

2.4. Kohärente Felder, kohärente Zustände

- bisherige Problem: Photonzahlzustand $|\phi_n\rangle \equiv |n\rangle$

führt auf $\langle E \rangle = 0$, offensichtlich keine
verknüpfte Zustände f. $E(t)$,

werden i.a. durch spontane Emission erzeugt

- such Zustand $\langle E \rangle \neq 0$

geht mit Überlagerung v. Photonzahlzuständen

$\langle \alpha(t) | E | \alpha(t) \rangle$, " $|\alpha(t)\rangle$ " $\hat{=}$ kohärente Zustand

$$|\phi(t)\rangle = \sum_n c_n e^{-i\frac{E_n}{\hbar}t} |n\rangle$$

gilt allgemein H Zustände

für kohärente Zustand $|\alpha(t)\rangle$ die c_n 's geschickt wählen

$$c_n = \frac{\alpha^n}{\sqrt{n!}} e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}}, \quad \alpha \in \mathbb{C} \text{ (komplex)}$$

Bemerkung:

a) $|\alpha(t)\rangle$ heißt kohärentes Zustand
und in Formel viele Photonen ($|\alpha|^2 \gg 1$)
kann man mit einer klassischen Feldrechnung

$$\begin{aligned} |\alpha(t)\rangle &\equiv |\alpha, t\rangle \\ &= \sum_n \frac{\alpha^n}{\sqrt{n!}} e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}} e^{-i\frac{\epsilon_n t}{\hbar}} |n\rangle \\ &= \underbrace{e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}}}_{\text{Normierung}} \sum_n \frac{(\alpha e^{-i\omega t})^n}{\sqrt{n!}} |n\rangle \end{aligned}$$

$\epsilon_n = n\hbar\omega + \frac{\hbar\omega}{2}$
↑
vernachlässigen

$$\alpha(t) \equiv \alpha e^{-i\omega t}$$

b) $|\alpha(t)\rangle$ ist Eigenzustand v. b

$$\begin{aligned} \underline{b} |\alpha(t)\rangle &= e^{-|\alpha|^2/2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{\alpha^n}{\sqrt{n!}} \underline{b} |n\rangle e^{-i\frac{\epsilon_n t}{\hbar}} \\ &\quad \underbrace{\qquad\qquad\qquad}_{\text{QH I}} \\ &\quad \sqrt{n} |n-1\rangle \end{aligned}$$

weil
 $u = -1$
 geboten

$$= e^{-|\alpha|^2/2} \sum_{u=1}^{\infty} \frac{\alpha^u}{\sqrt{(u-1)!}} |u-1\rangle e^{-i\epsilon_u t}$$

Jeder oendiebg. $u \rightarrow u+1$

$$= e^{-|\alpha|^2/2} \sum_{u=0}^{\infty} \frac{\alpha^{u+1}}{\sqrt{u!}} |u\rangle e^{-i\epsilon_{u+1} t}$$

$$b \quad |\alpha(t)\rangle = \alpha e^{-i\omega t} |\alpha(t)\rangle$$

$$b \quad |\alpha\rangle = \alpha |\alpha\rangle \quad t=0$$

ist bedand ist $|\alpha\rangle$ ein Eigenwert v. b

c) $|\alpha(t)\rangle$ ist normiert

$$\langle \alpha(t) | \alpha(t) \rangle = e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}} \sum_u \frac{\alpha^* \alpha^u}{\sqrt{u!}} \langle u | e^{-\frac{|\alpha|^2}{2}} \sum_m \frac{\alpha^m}{\sqrt{m!}} |m\rangle$$

$\langle u | m \rangle = \delta_{um}$

$$= e^{-|\alpha|^2} \sum_u \frac{|\alpha(t)|^{2u}}{u!}$$

$$= e^{-|\alpha|^2} e^{+|\alpha|^2} = 1$$

d) $|\alpha(t)\rangle$ ist kein Eigenzustand b^\dagger

$$b^\dagger |\alpha(t)\rangle \neq \alpha^* |\alpha(t)\rangle$$

$$\langle \alpha(t) | b^\dagger = \alpha^* \langle \alpha(t) |$$

e) andere Darstellung:

$$|\alpha(t)\rangle = e^{\alpha(t)b^\dagger - \alpha^*(t)b} |0\rangle$$

$$\equiv e^{\overset{D}{|\alpha|}} |0\rangle$$

Koordinateoperator

Beweis:

$$|\alpha(t)\rangle = e^{-\frac{1}{2}|\alpha|^2} \sum_n \frac{\alpha^n}{\sqrt{n!}} |n\rangle$$

$$= e^{-\frac{1}{2}|\alpha|^2} \sum_n \frac{\alpha^n (b^\dagger)^n}{n!} |0\rangle$$

\uparrow
 $\frac{(b^\dagger)^n}{\sqrt{n!}} |0\rangle$

\uparrow
 das geht wir
 da runter

$$|\alpha(t)\rangle = e^{-\frac{1}{2}|\alpha|^2} e^{\alpha(t)b^\dagger} |0\rangle$$

and Darstellg.

$$\text{Es gilt: } e^{\hat{c}} e^{\hat{d}} = e^{\hat{c} + \hat{d}} e^{\frac{1}{2} [\hat{c}, \hat{d}]}$$

Zahl

$$|\alpha(t)\rangle = e^{-\frac{|\alpha(t)|^2}{2}} e^{\alpha(t) b^\dagger} |0\rangle \quad b|0\rangle \equiv 0$$

$$\left(1 - \alpha^* b + \frac{\alpha^{*2}}{2} b^2 \dots \right)$$

Expansionsreihe

$$= e^{-\frac{|\alpha(t)|^2}{2}} e^{\alpha(t) b^\dagger} e^{-\alpha^*(t) b} |0\rangle$$

$$\hat{c} = \alpha b^\dagger, \quad \hat{d} = -\alpha^* b$$

$$[\alpha b^\dagger, -\alpha^* b] = -(\alpha \alpha^* b^\dagger b - \alpha \alpha^* b b^\dagger)$$

$$= -|\alpha|^2 (b^\dagger b - b b^\dagger)$$

$$= \underline{\underline{|\alpha|^2}} \quad \underbrace{-1}$$

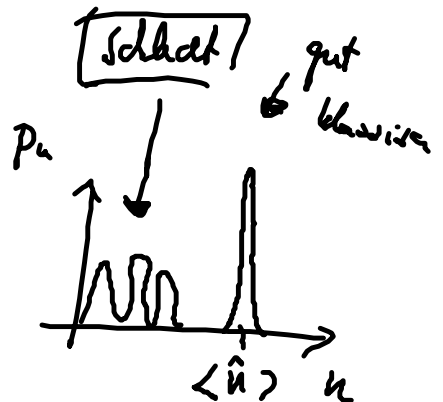
$$|\alpha(t)\rangle = e^{\alpha(t) b^\dagger - \alpha^*(t) b} |0\rangle$$

Berechnung der statistischen Größen

$$|\alpha(t)\rangle = \sum_n c_n e^{-i\frac{E_n}{\hbar}t} |n\rangle$$

Wahrscheinlichkeit n -Photonen zu finden

$$P_n = |c_n|^2 = e^{-|\alpha|^2} \frac{|\alpha|^{2n}}{n!}$$



(i) Photenzahl

$$\langle \hat{n} \rangle = \langle b^\dagger b \rangle = \langle \alpha(t) | \underbrace{b^\dagger}_{\alpha^*(t)} b \underbrace{|\alpha(t)\rangle}_{\alpha(t)} \rangle$$

$$= \alpha^*(t) \alpha(t) \underbrace{\langle \alpha(t) | \alpha(t) \rangle}_1$$

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

Photenzahl ist mit $|\alpha|^2$ bestimmt.

(ii) Photenzahl schwankung.

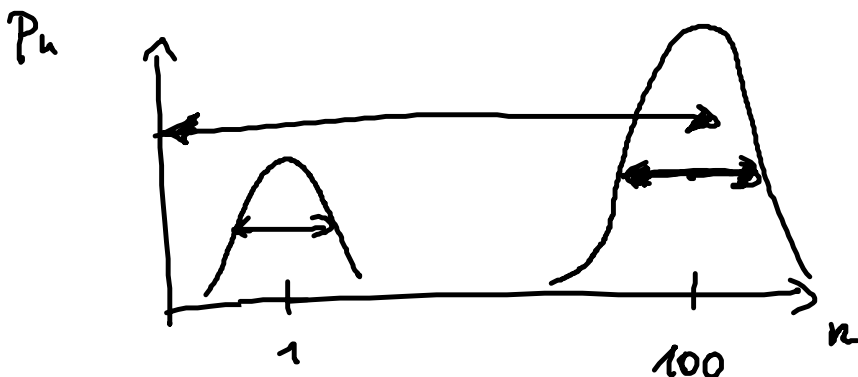
$$\begin{aligned}
 \langle (\Delta \hat{u})^2 \rangle &= \langle \alpha(t) | \hat{u}^2 - \langle \hat{u} \rangle^2 | \alpha(t) \rangle \\
 &= \underbrace{b^\dagger b b^\dagger b}_{b^\dagger (1 + b^\dagger b) b} \\
 &= b^\dagger b + b^\dagger b^\dagger b b \\
 &= |\alpha|^2 + |\alpha|^4 - |\alpha|^4 \\
 &= |\alpha|^2
 \end{aligned}$$

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

$$\langle \hat{u} \rangle = \langle (\Delta \hat{u})^2 \rangle$$

eigentlich zur Beurteilung des Schwanks beugt.

Mittelwert:
$$\sqrt{\frac{\langle (\Delta \hat{u})^2 \rangle}{\langle \hat{u} \rangle^2}} = \frac{1}{\sqrt{\langle \hat{u} \rangle}} \rightarrow 0$$
 für große $\langle \hat{u} \rangle$



für große Photonenzahl in Mod verschwindet

die in Hlase relativ Schwach, d.h. $\langle \hat{u} \rangle \rightarrow \infty$

nicht die Angabe ein Maß werts.

(iii) elektrisch Feld

$$\langle E \rangle = \langle \alpha(t) | \underbrace{E_0(x)}_{\uparrow} (b^\dagger - b) \underbrace{| \alpha(t) \rangle}_{\uparrow} \rangle$$

$$= E_0(x) \langle \alpha(t) | (\alpha^*(t) - \alpha(t)) | \alpha(t) \rangle$$

$$= E_0(x) (\alpha^*(t) - \alpha(t))$$

$\theta = \text{konst}$

$$= E_0(x) |\alpha| (e^{+i\omega t + i\theta} - e^{-i\omega t - i\theta})$$

$$= \underline{2 |E_0(x)| |\alpha| \sin(\omega t + \theta)}$$

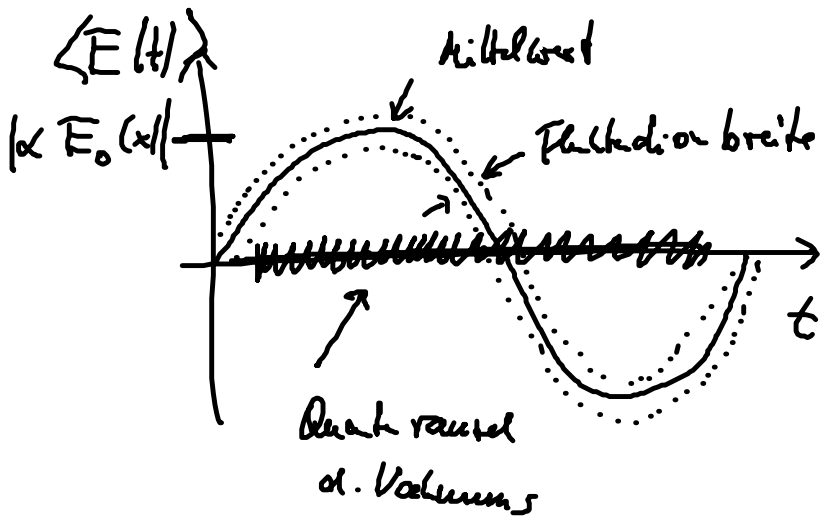
ist ein stehende Welle im Resonator

etwas woran Sie sich in klass. ED gewöhnt haben

(iv) Fluktuation d. E-Felds

$$\langle (\Delta E)^2 \rangle = \langle E^2 \rangle - \langle E \rangle^2$$

ohne Bedng = konstant = $|E_0(x)|^2$



Wenn das Quantenrauschen $\propto |E_0(x)|$ durch
 hohe $\alpha(t)$ überwinden wird, so gilt
 die klass. ED.

2.5. Beispiel f. Erzeugg. eines kohärenten Zustands

$\alpha \sim$ klassischer Strom erzeugt ein kohärenten Zustand

Quantenfeld b, b^\dagger sei aus klass. Strom erzeugt werden.

$$H = H_0 + H_{WW}$$

$$H_0 = \underbrace{\hbar\omega b^\dagger b}, \quad H_{WW} = \int d^3r \underbrace{\vec{j}(\vec{r}, t)} \cdot \underbrace{\vec{A}(\vec{r}, t)}$$

Feld im
Resonator

klass. Str. Elektrodthe

$$\vec{E}_z = -\frac{\partial}{\partial t} A = i E_0 \sin(kx) (b^+ e^{i\omega t} - b e^{-i\omega t})$$

$$\downarrow A_z = -E_0 \sin(kx) \frac{1}{\omega} (b^+ e^{i\omega t} + b e^{-i\omega t})$$

$$H_{\text{WV}} = \dot{y}(t) (b^+ + b) \quad \vec{j} \rightarrow j(\vec{r}, t) \vec{e}_z$$

↑
Schwingsbild

$$\downarrow j_z(\vec{r}, t) E_0 \frac{\sin(kx)}{\omega}$$

Zu lösen Schrödingerglg.:

$$i\hbar \partial_t |\psi(t)\rangle = (\hbar\omega b^+ b + p(t) (b^+ + b)) |\psi(t)\rangle$$

Die Lösung dieser Gleichung ist der kohärente Zustand $|\alpha(t)\rangle$

wenn wir als AB das Photon Vakuum setzen:

$$|\psi(t=0)\rangle = |0\rangle$$

Idee: Ansatz $|\psi(t)\rangle = \sum_n c_n(t) |n\rangle$
bestimmt Gl.-system f. $c_n(t)$

→ Rekursionsformel $\dot{c}_k = f(c_{k-1})$
 dass $c_k(t)$ bestimmte.

$$\downarrow \quad | \psi(t) \rangle = e^{i\beta H t} | 0 \rangle$$

$$\alpha(t) = \frac{1}{it} \int_{-\infty}^t dt' \rho(H') e^{-i\omega(t-t')}$$

$$t \rightarrow \infty = \underbrace{\frac{1}{it} \int_{-\infty}^{\infty} dt' \rho(H') e^{i\omega t'}}_{\text{Zahl}} \underline{\underline{e^{-i\omega t}}}$$

Zahl