

Seminar zur Vorlesung TPV: Fortgeschrittene Konzepte der Quantenphysik

Prof. Dr. Giovanna Morigi

SoSe 2013

Blatt 10

05.07.2013

Aufgabe 23 *Rayleigh-Streuung*

Wir betrachten nun die Streuung von Photonen an einem ruhendem Atom in der Dipolnäherung. Vor dem Streuprozess befindet sich das Atom in einem Eigenzustand $|A\rangle$ und das einfallende Photon sei durch $\lambda' = (\vec{k}_{\lambda'}, \vec{\epsilon}_{\lambda'})$ bestimmt. Nach dem Streuprozess befinde sich das Atom in einem Eigenzustand $|B\rangle$, und das gestreute Photon sei durch $\lambda'' = (\vec{k}_{\lambda''}, \vec{\epsilon}_{\lambda''})$ charakterisiert. Der Hamiltonoperator ist gegeben durch

$$\hat{H} = \hat{H}_{\text{rel}} + \hat{H}_{\text{emf}} + \hat{H}_{\text{int}}^{(1)} + \hat{H}_{\text{int}}^{(2)}, \quad (1)$$

mit

$$\hat{H}_{\text{rel}} = \sum_j \hbar\omega_j |j\rangle\langle j|, \quad \hat{H}_{\text{emf}} = \sum_{\lambda} \hbar\omega_{\lambda} \hat{a}_{\lambda}^{\dagger} \hat{a}_{\lambda}, \quad (2)$$

$$\hat{H}_{\text{int}}^{(1)} = -\frac{e}{\mu c} \hat{\vec{p}} \cdot \vec{A}^{\perp}(0), \quad \hat{H}_{\text{int}}^{(2)} = \frac{e^2}{2\mu c^2} \vec{A}^{\perp 2}(0), \quad (3)$$

- a) Berechnen Sie die Beiträge zur Übergangsamplitude $S_{fi}^{(1)}$ mit Hilfe der Matrixelemente $\langle B; 1_{\lambda''} | \hat{H}_{\text{int}}^{(1)} | A; 1_{\lambda'} \rangle$ und $\langle B; 1_{\lambda''} | \hat{H}_{\text{int}}^{(2)} | A; 1_{\lambda'} \rangle$. Leiten Sie die Übergangsamplitude her:

$$S_{fi}^{(1)} = -2\pi i \frac{e^2}{2\mu c^2} \frac{2\pi c^2 \hbar}{V \sqrt{\omega' \omega''}} 2 \delta_{AB} \vec{\epsilon}_{\lambda''} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} \times e^{i(E_B + \hbar\omega_{\lambda''} - E_A - \hbar\omega_{\lambda'})t/2\hbar} \delta^{(t/2)}(E_B + \hbar\omega'' - E_A - \hbar\omega') \quad (4)$$

(2 Punkte)

- b) Berechnen Sie die Terme gleicher Ordnung in (e/c) , die zur Übergangsamplitude $S_{fi}^{(2)}$ beitragen. Berechnen Sie die Übergangsamplitude:

$$S_{fi}^{(2)} = -2\pi i \frac{2\pi c^2 \hbar}{V \sqrt{\omega' \omega''}} \left(\frac{e}{\mu c} \right)^2 \sum_I \left(\frac{\langle B | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | A \rangle}{E_A - E_I - \hbar\omega''} + \frac{\langle B | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | A \rangle}{E_A - E_I + \hbar\omega'} \right) \times e^{i(E_B + \hbar\omega'' - E_A - \hbar\omega')t/2\hbar} \delta^{(t/2)}(E_B - E_A + \hbar\omega'' - \hbar\omega'), \quad (5)$$

mit $\hat{H}_{\text{rel}} |I\rangle = E_I |I\rangle$. Welche Zwischenzustände $|I\rangle$ tragen zur Amplitude bei und wie lautet ihre Energie? (3 Punkte)

- c) Berechnen Sie mit den Ergebnissen aus a) und b) die Übergangswahrscheinlichkeit. Bestimmen Sie dann damit die Rate $R_{\lambda' \rightarrow \lambda''}$, d.h. die Übergangswahrscheinlichkeit pro Sekunde, der gestreuten Photonen für $\lambda' \rightarrow \lambda''$. Finden Sie die Übergangsrates $R_{d\Omega}$ für

die Streuung von Photonen in ein differentielles Raumwinkelelement $d\Omega$, indem Sie die Summe über die in Frage kommenden Moden durch das Integral über alle Wellenzahlen, $\frac{V}{8\pi^3} d\Omega \int dk k^2$, ersetzen. Bestimmen Sie dann damit den differentiellen Streuquerschnitt, indem Sie die Übergangsrates $R_{d\Omega}$ durch die einfallende Teilchenstromdichte und $d\Omega$ teilen. Dies ergibt die sogenannte Kramers-Heisenberg-Formel:

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \left(\frac{e^2}{\mu c^2}\right)^2 \left(\frac{\omega''}{\omega'}\right) \left| \delta_{AB} \vec{\epsilon}_{\lambda'} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} - \frac{1}{\mu} \sum_I \left(\frac{\langle B | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | A \rangle}{E_I - E_A - \hbar\omega'} + \frac{\langle B | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | A \rangle}{E_I - E_A + \hbar\omega''} \right) \right|^2. \quad (6)$$

$e^2/(\mu c^2) = r_e$ ist dabei der klassische Elektronenradius.

(3 Punkte)

- d) Wir beschränken uns auf die sogenannte *Rayleigh-Streuung*, welche durch $|A\rangle = |B\rangle$, $\hbar\omega' = \hbar\omega'' \ll E_I - E_A$ definiert ist.

Dazu wollen wir zunächst folgende Beziehung herleiten:

$$\vec{\epsilon}_{\lambda'} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} = \frac{1}{\mu \hbar} \sum_I \frac{1}{\omega_{IA}} \left[\langle A | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | A \rangle + \langle A | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | I \rangle \langle I | \hat{\vec{p}} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | A \rangle \right]. \quad (7)$$

Hierbei ist $\omega_{IA} = (E_I - E_A)/\hbar$.

Hinweis: Bestimmen Sie zunächst das Matrixelement $\langle B | \hat{\vec{p}} | A \rangle$. Drücken Sie den Impulsoperator geeignet durch den Ortsoperator aus, indem Sie die Heisenberggleichung von $\hat{\vec{x}}$ in niedrigster Ordnung in e berechnen. Verwenden Sie weiter die Kommutatorbeziehung zwischen Orts- \vec{x} und Impulsoperator $\hat{\vec{p}}$ des Elektrons und die Vollständigkeit der Zwischenzustände $|I\rangle$, die sich aus den gebundenen und den Kontinuumszuständen zusammensetzen.

(2 Punkte)

- e) Überzeugen Sie sich, dass die Näherung $1/(\omega_{IA} \pm \omega') \approx [1 \mp (\omega'/\omega_{IA})]/\omega_{IA}$ für $\omega' \ll \omega_{IA}$ gültig ist. Verwenden Sie dies zusammen mit Gl. (7) um den differentiellen Rayleigh-Streuquerschnitt herzuleiten:

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \left(\frac{e^2}{\mu c^2} \frac{\mu}{\hbar}\right)^2 \omega'^4 \left| \sum_I \omega_{IA}^{-1} \left[\langle A | \vec{x} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | I \rangle \langle I | \vec{x} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | A \rangle + \langle A | \vec{x} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda'} | I \rangle \langle I | \vec{x} \cdot \vec{\epsilon}_{\lambda''} | A \rangle \right] \right|^2. \quad (8)$$

Wie lässt sich mit Hilfe dieser Gleichung erklären, dass uns der Himmel blau und der Sonnenuntergang rot erscheint?

Bonusfrage: Warum ist dann der Himmel nicht violett?

(3 Punkte)