die Energie und damit auch die Frequenz des Zustandes sind also nicht mehr unendlich scharf. Stattdessen besitzen sie eine Verteilung $g(\omega)$ mit einer gewissen Breite. Diese können wir mit Hilfe der Fourier-Transformation berechnen.

$$g(\omega) \approx \int_{-\infty}^{\infty} \Theta(t) \cdot e^{i\omega t} dt \quad (4)$$

Für Zeiten $t < 0$ ist $\Theta(t) = 0$ und damit:

$$g(\omega) \approx \int_0^{\infty} \exp [(-\Gamma t/2\hbar - i\omega_k + i\omega) \cdot t] dt = \frac{1}{-\Gamma/2\hbar - i(\omega_k - \omega)} \quad (5)$$

Das Spektrum erhalten wir dann mit Hilfe des Betragsquadrates

$$|g(\omega)|^2 \approx \frac{1}{\Gamma^2 t/4\hbar^2 + (\omega_k - \omega)^2} \quad (6)$$

Funktionen dieser Form sind bekannt als Lorentz- oder auch Cauchy-Verteilungen. Im Vergleich zu einer Normalverteilung hat die Cauchy-Verteilung einen schmalen Peak fällt aber an den Flanken langsamer gegen 0 ab. Der Wert am Maximum beträgt in unserem Fall $4\hbar^2/\Gamma^2$ (abgesehen von einer Proportionalitätskonstante). Die Hälfte $2\hbar^2/\Gamma^2$ erhalten wir wenn $\omega - \omega_k = \pm\Gamma/2\hbar$. Damit ist die volle Halbwertsbreite (FWHM) Γ/\hbar gerade gleich der Zerfallswahrscheinlichkeit. Man bezeichnet Γ als die *natürliche Linienbreite*. Dieses Ergebnis ist konsistent mit der Unschärferelation. Es gilt $\Gamma \leq \Delta E$ und $\tau \leq \Delta t$ mit der Lebensdauer τ des Zustandes. Zusammen mit $\Gamma/\hbar = 1/\tau$ folgt $\hbar \leq \Delta E \Delta t$.

c) Für den Übergang aus dem Ausgangszustand i in den Endzustand f gilt:

$$dN_{i \rightarrow f} = -\Gamma_{if}/\hbar \cdot N_i \cdot dt \quad (7)$$

Da beide Prozesse unabhängig voneinander sind können die Zerfallswahrscheinlichkeiten einfach addiert werden:

$$dN_{i \rightarrow f} = -\sum_f \Gamma_{if}/\hbar \cdot N_i \cdot dt \quad (8)$$

Entsprechend gilt dann analog zum Zerfall in einen einzelnen Kanal die Lebensdauer τ_i :

$$\tau_i = \frac{\hbar}{\sum_f \Gamma_{if}} \quad (9)$$

- d) Da die Anzahl der Abregungsvorgänge durch inelastische Stöße proportional zur Anzahl der angeregten Atome ist, gilt:

$$dN_{i \rightarrow g} = -\Gamma_{ig}/\hbar \cdot N_i \cdot dt = -r \cdot N_i \cdot dt \quad (10)$$

Entsprechend tritt im Ausdruck für die Lebensdauer ein weiterer Term auf:

$$\tau_i = \frac{\hbar}{\sum_f \Gamma_{if} + r \cdot \hbar} \quad (11)$$

2. Atomare Übergänge II

- a) Zeigen Sie, dass $\frac{\Delta\omega}{\omega_{ik}} = \frac{A_{ik}}{\omega_{ik}}$ gilt. (Hier ist A_{ik} der sogenannte Einsteinkoeffizient, der die Übergangswahrscheinlichkeit pro Sekunde eines spontanen Übergangs vom Zustand i in den Zustand k beschreibt. ω_{ik} ist die Frequenz des Übergangs und $\Delta\omega$ die Frequenzbreite des FWHM.)
- b) Zeigen Sie am Beispiel des $2p \rightarrow 1s$ Übergangs des Wasserstoffatoms, dass die relative Linienbreite $\frac{\Delta\omega}{\omega}$ für Ein-Elektronen Systeme von der Größenordnung α^3 (α : Feinstrukturkonstante) ist. Berechnen Sie dazu zunächst den Einsteinkoeffizient A_{ik} , drücken Sie diesen dann geschickt durch α^3 aus und verwenden Sie den Zusammenhang aus a).

Hinweise: $R_{10}(r) = 2 \cdot a_B^{-3/2} \cdot e^{-r/a_B}$ und $R_{21}(r) = \frac{r}{\sqrt{24}} \cdot a_B^{-5/2} \cdot e^{-r/2a_B}$

Das zu lösende Integral ist vom Typ:

$$\int_0^\infty x^n e^{-ax} = \frac{n!}{a^{n+1}} \text{ mit } (n = 0, 1, 2, \dots, a > 0)$$

- c) Das Wasserstoffgas befinde sich nun in einem mit Flüssigstickstoff gekühlten Kryostaten ($T = 77\text{K}$). Berechnen Sie die Intensität $I(\omega)$ und die Halbwertsbreite $\Delta\omega$ bei der die Intensität auf $\frac{1}{2}$ abgefallen ist. Berechnen Sie auch $\frac{\Delta\omega}{\omega_{kj}}$. Diese Verbreiterung des Frequenzspektrums, das durch die Bewegung der Atome zustande kommt wird Dopplerverbreiterung genannt. Hat diese Dopplerverbreiterung Einfluss auf die Zerfallswahrscheinlichkeit?

Lösung:

- a) Es gilt (siehe oben) $\Gamma \leq \Delta E$ und $\Gamma/\hbar = 1\tau = A_{ik}$. Daraus folgt

$$\frac{\Delta\omega}{\omega_{ik}} = \frac{\hbar\Delta\omega}{\hbar\omega_{ik}} = \frac{\Delta E}{\hbar\omega_{ik}} = \frac{\Gamma}{\hbar\omega_{ik}} = \frac{A_{ik}}{\omega_{ik}} \quad (12)$$

- b) Für elektrische Dipolübergänge benötigen wir $\Delta l = \pm 1$ und $\Delta m = 0, \pm 1$:

$$1s \rightarrow n = 1, l = 0, m = 0$$

$$2p \rightarrow n = 2, l = 1, m = 0, \pm 1$$

Der Übergang $2p \rightarrow 1s$ erfüllt somit immer die Auswahlregeln.

Wir verwenden nun wieder die Dipolnäherung um die Wahrscheinlichkeiten für Übergänge zu beschreiben. Die Wahrscheinlichkeit eines spontanen Übergangs von einem Zustand k mit Energie E_k in einen Zustand j mit Energie E_j wird durch den Einsteinkoeffizienten A_{kj} beschrieben.

$$A_{kj} = \frac{e^2}{3\pi\epsilon_0} \frac{1}{\hbar c^3} \omega_{kj}^3 |\langle j|\vec{r}|k\rangle|^2 \quad (13)$$

mit $\omega_{kj} = (E_k - E_j)/\hbar$ und $\langle j|\vec{r}|k\rangle$ dem Matrixelement des Ortsoperators \vec{r} . Zunächst berechnen wir das Matrixelement:

$$\begin{aligned} \langle j|\vec{r}|k\rangle &= \int_0^\infty R_{21}(r)rR_{10}r^2 dr \int Y_{1m}^*(\vartheta, \varphi)\hat{r}Y_{00}(\vartheta, \varphi)d\Omega \\ &\approx \int_0^\infty R_{21}(r)R_{10}r^3 dr = \frac{2}{\sqrt{24}}a_B^{-4} \int_0^\infty r^4 e^{-r^3/2a_B} dr \\ &\approx \frac{2}{\sqrt{24}}a_B^{-4} \frac{4!}{(3/2)^5} a_B^5 = 1.29a_B \\ &\approx a_B \end{aligned}$$

Das Matrixelement für zwei Zustände im Wasserstoffatom ist allgemein von der Größenordnung des Bohrschen Atomradius a_B .

Nun berechnen wir die Frequenz des Übergangs und drücken das Ergebnis durch α aus. Die Frequenz des Übergangs ist gegeben durch

$$\omega_{kj} = (E_k - E_j)/\hbar$$

wobei für die Energie gilt

$$E_n = -\frac{me^4}{2\hbar^2(4\pi\epsilon_0)^2} \cdot \frac{1}{n}$$

Damit ergibt sich:

$$\begin{aligned} \omega_{kj} &= (E_{2p} - E_{1s})/\hbar = -\frac{me^4}{2\hbar^2(4\pi\epsilon_0)^2} \cdot \left(\frac{1}{4} - 1\right) \\ &= \frac{3}{8} \frac{me^4}{2\hbar^2(4\pi\epsilon_0)^2} = \frac{3}{8} \frac{\alpha_C}{a_B} \approx \frac{\alpha_C}{a_B} \end{aligned}$$

Mit $a_B = \frac{4\pi\epsilon_0\hbar}{me^2}$ und $\alpha_C = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0\hbar c}$ kann das dann oben eingesetzt werden und man erhält

$$\begin{aligned} A_{kj} &\approx \frac{e^2}{3\pi\epsilon_0} \frac{1}{\hbar c^3} \left(\frac{\alpha_C}{a_B}\right)^2 \omega_{kj}^3 a_B^2 \\ &= \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0\hbar c} \alpha^2 \omega_{kj} = \alpha^3 \omega_{kj} \end{aligned}$$

- c) Die Wellenlänge des von einem bewegten Atom emittierten Licht ist durch den Doppler-Effekt verschoben. Da sich auch die Atome eines heißen Gases noch nicht relativistisch schnell bewegen, kann die Verschiebung als

$$\lambda = \lambda_0 \left(1 + \frac{v_x}{c}\right) \quad (14)$$

geschrieben werden, wobei v_x die longitudinale Komponente der Bewegung ist. Da $v_x \ll c$ ergibt sich die Frequenzverschiebung zu

$$\nu = \nu_0 \left(1 - \frac{v_x}{c}\right) \quad (15)$$

Die Maxwellverteilung der Geschwindigkeiten der Gas-Atome ist

$$dN(v_x) = N_0 \exp\left(-\frac{Mv_x^2}{2k_B T}\right) dv_x \quad (16)$$

wobei M die Atommasse ist. Durch Einsetzen der obigen Gleichungen erhält man die Intensität pro Frequenzintervall:

$$I(\omega) = C \exp\left[-\frac{Mc^2}{2k_B T} \left(\frac{\omega - \omega_{kj}}{\omega_{kj}}\right)^2\right] \quad (17)$$

Die Halbwertsbreite beträgt

$$\Delta\omega = \frac{2\omega_{kj}}{c} \sqrt{\frac{2k_B T \ln 2}{M}} \approx \frac{2\alpha}{a_B} \sqrt{\frac{2k_B T \ln 2}{M}} \quad (18)$$

Einsetzen der Konstanten liefert folgende Ergebnisse:

$$\Delta\omega = 2.59 \cdot 10^{11} \text{ Hz} \quad \text{und} \quad \frac{\Delta\omega}{\omega_{kj}} = 6.26 \cdot 10^{-6}$$

3. Lebensdauer und Linienbreite

- a) Die mittlere Lebensdauer des H(2p)-Zustands beträgt $\tau = 1.6 \text{ ns}$. Berechnen Sie die natürliche Breite für die Lyman- α -Linie ($2p \rightarrow 1s$) und vergleichen Sie diese mit der Doppler-Breite bei Zimmertemperatur.

Hinweis: Die Intensitätsverteilung um die Frequenz ν_0 aufgrund des Dopplereffekts ist gegeben durch

$$I(\nu_0) = I_0 \exp\left(-\frac{mc^2(\nu - \nu_0)^2}{2\nu_0^2 k_B T}\right)$$

- b) Vergleichen Sie die sich aus 1. ergebenden Breiten der Linie ($2p \rightarrow 1s$) mit der Hyperfeinstrukturaufspaltung (HFS) des Wasserstoffgrundzustands, die durch die Wellenlänge $\lambda = 21.1 \text{ cm}$ 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

Lösung:

- a) Der Zusammenhang zwischen der natürlichen Breite der Lyman- α -Linie und der Lebensdauer des H(2p)-Zustandes ist gegeben durch

$$\Delta\nu_{\text{nat}} = \frac{1}{2\pi\tau} \approx 100\text{MHz}$$

Aus der Intensitätsverteilung des Dopplereffekts ergibt sich

$$\Delta\nu_{\text{dopp}} = \frac{\nu_0}{c} \sqrt{8 \ln 2} \frac{k_B T}{m} \quad (19)$$

$$\approx 30.1\text{GHz} = 301 \cdot \Delta\nu_{\text{nat}} \quad (20)$$

- b) Beim Übergang von 2p zu 1s, können wir bei hinreichend guter Auflösung 2 Linien erkennen, jeweils für $F = 0$ und $F = 1$ der HFS des 1s Energieniveaus. Damit die Hyperfeinstrukturaufspaltung aufgelöst werden kann, muß die Dopplerverbreiterung kleiner sein als der Abstand zwischen den beiden Linien (21cm). $\nu_0 = \nu(2p - 1s)$, was man leicht mit der üblichen Rydbergformel bestimmen kann:

$$\frac{\nu_0}{c} \sqrt{8 \ln 2} \frac{k_B T}{m} \leq \Delta\nu \quad (21)$$

$$\rightarrow T \leq \frac{mc^2}{8 \ln 2 k_B} \left(\frac{\Delta\nu}{\nu_0} \right)^2 \quad (22)$$

$$\approx 0.65\text{K} \quad (23)$$

4. Matrixelemente

- a) Der 2^1P_1 -Übergang in Helium hat eine Lebensdauer von $\tau = 0.5 \cdot 10^{-9}\text{s}$. Wie ist das Verzweigungsverhältnis zwischen dem (2p-1s)- und dem (2p-2s)-Übergang, wenn Sie annehmen, dass die beiden Übergänge das gleiche Matrixelement haben?

Hinweis: $E_{2p2s} = 0.602\text{eV}$ und $E_{2p1s} = 21.07\text{eV}$

- b) Wie groß müsste das Verhältnis der beiden Matrixelemente sein, damit beide Übergänge gleich stark sind?
- c) Wie würde sich die Lebensdauer verändern, wenn der (2p-1s)-Übergang verboten wäre?

Lösung:

a) Aus $A_{2p} = A_{2p2s} + A_{2p1s} = 1/\tau$ und $|\langle 2p|\vec{r}|2s\rangle|^2 = |\langle 2p|\vec{r}|1s\rangle|^2 = |\langle \vec{r} \rangle|^2$ folgt

$$\frac{1}{\tau} = \frac{e^2}{3\pi\epsilon_0} \frac{1}{\hbar^4 c^3} (E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3) |\langle \vec{r} \rangle|^2 \quad (24)$$

$$\rightarrow |\langle \vec{r} \rangle|^2 = \frac{1}{\tau} \frac{3\pi\epsilon_0}{e^2} \hbar^4 c^3 \frac{1}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3} \quad (25)$$

Daraus folgt

$$A_{2p2s} = \frac{1}{\tau} \frac{E_{2p2s}^3}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3} \quad (26)$$

$$A_{2p1s} = \frac{1}{\tau} \frac{E_{2p1s}^3}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3} \quad (27)$$

Damit kann das Verhältnis berechnet werden:

$$\frac{A_{2p2s}}{A_{2p}} = \frac{E_{2p2s}^3}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3} = 2.3 \cdot 10^{-3}\% \quad (28)$$

$$\frac{A_{2p1s}}{A_{2p}} = \frac{E_{2p1s}^3}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3} = 99.9977\% \quad (29)$$

b) Damit die Verzweungsverhältnisse gleich stark sind, müssen die Übergangswahrscheinlichkeiten gleich groß sein. Setzt man diese gleich, folgt

$$\frac{e^2}{3\pi\epsilon_0} \frac{1}{\hbar^4 c^3} E_{2p2s}^3 |\langle 2p|\vec{r}|2s\rangle|^2 = \frac{e^2}{3\pi\epsilon_0} \frac{1}{\hbar^4 c^3} E_{2p1s}^3 |\langle 2p|\vec{r}|1s\rangle|^2 \quad (30)$$

$$\rightarrow \frac{|\langle 2p|\vec{r}|2s\rangle|}{|\langle 2p|\vec{r}|1s\rangle|} = \frac{E_{2p2s}^{3/2}}{E_{2p1s}^{3/2}} \approx 207.1 \quad (31)$$

Damit der 2p2s-Übergang genauso wahrscheinlich ist wie der 2p1s-Übergang, muss dessen Matrixelement also ungefähr 200-mal grösser sein.

c) Wenn der (2p-1s)-Übergang verboten ist, gilt

$$\tau_{neu} = \frac{1}{A_{2p2s}} \quad \text{und} \quad A_{2p2s} = \frac{1}{\tau} \frac{E_{2p2s}^3}{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3}$$

woraus folgt, dass

$$\tau_{neu} = \tau \frac{E_{2p2s}^3 + E_{2p1s}^3}{E_{2p2s}^3} \approx 2.1 \cdot 10^{-5} \text{s}$$

d.h. der Zustand wäre metastabil.

5. 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: $\Psi_{nlm_l}(\vec{r}) = R_{nl}(r)Y_{lm_l}(\vartheta, \varphi)$,

$$R_{10}(r) = \frac{2}{a_0^{3/2}}e^{-r/a_0}, \quad R_{21}(r) = \frac{1}{2\sqrt{6}a_0^{5/2}}re^{-r/(2a_0)},$$

$$Y_{00}(\vartheta, \varphi) = \frac{1}{\sqrt{4\pi}}, \quad Y_{10}(\vartheta, \varphi) = \sqrt{\frac{3}{4\pi}}\cos\vartheta,$$

$$\int_0^\infty dr r^n e^{-\alpha r} = \frac{n!}{\alpha^{n+1}}.$$

- b) Die mittlere Lebensdauer des $2p$ -Zustands beträgt $\tau = 1.6$ ns. Berechnen Sie die natürliche Breite für die Lyman- α -Linie ($2p \rightarrow 1s$) 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 $3s \rightarrow 2p$ im Wasserstoffatom, wenn die Lebensdauer der Zustände $\tau(3s) = 23$ ns und $\tau(2p) = 2.1$ μ s betragen?

Lösung

- a) Die Übergangswahrscheinlichkeit ist gemäß der Vorlesung gegeben durch

$$A_{ik} = \frac{2}{3} \frac{e^2 \omega_{ik}^3}{\varepsilon_0 c^3 \hbar} |\mathcal{M}_{ik}|^2.$$

Der $2p$ -Zustand besitzt drei entartete m -Komponenten ($m = 0, \pm 1$), da es sich jedoch laut Aufgabenstellung hier um ein linear polarisiertes Photon handelt, können wir uns auf $m = 0$ beschränken.

Zunächst berechnen wir die einzelnen Komponenten des Matrixelements

$$|\mathcal{M}_{ik}|^2 = (\mathcal{M}_{ik})_x^2 + (\mathcal{M}_{ik})_y^2 + (\mathcal{M}_{ik})_z^2$$

mit Hilfe von Kugelkoordinaten.

Man erhält

$$(\mathcal{M}_{ik})_x = \int_0^\infty dr r^3 R_{10}(r) R_{21}(r) \underbrace{\int_0^{2\pi} d\varphi \sin \varphi}_{=0} \int_0^\pi d\vartheta \sin^2 \vartheta Y_{00}(\vartheta, \varphi) Y_{10}(\vartheta, \varphi) = 0$$

$$(\mathcal{M}_{ik})_y = \int_0^\infty dr r^3 R_{10}(r) R_{21}(r) \underbrace{\int_0^{2\pi} d\varphi \cos \varphi}_{=0} \int_0^\pi d\vartheta \sin^2 \vartheta Y_{00}(\vartheta, \varphi) Y_{10}(\vartheta, \varphi) = 0$$

$$\begin{aligned} (\mathcal{M}_{ik})_z &= \int_0^\infty dr r^3 R_{10}(r) R_{21}(r) \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^\pi d\vartheta \sin \vartheta \cos \vartheta Y_{00}(\vartheta, \varphi) Y_{10}(\vartheta, \varphi) = \\ &= \frac{1}{2\sqrt{2}a_0^4} \underbrace{\int_0^\infty dr r^4 e^{-\frac{3}{2}\frac{r}{a_0}}}_{=4!(2a_0/3)^5} \underbrace{\int_0^\pi d\vartheta \sin \vartheta \cos^2 \vartheta}_{=2/3} = \frac{2^{15/2}}{3^5} a_0 \end{aligned}$$

Wir benötigen nun nur noch die Kreisfrequenz ω_{ik} des emittierten Photons, welche sich mit Hilfe der Balmerformel für $n = 1$ und $m = 2$

$$E = \hbar\omega = \text{Ry}^* \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{m^2} \right) = \frac{3}{4} \text{Ry}^* \Rightarrow \omega = 2\pi \cdot 2.47 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$$

berechnen lässt (Feinstruktur etc. kann hier vernachlässigt werden). Für die Übergangswahrscheinlichkeit erhalten wir letztendlich

$$A_{ik} = \frac{2^9}{3^8} \frac{e^2 a_0^2}{\pi \epsilon_0 \hbar^4 c^3} \text{Ry}^{*3} = 6.25 \cdot 10^9 \text{ s}^{-1}.$$

- b) Der Zusammenhang zwischen der natürlichen Breite der Lyman- α -Linie und der Lebensdauer τ des $2p$ -Zustandes ist gegeben durch

$$\Delta\nu_{\text{nat}} = \frac{1}{2\pi\tau} = 100 \text{ MHz}.$$

Für die Doppler-Verbreiterung ergibt sich gemäß der Formel aus der Vorlesung bei $T = 293 \text{ K}$ und der Frequenz ν_0 die in a) berechnet wurde

$$\Delta\nu_{\text{D}} = \frac{\nu_0}{c} \sqrt{\frac{8 \ln 2 k_{\text{B}} T}{m_{\text{H}}}} = 30.1 \text{ GHz} \approx 300 \cdot \Delta\nu_{\text{nat}}.$$

- c) Beim Übergang $2p \rightarrow 1s$, können wir bei hinreichend guter Auflösung zwei Linien erkennen, jeweils für $F = 0$ und $F = 1$ der HFS des $1s$ Energieniveaus. Damit die HFS aufgelöst werden kann, muss die Doppler-Verbreiterung kleiner sein als der Abstand zwischen den beiden Linien.

$$\frac{\nu_0}{c} \sqrt{\frac{8 \ln 2 k_B T}{m_H}} \leq \Delta\nu \quad \Rightarrow \quad T \leq \frac{m_H c^2}{8 \ln 2 k_B} \left(\frac{\Delta\nu}{\nu_0} \right)^2 = 0.66 \text{ K.}$$

- d) Der $3s$ -Zustand kann nur in den $2p$ -Zustand zerfallen. Deshalb ist die Wahrscheinlichkeit für diesen Übergang

$$A_{ik} = \frac{1}{\tau(3s)} = 4.3 \cdot 10^7 \text{ s}^{-1}.$$

Die natürliche Linienbreite ist

$$\Delta\nu_{\text{nat}} = \frac{1}{2\pi} \left(\frac{1}{\tau(3s)} + \frac{1}{\tau(2p)} \right) = 7 \text{ MHz.}$$