Contents

7	7 Quantisierung des Strahlungsfeldes	2
	7.0.1 Spektrum des quantisierten Strahlungsfeldes	. 4
	7.1 Wechselwirkung Strahlung in Materie	. 6
	7.2 Materie + Strahlung	. 7
	7.3 Planck'sche Strahlungsformel für Schwarzkörperstrahlung	. 9

Chapter 7

Quantisierung des Strahlungsfeldes

Potentiale:

$$\vec{B} = \vec{v} \times \vec{A}$$

$$\vec{E} = -\vec{\nabla}\phi - \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}$$

Eichfreiheit für ϕ, \vec{A} Maxwell \Rightarrow

$$\vec{\nabla}\vec{E} = -\vec{\nabla}^2\phi - \frac{\partial}{\partial t}\vec{\nabla}\cdot\vec{A}$$

$$= \underbrace{\left(\frac{1}{c^2}\frac{\partial}{\partial t} - \nabla^2\right)}_{\Box}\phi - \frac{\partial}{\partial t}(\nabla\cdot\vec{A} + \frac{1}{c^2}\frac{\partial\phi}{\partial t}) = \frac{\rho}{\epsilon_0}$$

$$(7.1)$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \Leftrightarrow$$

$$\Box \vec{A} + \vec{\nabla}(\vec{\nabla}\vec{A} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial \phi}{\partial t}) = \mu_0 \vec{j}$$

Coulomb Eichung: $\vec{\nabla} \cdot \vec{A} = 0$

$$\Rightarrow \phi(\vec{x},t) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int d^3\vec{x}' \frac{\rho(\vec{x},t)}{|\vec{x}-\vec{x}'|}$$

Zunächst betrachte freier Fall $\rho=0, \vec{j}=0 \Rightarrow \phi=0$

$$\Rightarrow \Box \vec{A} = 0$$

vergleiche Klein-Gorddon-Gleichung Lösung: ebene Wellen

$$\vec{A}(\vec{x},t) = \vec{A}_0 e^{i(\vec{k}\vec{x} - \omega t)}$$

$$\Box \vec{A} = 0 \Leftrightarrow -\frac{\omega^2}{c^2} + \vec{k}^2 = 0 \Leftrightarrow \omega = c|\vec{k}|$$

Eichbed: $\nabla \vec{A} = 0 \Leftrightarrow i\vec{k}\vec{A}_0 = 0 \Rightarrow \vec{A}_0 \perp \vec{k} \Rightarrow$ transversale Wellen Klassische Energie des Strahlungsfeldes

$$H_{rad} = \frac{1}{2} \int (\epsilon_0 \vec{E}^2 + \frac{1}{\mu_0} \vec{B}^2) d^2 \vec{x}$$

in endlichen Kasten mit periodischen Randbedingungen Forderung:

$$\vec{A}(x_1 = -\frac{L}{2}, x_2, x_3, t) = \vec{A}(x_1 = +\frac{L}{2}, x_2, x_3, t)$$

11SW

Lösungen sind

$$\vec{A}(\vec{x},t) = \vec{f}_{r,\vec{k}}(\vec{x})e^{-i\omega t} = (\frac{1}{\sqrt{V}}\vec{\epsilon}_r(k)e^{i\vec{k}\vec{x}})e^{i\omega t}$$

$$\vec{k} = \frac{2\pi}{L}(n_1, n_2, n_3) \neq 0 \qquad n_i \in \mathbb{Z}$$

Wähle $\vec{\epsilon_r}(\vec{k})$ so dass $\vec{\epsilon_1}, \vec{\epsilon_2}, \vec{\epsilon_3}, \hat{k} = \frac{\vec{k}}{|\vec{k}|}$ ein rechtshändiges Orthonormalsystem bilden.

$$\vec{\epsilon}_r(\vec{k}) \cdot \vec{\epsilon}_s(\vec{k}) = \delta_{rs}$$

$$\vec{\epsilon}_r(\vec{k}) \cdot \vec{k} = 0$$

$$\epsilon_1 \times \epsilon_2 = \hat{k}$$
 und zyklisch

 $\vec{A}(\vec{x},t)$ darstellbar als Fourierreihe

$$\vec{A}(\vec{x},t) = \sum_{r,\vec{k}} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 V \omega_k}} \left[a_r(\vec{k}) e^{i(\vec{k}\vec{x} - \omega t} + a_r^*(\vec{k}) e^{-i(\vec{k}\vec{x} - \omega t} \right] \vec{\epsilon}_r(\vec{k})$$

 $\sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 V \omega_k}}$ Faktor damit $a_r(\vec{k})$ dimensionslos sind. Einheiten: $[\vec{A}] = [\vec{E} \cdot \text{Zeit}] 0 \frac{N}{c} s$

$$[\frac{\hbar}{\epsilon_0 V \omega}] = \frac{Nms}{(\frac{C^2}{Nm^2}m^3\frac{1}{s}} = \frac{N^2 s^2}{C^2} \qquad \checkmark$$

$$\vec{A}(\vec{x},t) = \sum_{r,\vec{k}} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_k}} \left[\vec{f}_{r,\vec{k}}(\vec{x}) a_r(\vec{k},t) + \vec{f}_{r,-\vec{k}}(\vec{x}) a_r^*(\vec{k},t) \right]$$

mit $a_r(\vec{k},t) = a_r(\vec{k})e^{-i\omega_k t}$ Im endlichen Kasten ($V=L^3$)

$$\int_{V} d^{3}\vec{x} \vec{f}_{r,\vec{k}}(\vec{x}) \vec{f}_{r',\vec{k}'}^{*}(\vec{x}) = \delta_{\vec{k},\vec{k}'} \delta_{rs}$$

$$H_{rad} \approx \int (\vec{E}^2 + c^2 \vec{B}^2) d^2 \vec{x}$$

mit
$$\vec{E} = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = \sum_{r,\vec{k}} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_k}} (-i\omega_k) \left[a_r(\vec{k},t) - \delta_r a_r^*(-\vec{k},t) \right] f_{r,\vec{k}}(\vec{x})$$
 mit $\delta_r = \pm 1$

$$\vec{B} = \vec{\nabla} \times \vec{A} = \sum_{r,\vec{k}} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_k}} \left[a_r(\vec{k},t) + \delta_r a_r^*(-\vec{k},t) \right] i\vec{k} \times f_{r,\vec{k}}(\vec{x})$$

$$\int \vec{B}^{2} d^{3} \vec{x} \approx \int (\underbrace{\vec{k} \times \vec{f}_{r,\vec{k}}(\vec{x}))(\vec{k}' \times \vec{f}_{r',\vec{k}'}^{*}(\vec{x})}_{\vec{k}'\vec{f},r',\vec{k}'}) d^{3} \vec{x}$$
(7.3)

$$= \delta_{\vec{k},\vec{k}'}(\vec{k}^2 \underbrace{\epsilon_r(\vec{k})\vec{\epsilon}_{r'}(\vec{k})}_{\delta_{r,r'}} - \underbrace{\vec{k}\vec{\epsilon}_{r'}(\vec{k})}_{0} = \underbrace{\vec{k}\vec{\epsilon}_r(\vec{k})}_{\text{da}} \underbrace{\vec{k}\perp\vec{\epsilon}_r}$$

$$= |\vec{k}|^2 \delta_{\vec{k},\vec{k}'} \delta_{rr'}$$

$$(7.4)$$

$$= |\vec{k}|^2 \delta_{\vec{k} \cdot \vec{k'}} \delta_{rr'} \tag{7.5}$$

Einsetzen in H_{rad}

$$H_{rad} = \frac{\epsilon_0}{2} \sum_{\vec{k}} \{ (a_r(\vec{k}, t) - delta_r a_r^* r(-\vec{k}, t)) (\delta_r a_r(-\vec{k}, t) - a_r^*(\vec{k}, t)) (-\omega_k^2) \}$$
 (7.6)

$$+ (a_r(\vec{k}, t) + \delta_r a_r(-\vec{k}, t) + a_r^*(\vec{k}, t)) \underbrace{(c\vec{k})^2}_{\omega_t^2}$$
 (7.7)

$$= \epsilon_0 \sum_{r,\vec{k}} \frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_k} \omega_k^2 (a_r(\vec{k}, t) a_r^* r(\vec{k}, t) + a_r^* r(+\vec{k}, t) a_r^* r(+\vec{k}, t))$$
 (7.8)

$$= \sum_{r,\vec{k}} \hbar \omega_k \frac{1}{2} (a_r(\vec{k}) a_r^*(\vec{k}) + a_r^*(\vec{k}) a_r(\vec{k}))$$
(7.9)

vergleiche mit Harmonischen Oszillator $H=\hbar\omega\frac{1}{2}(a^{\dagger}a+aa^{\dagger})\equiv\hbar\omega(a^{\dagger}a+\frac{1}{2})$

Spektrum des quantisierten Strahlungsfeldes 7.0

Für jeden Mode \vec{k}, r

1 Phonton $E = \hbar \omega_k$ 2 Phonton $E = 2\hbar \omega_k \ n(\vec{k}, r)$ Phonton $E = \hbar \omega_k n(\vec{k}, r)$

Quantisierungsbedingung für das Strahlungsfeld, $a_r(\vec{k}), a_r^{\dagger}(\vec{k})$ als Auf und Absteigeoperatoren:

$$[a_r(\vec{k}), \vec{a}_s^{\dagger}(\vec{k}')] = \delta_{rs}\delta_{\vec{k}, \vec{k}'}$$

$$[a_r(\vec{k}), \vec{a}_s(\vec{k}')] = 0$$

$$H_{rad} = \sum_{r,\vec{k}} \hbar \omega_k (a_r^{\dagger}(\underline{\vec{k}}) a_r(\underline{\vec{k}}) + \frac{1}{2})$$

Grundzustand : $|0\rangle$ mit $a_r(\vec{k})|0\rangle = 0$ hat Energie

$$E_0 = \frac{1}{2} \sum_{r,\vec{k}} \hbar \omega_k = \infty$$

Messe Energie relativ zum Grundzustand

$$H_{rad} = H_{rad} - E_0$$

$$H_{rad} = \sum_{r,\vec{k}} \hbar \omega_k (\underbrace{a_r^{\dagger}(\vec{k}) a_r(\vec{k})}_{N_r(\vec{k})})$$

Harmonischer Oszillator für jeden Mode (\vec{k}, r)

$$ec{p}_{rad} = \sum_{ec{k},r} \hbar ec{k} N_r(ec{k})$$

mit Teilchenzahlop $N(\vec{k}) = a_r^{\dagger}(\vec{k}) a_r(\vec{k})$ mit Mode (\vec{k}, r) Eigenzustände von $N_r(\vec{k})$ (und H_{rad}, \vec{P}_{rad})

$$|n_r(\vec{k}) = n\rangle = \frac{(a_r^{\dagger}(\vec{k}))^n}{\sqrt{n!}}|0\rangle$$

Allgemeiner Zustand: Produkt über Moden (Fock Raum für Photonen):

$$|...n_r(\vec{k})...\rangle = \prod_{\vec{k},r} |n_r(\vec{k})\rangle \in \mathcal{H}_{rad} = \bigotimes_{\vec{k},r} \mathcal{H}_{\vec{k},r}^{H0}$$

Grundzustand: $|0\rangle$ def. durch $a_r(\vec{k})|0\rangle = 0$

- 1 Photon Zustand: $a_r^{\dagger}(\vec{k})|0\rangle = |\vec{k},r\rangle$
- 2 Photon Zustand: $a_{r1}^{\dagger}(\vec{k}_1)a_{r2}^{\dagger}(\vec{k}_2)|0\rangle=|(\vec{k}_1,r_1),(\vec{k}_2,r_2)\rangle$

sind Eigenzustände zu H_{rad} , \vec{P}_{rad}

$$H_{rad}a_r^{\dagger}(\vec{k})|E,\vec{P}\rangle = [H_{rad},a_r^{\dagger}] + a_r^{\dagger}(\vec{k})\underbrace{H_{rad}}_{E}|E,\vec{p}\rangle$$

mit
$$[H_{rad}, a_r^{\dagger}] = \hbar \omega_k [a_r^{\dagger}(\vec{k}) a_r(\vec{k}), a_r^{\dagger}(\vec{k})] = \hbar \omega_k a_r^{\dagger}(\vec{k})$$

$$H_{rad}a_r^{\dagger}(\vec{k})|E,\vec{P}\rangle = (\hbar\omega_k + E)a_r^{\dagger}(\vec{k})|E,\vec{P}\rangle$$

 $a_r^\dagger(\vec{k})$ erzeugt extra Photon im Zustand mit Energie $\hbar\omega_k$ und Impuls $\hbar\vec{k}$

- $\Rightarrow a_r^{\dagger}(\vec{k})$ ist Vrzeugungsoperator für 1 Photon
- $\Rightarrow a_r(\vec{k})$ ist Vernichtungsoperator für 1 Photon

Allgemeiner 1 Photon zustand:

$$|1\rangle = \sum_{\vec{k},r} \psi(\vec{k},r) a_r^{\dagger}(\vec{k}) |0\rangle$$

Bose Symmetrie (Fall n=2, gilt für alle n)

$$|(\vec{k}_1,r_1),(\vec{k}_2,r_2)\rangle = a^{\dagger}_{r1}(\vec{k}_1)a^{\dagger}_{r2}|0\rangle = a^{\dagger}_{r2}(\vec{k}_2)a^{\dagger}_{r1}(\vec{k}_1)|0\rangle$$

$$= |(\vec{k}_2, r_2), (\vec{k}_1, r_1)\rangle$$

ist automatisch Bose-symmetrisch! Vektor potential des quantisierten Feldes:

$$\vec{A}(\vec{x},t) = \vec{A}^{+}(\vec{x},t) + \vec{A}^{-}(\vec{x},t)$$

mit ist linear in erzeugern und Vernichtern:

$$\vec{A}^-(\vec{x},t) = \vec{\sum}_{\vec{k},r} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 V \omega_k}} \vec{\epsilon}_r(\vec{k}) a_r^\dagger(\vec{k}) e^{-i(\vec{k}\vec{x} - \omega_k t)}$$

$$\vec{A}^+(\vec{x},t) = \vec{\sum}_{\vec{k},r} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 V \omega_k}} \vec{\epsilon}_r(\vec{k}) a_r^{\dagger}(\vec{k}) e^{+i(\vec{k}\vec{x} - \omega_k t)}$$

ist linear in erzeugern und Vernichtern:

$$\Rightarrow \vec{E} = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t}; \quad \vec{B} = \vec{\nabla} \times \vec{A}$$

 \vec{E} und \vec{B} sind Operatoren auf dem Fock Raum. \vec{x},t sind Parameter der Felder $\vec{E}(\vec{x},t), \vec{A}(\vec{x},t)...$ (sind keine Operatoren) Klassischer Limes

$$\vec{E}_{\text{Klassisch}}(\vec{x}, t) = \langle A | \vec{E}(\vec{x}, t) | A \rangle \qquad | A \rangle \in \mathcal{H}_{rad}$$

A darf keine feste Anzahl (=n) Photoonen haben.

$$|B\rangle = |n \text{ Photonen}\rangle \Rightarrow \underbrace{\vec{A}(\vec{x},t)}_{\vec{A}^+ + \vec{A}^-} |n \text{ Photonen}\rangle = \#|n-1\rangle + \#|n+1\rangle$$

$$\langle n|\vec{A}(\vec{x},t)|n\rangle$$

Zustände mit vorgegebener fester Photonenzahl $\not\bowtie$ Klassischer Zustandände. Klassischer Limes entspricht den Kohärenten Zuständen.

7.1 Wechselwirkung Strahlung in Materie

Materie: N Punktteilchen, Masse m_i , Ladung e_i .

$$\tilde{H}_m = \sum_{i=1}^{N} \frac{1}{2} m_i (\frac{d\vec{r}_i}{dt})^2 + H_C$$

mit Coulomb WW.

$$H_C = \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \frac{e_i e_j}{4\pi \epsilon_0 |\vec{r_i} - \vec{r_j}|}$$

mit der Beziehung: $\sum_{i,j;i\neq j}=2\sum_{i,j;i< j}$ Strahlungsfeld in Coulomb Eichung $\vec{\nabla}\cdot\vec{A}=0$ aber:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \frac{\rho(\vec{x}, t)}{\epsilon} = \frac{1}{\epsilon_0} \sum_{i=1}^{N} e_i \delta^3(\vec{x} - \vec{r}_i(t)) \neq 0$$

 $\Rightarrow \vec{E}$ hat longitudinale Komponente \vec{E}_L

$$\vec{E} = \vec{E}_L + \vec{E}_T = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \vec{\nabla}\phi \quad \text{mit } \vec{\nabla} \times \vec{E}_L = 0, \quad \vec{\nabla} \cdot \vec{E}_T = 0$$

Es gilt
$$\vec{E}_L = -\vec{\nabla}\phi$$
, $\vec{E}_T = -\frac{\partial \vec{A}}{\partial t}$ wegen $\vec{\nabla} \cdot \vec{E} - T = -\frac{\partial}{\partial t} \vec{\nabla} \cdot \vec{A}$

Energie des e.m.Feldes

$$H_{e.m.} = \frac{\epsilon_0}{2} \int d^3 \vec{x} (\vec{E}^2 + c^2 \vec{B}^2)$$

$$= \underbrace{\frac{\epsilon_0}{2} \int d^3 \vec{x} (\vec{E}_T^2 + c^2 \vec{B}^2 + \vec{E}_L^2 + 2 \vec{E}_L \cdot \vec{E}_T)}_{H}$$
(7.10)

NR: $\vec{E}_L \cdot \vec{E}_T = \vec{\nabla} \phi \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} = \vec{\nabla} \cdot (\phi \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}) - \phi \frac{\partial}{\partial t} \underbrace{\vec{\nabla} \vec{A}}_{=0} \rightarrow \text{Oberflächenterm} \rightarrow 0$

$$\frac{\epsilon_0}{2} \int \underbrace{\vec{E}_L^2}_{(-\vec{\nabla}\phi)^2} d^3 \vec{x} = -\frac{\epsilon_0}{2} \int \phi \underbrace{\nabla^2 \phi}_{-\frac{\rho(\vec{x},t)}{\epsilon_0}} d^3 \vec{x}$$

$$(7.12)$$

$$= \frac{1}{2} \int d^3 \vec{x} \rho(\vec{x}, t) \frac{\rho(\vec{x}', t)}{4\pi\epsilon_0 |\vec{x} - \vec{x}'|}$$
 (7.13)

$$= \frac{1}{2} \sum_{i,j=1}^{N} \frac{e_i e_j}{4\pi \epsilon_0 |\vec{r}_i(t) - \vec{r}_j(t)|}$$
(7.14)

$$=H_C+E_S \tag{7.15}$$

 $(E_S = \text{Selbstenergie der N Teilchen})$

 H_C schon in \tilde{H}_m enthalten

Korrekter Kanonischer Impuls für \hat{H}_m

$$\vec{p_i} = m_i \frac{d\vec{r_i}}{dt} + e_i \vec{A}(\vec{r_i}(t), t)$$

$$\Rightarrow \tilde{H}_m = \sum_i \frac{1}{2m_i} (\vec{p}_i - e_i \underbrace{\vec{A}(\vec{r}_i)}_{\vec{A}_i})^2 + H_C$$

$$\tilde{H}_{m} = \underbrace{\sum_{i} \frac{\vec{p}_{i}^{2}}{2m_{i}} + H_{C}}_{H_{T}} + \underbrace{\sum_{i} \frac{1}{2m_{i}} (-e_{i}\vec{p}_{i}A_{i} - e_{i}\vec{A}_{i}p_{i} + e_{i}^{2}A_{i}^{2})}_{H_{T}}$$

in Coulomb Eichung gilt: $\vec{p_i}\cdot\vec{A_i}=\vec{A_i}\cdot\vec{p_i}$ wegein $\vec{\nabla}\vec{A}=0$

$$H_I = \sum_{i=1}^{N} \{i \frac{e_i \hbar}{m_i} \vec{A}(\vec{r_i}, t) \cdot \vec{\nabla}_i + \frac{e_i^2}{2m_i} \vec{A}^2(\vec{r_i}, t)\}$$

⇒ Störungentwicklung für

$$H = \underbrace{H_{rad} + H_m}_{H_0} + H_I$$

7.2 Materie + Strahlung

$$H = \underbrace{H_m + H_{rad}}_{H_0} + H_I$$

$$H_{I} = \sum_{i=1}^{N} \left(-\frac{e_{i}}{m_{i}} \vec{A}(\vec{r}_{i}, t) \vec{p}_{i} + \frac{e_{i}^{2}}{2m} \vec{A}^{2} \right)$$

$$\vec{A}(\vec{r},t) = \sum_{\vec{k}\ r} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 V \omega_k}} \vec{\epsilon_r}(\vec{k}) [a_r^\dagger(\vec{k}) e^{-i(\vec{k}\vec{x} - \omega t} + c.c.]$$

ungestörter Zustand

$$|A;...n_r(\vec{k})...\rangle = |A\rangle|...n_r(\vec{k})...\rangle$$

 $|A\rangle$ Eigenzustand von H_m

$$H_m|A\rangle = E_A|A\rangle$$

Emission von Photon:

$$A \to B + \gamma$$

Übergangswahrscheinlichkeit/Zeit

$$p_r(\vec{k}) = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle B; ... n_r(\vec{k}) + 1 ... | H_I | A; ... n_r(\vec{k}) ... \rangle|^2 \cdot \delta(E_A - E_B - \hbar \omega_k)$$

Zerfallswarcheinlichkeit/Zeit

$$w_r = \sum_{\vec{k}} p_r(\vec{k}) = \frac{V}{(2\pi)^3} \sum_{\vec{k}} \underbrace{(\frac{2\pi}{2})^3}_{\Lambda^3 k} p_r(\vec{k}) \to \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3 \vec{k} p_r(\vec{k})$$

Matrixelement:

$$\langle B; n_r(\vec{k}) + 1 | H_I | A; n_r(\vec{k}) \rangle = -\sum_i \frac{e_i}{m_i} \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_o V \omega_k}} \underbrace{\langle n_r(\vec{k}) + 1 | a_r^{\dagger}(\vec{k}) | n_r(\vec{k}) \rangle}_{\sqrt{n_r(\vec{k}) + 1}} \langle B | e^{-i\vec{k} \cdot \vec{r}_i} \epsilon_r(\vec{k}) \cdot \vec{p}_i | A \rangle$$

 $V_{ni} \propto \sqrt{n+1} \to w_r \propto (n+1)$

- \rightarrow Stimulierte Emission für große n : Laser
- Emission auch für n=0. Aber klassisch $\vec{E}=0=\vec{B}\Rightarrow \vec{A}=0\Rightarrow H_I=0$. spoontante Emission ist rein QM.

Dipolapproximation für $\langle B|e^{-ikr}...|A\rangle$:

$$e^{-i\vec{k}\vec{r_i}} \approx 1 - i\vec{k}\vec{r_i} \approx 1$$

und den Impulsoperator können wir schreiben als:

$$\vec{p_i} = \frac{m_i}{i\hbar} [\vec{x_i}, \frac{\vec{p_i^2}}{2m_i}] = \frac{m_i}{i\hbar} [\vec{x_i}, H_m]$$

$$\Rightarrow \langle B | \sum_{i} \underbrace{e^{-i\vec{k}\vec{r}_{i}}}_{\approx 1} \frac{e_{i}}{m_{i}} \vec{p}_{i} | A \rangle \tag{7.16}$$

$$= \frac{1}{i\hbar} \langle B | [\sum_{i} e_i \vec{x}_i, H_m] | A \rangle \tag{7.17}$$

$$= \frac{1}{i\hbar} (E_A - E_B) \langle B | \sum_i e_i \vec{x}_i | A \rangle \tag{7.18}$$

$$=\frac{1}{i\hbar}(E_A - E_B)e\vec{X}_{AB} \tag{7.19}$$

$$= (-im\omega \vec{X}_{AB})\frac{e}{m} \tag{7.20}$$

mit $\omega = \omega_k = \frac{E_A - E_B}{\hbar}$ und m = Elektronenmasse

⇒ Zerfallswarhscheinlichkeit/Zeit

$$\langle B; n_r(\vec{k}) + 1 | H_I | A; n_r(\vec{k}) \rangle = \sqrt{\frac{\hbar}{\epsilon_0}} \sqrt{\frac{(2\pi)^3}{V}} \frac{1}{\sqrt{(2\pi)^3 2\omega_k}} \sqrt{n_r(k) + 1} \frac{e}{m} (-im\omega \vec{X}_{AB} \vec{\epsilon}_r(\vec{k}))$$
(7.21)

(7.22)

$$\Rightarrow w_r = \sum_{\vec{k}} \frac{(2\pi)^3}{V} \frac{\hbar}{\epsilon_0} \frac{1}{(2\pi)^3 2\omega_k} (n_r(\vec{k}) + 1) \frac{2\pi}{\hbar} \delta(\hbar\omega - E_A + E_B) \frac{e}{m^2} |-im\omega\vec{\epsilon_r}(\vec{k})\vec{X}_{AB}|^2$$
 (7.23)

$$= \int d^{3}\vec{k} \frac{e^{2}}{4\pi\epsilon_{0}\hbar c} \frac{\hbar c}{\pi m^{3} 2\omega_{L}} (n_{r}(\vec{k}) + 1) |...|^{2} \delta(\hbar\omega - E_{A} + E_{B})$$
(7.24)

NR: $d^3\vec{k} = d\Omega \frac{(ck)^2 dck}{c^3} = d\Omega \frac{\omega^2}{\hbar^3} d(\hbar\omega)$

$$w_r = \int d\Omega \alpha \frac{\omega}{m^2 c^2 2\pi} (n_r(k) + 1) m^2 \omega^2 |\epsilon_r(\vec{k}) \vec{X}_{AB}|^2$$

$$w_r = \int d\Omega \alpha \frac{\omega^3}{2\pi c^2} |\epsilon_r(\vec{k}) \vec{X}_{AB}|^2 (n_r(k) + 1)$$

Spontane Emission $n_r(k) = 0$ Keine Polarisation : $\sum_{r=1,2}$

$$\int d\Omega \sum_{r} |\vec{X}\vec{\epsilon}|^2 \tag{7.25}$$

$$= \int d\Omega \vec{X}^* \underbrace{(\vec{\epsilon_1}\vec{\epsilon_1}\vec{X} + \vec{\epsilon_2}\vec{\epsilon_2}\vec{X} + \hat{K}\hat{K}\vec{X})}_{\vec{Y}} - \hat{K}\hat{K}\vec{X})$$
(7.26)

$$= \int d\Omega (|\vec{X}|^2 - \underbrace{|\vec{X}\hat{K}|^2}_{|\vec{X}|\cos^2\theta} = |\vec{X}|^2 \underbrace{\int_0^{2\pi} d\phi}_{4\pi} \underbrace{2 \int_0^1 d\cos\phi (1 - \cos^2\theta)}_{\frac{2}{3}}$$

$$= \frac{2\pi}{3} |\vec{X}|^2$$
 (7.27)

$$w_{A\to B} = \alpha \frac{\omega^3}{2\pi c^2} \frac{8\pi}{3} |\vec{X}_{AB}|^2$$

$$w_{A\to B} = \alpha \frac{4}{3} \frac{\omega^3}{c^2} |\vec{X}_{AB}|^2$$

Lebensdauer des Zustands $|A\rangle$

$$\frac{1}{\tau_A} = \sum_B w_{A \to B}$$

7.3 Planck'sche Strahlungsformel für Schwarzkörperstrahlung

Übergang $A\rangle B + \gamma$ im thermischen Gleichgewicht. Anzahl der Atome in Level A $N(A) \propto e^{-E_A/kT}$ Anzahl der Atome in Level B $N(B) \propto e^{-E_B/kT}$

$$\frac{N(B)}{N(A)} = \frac{e^{-E_B/kT}}{e^{-E_A/kT}} = e^{\frac{\hbar \omega}{kT}}$$

Gleichgewichtsbedingun:

$$N(B)w_{abs.} = N(A)w_{emmiss.}$$

$$w_{emmis.} = \alpha \frac{\omega}{2\pi m^2 c^2} |\langle B| \sum e^{-i\vec{K}\vec{r}_i} \vec{\epsilon}_r \vec{p}_i |A\rangle|^2 (n_r(\vec{k}) + 1)$$

$$w_{abs} = \alpha \frac{\omega}{2\pi m^2 c^2} |\langle A| \sum e^{-i\vec{K}\vec{r}_i} \vec{\epsilon}_r \vec{p}_i |B\rangle|^2 n_r(\vec{k})$$

Das Matrixelement von w_{abs} ist genau das komlex konjugierte von w_{emmis} .

$$\Rightarrow \frac{w_{emiss}}{w_{abs}} = \frac{n_r(k) + 1}{n_r(k)} = 1 + \frac{1}{n_r(\vec{k})}$$

$$\frac{N(B)}{N(A)} = e^{\frac{\hbar\omega}{kT}}$$

$$\Rightarrow \boxed{n_r(\vec{k}) = \frac{1}{e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1}}$$

Energie im Strahlungsfeld pro Volumeneinheit

$$\int U(\omega)d\omega = \frac{1}{V} \sum_{r,\vec{k}} n_r(\vec{k})\hbar\omega_k = \underbrace{\frac{(2\pi)^3}{V} \sum_{r,\vec{k}} n_r(\vec{k})\hbar\omega \frac{1}{(2\pi)^3}}_{\int d^3k \cdot 2}$$
(7.28)

$$=8\pi \int \frac{k^2 dck}{c^3} \frac{\hbar\omega}{(2\pi)^3} \frac{1}{e^{\hbar\omega/kT} - 1}$$
 (7.29)

$$=\frac{8\pi\hbar}{e^3}\int d\omega (\frac{\omega}{2\pi})^3 \frac{1}{e^{\hbar\omega/kT}-1}$$
 (7.30)

$$U(\omega) = \frac{8\pi\hbar}{c^3} (\frac{\omega}{2\pi})^3 \frac{1}{e^{\hbar\omega/kT} - 1} = u(\nu) \frac{d\omega}{d\nu} = \frac{1}{2\pi} u(\nu)$$

mit $\frac{d\omega}{d\nu} = \frac{1}{2\pi}$

$$\Rightarrow u(\nu) = 2\pi U(\nu) = \frac{8\pi h}{c^3} r^3 \frac{1}{e^{\hbar \nu/kT} - 1}$$

$$u(\nu) = \frac{8\pi h}{c^3} r^3 \frac{1}{e^{\hbar \nu/kT} - 1}$$