

## 6.4. Wechselwirkung mit quantisiertem Lichtfeld

### 6.4.1. Quantisierung des Strahlungsfeldes

Skizze: ① Wir definieren eine Lagrangedichte  $\mathcal{L}(A_i, \dot{A}_i) = \frac{1}{2} (\epsilon_0 \dot{\underline{A}}^2 - \frac{1}{\mu_0} (\nabla \times \underline{A})^2)$   
 $i=1,2,3$ , [Lagrangefunktional  $\mathcal{L} = \int d^3r \mathcal{L}(A_i, \dot{A}_i)$ ]

liefert über Lagrange 2. Art die Wellengleichung.  $\underline{A}$  ist das Vektorpotential

$$(I) \quad \Delta \underline{A} - \frac{1}{c^2} \ddot{\underline{A}} = 0 \quad \text{in Coulomb Eichung } \nabla \cdot \underline{A} = 0$$

• das Hamiltonfunktional beschreibt die Energie des EM-Feldes

$$H(A_i, \pi_i) = \frac{1}{2} \int d^3r \left( \epsilon_0 \underline{E}^2 + \frac{1}{\mu_0} (\nabla \times \underline{A})^2 \right) \quad \text{wobei } \underline{E} = -\dot{\underline{A}} \quad \left( \text{sei } \phi=0, \text{ da keine freien Ladungen} \right)$$

$$\quad \quad \quad \underline{B} = \text{rot } \underline{A}$$

↑  
(kan. konjugierter Impuls  $\pi_i = \frac{\delta \mathcal{L}}{\delta \dot{A}_i}$ )

② Modusentwicklung des  $\underline{A}$ -Feldes zum Lösen der Wellengleichung (I)

$$(II) \quad A_i(\underline{r}, t) = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0}} \sum_{\lambda} c_{\lambda} A_i^{\lambda}(\underline{r}) q_{\lambda}(t)$$

↑ Lösung der Helmholtzgleichung  $\Delta \underline{A}^{\lambda} + \frac{\omega_{\lambda}^2}{c^2} \underline{A}^{\lambda} = 0$   
(z.B. Ansatz ebener Wellen)

↖ Lösung der Oszillatorgleichung  $\ddot{q}_{\lambda} + \omega_{\lambda}^2 q_{\lambda} = 0$

$$(III) \quad \pi_i(\underline{r}, t) = \sqrt{\epsilon_0} \sum_{\lambda} c_{\lambda} A_i^{\lambda}(\underline{r}) p_{\lambda}(t) = -\epsilon_0 E_i$$

↑  
kan. konjugiertes Feld

(II), (III) einsetzen in Hamiltonfunktional:

$$H = \frac{1}{2} \sum_{\lambda} p_{\lambda}^2 + \omega_{\lambda}^2 q_{\lambda}^2 \quad \left[ \text{Bem. } \underline{A}^{\lambda} \text{ bilden ein ONS} \right]$$

(nur noch Funktion der Zeit)

• Strahlungsfeld entspricht System aus unendlich vielen Oszillatoren

→ Quantisierung durch aufstellen von Vertauschungsrelationen

$$[\hat{q}_{\lambda}, \hat{p}_{\lambda'}] = i \hbar \delta_{\lambda\lambda'} \quad \left[ \text{ergibt sich aus } q_{\lambda}(t) = \sqrt{\epsilon_0} c_{\lambda} \int d^3r \underline{A}^{\lambda}(\underline{r}) \underline{A}(\underline{r}, t) \right]$$

③ Formulierung durch Erzeuger + Vernichtungs

$$\hat{c}_{\lambda} = \sqrt{\frac{\omega_{\lambda}}{2\hbar}} \hat{q}_{\lambda} + i \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_{\lambda}}} \hat{p}_{\lambda} \quad \Rightarrow \quad \hat{q}_{\lambda} = \sqrt{\frac{\hbar}{2\epsilon_0 \omega_{\lambda}}} (\hat{c}_{\lambda} + \hat{c}_{\lambda}^{\dagger}) \quad \text{"} \hat{A} \text{-Feld"}$$

$$\hat{p}_{\lambda} = -i \sqrt{\frac{\epsilon_0 \omega_{\lambda}}{2}} (c_{\lambda} - c_{\lambda}^{\dagger}) \quad \text{"} \hat{E} \text{-Feld"}$$

$$\hat{H} = \sum_{\lambda} \hbar \omega_{\lambda} \left( \hat{n}_{\lambda} + \frac{1}{2} \right)$$

Photonenzahloperator  $n_{\lambda} = \hat{c}_{\lambda}^{\dagger} \hat{c}_{\lambda}$

$\omega_{\lambda}$  ergeben sich aus Lösung der Helmholtzgleichung

Vertauschungsrelationen von  $\hat{c}_{\lambda}^{\dagger}, \hat{c}_{\lambda}$

$$[\hat{c}_{\lambda}, \hat{c}_{\lambda'}^{\dagger}] = \delta_{\lambda\lambda'}$$

$$[\hat{c}_{\lambda}, \hat{c}_{\lambda'}] = [\hat{c}_{\lambda}^{\dagger}, \hat{c}_{\lambda'}^{\dagger}] = 0$$

→ Photonen haben Bosonen - Charakter

Zeitentwicklung von  $\hat{c}$

$$\dot{\hat{c}}_{\lambda} = \frac{i}{\hbar} [\hat{H}, \hat{c}_{\lambda}] = -i\omega_{\lambda} \hat{c}_{\lambda}$$

$$\dot{\hat{c}}_{\lambda}^{\dagger} = i\omega_{\lambda} \hat{c}_{\lambda}^{\dagger}$$

Zurück zu dem Feldern ergibt sich (und geeigneter Normierung)

$$\hat{A}_i = \sum_{\lambda} \tilde{A}_i^{\lambda}(r) (\hat{c}_{\lambda} + \hat{c}_{\lambda}^{\dagger})$$

Feldoperator des Vektorpotentials und des E-Feldes

$$\hat{E}_i = \frac{1}{\epsilon_0} \hat{\Pi}_i = \sum_{\lambda} i\omega_{\lambda} \tilde{A}_i^{\lambda}(r) (\hat{c}_{\lambda} - \hat{c}_{\lambda}^{\dagger})$$

Falls nur eine Mode in x-Richtung betrachtet wird

$$A = \tilde{A}(r) \hat{c}_{\lambda} + \tilde{A}(r) \hat{c}_{\lambda}^{\dagger}$$

$$E = \tilde{E}(r) \hat{c}_{\lambda} + \tilde{E}^*(r) \hat{c}_{\lambda}^{\dagger} \quad \text{mit } i\omega A = E$$

↑  
pos.  
Frequenzanteil  
 $\sim e^{-i\omega t}$

↑  
negativer Frequenzanteil  
 $\sim e^{i\omega t}$

### 6.4.2. Quantenzustände des Lichtes

o.B.d.A. betrachten wir einmodiges Feld mit  $\hat{H} = \hbar\omega(\hat{n} + \frac{1}{2})$

(offert durch Energie des Vakuumzustandes, kann Null gesetzt werden)

□ Fock Zustand: Eigenzustand von  $\hat{n}$

$$\hat{n} |n\rangle = n |n\rangle$$

$$\text{Erzeugung durch } n\text{-maliges Anwenden von } \hat{c}^{\dagger}, \quad |n\rangle = \frac{1}{\sqrt{n!}} (\hat{c}^{\dagger})^n |0\rangle$$

Eigenschaften:

$$\text{Mittelwert: } \langle n | \hat{n} | n \rangle = n$$

$$\text{Varianz: } \langle n | (\hat{n} - n)^2 | n \rangle = \langle (\hat{n} - n)^2 \rangle$$

$$= \langle \hat{n}^2 \rangle - \langle \hat{n} \rangle^2 = \langle \hat{c}^{\dagger} \hat{c} \hat{c}^{\dagger} \hat{c} \rangle - n^2 = 0$$

Photonenzahl unterliegt Vakuum  
Schwankungen im Fock-Zustand

Feldstärkestatistik im Fock Zustand:

$$\hat{E} = \mathcal{E}\hat{c} + \mathcal{E}^*\hat{c}^\dagger \quad ; \text{ Mittelwert } \langle n | \hat{E} | n \rangle = 0$$

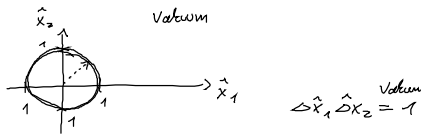
$$\text{Varianz } \langle n | (\Delta \hat{E})^2 | n \rangle = |\mathcal{E}|^2 (2n+1) \quad \left( \underbrace{\langle n | c | n \rangle}_{=0} \right)$$

- Schwankung nimmt mit wachsender Photonenzahl zu
- Vakuum reproduziert die Schwankung nicht  
→ lebhafter Zustand

Darstellung in Quadraturkomponenten

$$\hat{x}_1 = \hat{c} + \hat{c}^\dagger \quad (\text{Real + Imaginärteil des Feldes})$$

$$\hat{x}_2 = i(\hat{c} - \hat{c}^\dagger)$$



- Fock Zustand ist Amplitude fest und Phase unbekannt  
→ maximal unklar klassisch

## 2] Glauber Zustände (kohärente Zustände)

Idee: beschreiben des "klassischen Zustandes" mit bekannter Phase als verschoben Vakuumzustand

Ansatz: Eigenzustände von  $\hat{c}$  sind Glauber Zustände  $|\alpha\rangle$

$$\hat{c}|\alpha\rangle = \alpha|\alpha\rangle$$

Entwicklung nach Fock Zuständen liefert  $|\alpha\rangle = c_0 \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\alpha^n}{n!} |n\rangle$

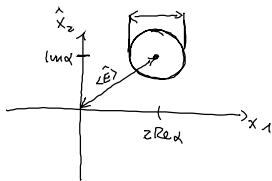
Feldeigenschaften:

Mittelwert  $\langle \alpha | \hat{E} | \alpha \rangle \neq 0$

Varianz  $\langle \alpha | (\Delta \hat{E})^2 | \alpha \rangle = |\mathcal{E}|^2$

entspricht Varianz des Vakuumzustandes

Poisson Verteilung der Photonen auf Fock Zustände



Phase + Amplitude bestimmbar bis auf Schwankungsbreite

→ kommt klass. Feld nahe

Photonenzahl:  $\langle \alpha | \hat{n} | \alpha \rangle = \bar{n}$

$$\langle \alpha | (\Delta \hat{n})^2 | \alpha \rangle = \bar{n}$$

→ Photonenzahl rauscht um  $\bar{n}$  mit  $\sqrt{\bar{n}}$

→ relative Schwankung verschwindet für große  $\alpha$

• nicht Well wie im Fock Zustand

3 Zustand des thermodynamischen Gleichgewichtes  
eines Photonensemble

gegeben durch statistischen Operator  $\hat{\rho} = (1 - e^{-\frac{\hbar\omega}{kT}}) e^{-\frac{\hbar\omega}{kT} \hat{n}}$  • gemischter Zustand

$$\langle (\Delta n)^2 \rangle_{\text{therm}} = \text{tr}[\hat{\rho} (\Delta n)^2] \quad \text{hat gleiche Unschärfe wie im Fock Zustand}$$

• mittlere Besetzung gegeben durch Bose-Einstein Verteilung