

6.9. Cavity-QED in starker Kopplung: (Jaynes-Cummings Modell)

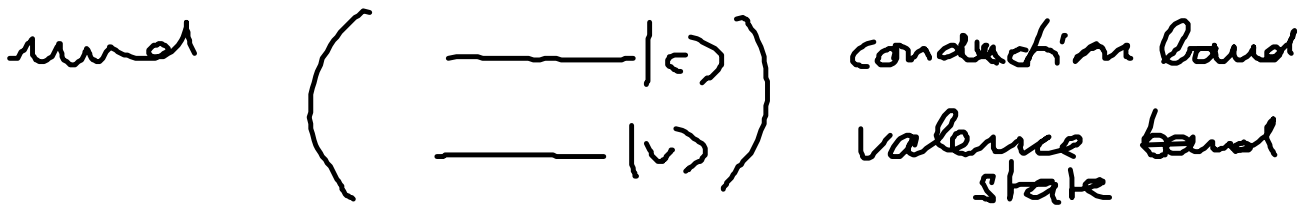
$$H_{el-ph} = \hbar \sum_{\lambda, \mu \neq 0} \sum_{\sigma} M_{\lambda\mu}^{\sigma} a_{\lambda}^{\dagger} a_{\mu} (c_{\sigma 0}^{\dagger} + c_{\sigma 0})$$

quantisierte Licht-Materie-Wechselwirkung

Heute: kein Bandmodell, Zwei-Niveau-System, nur 1-Resonatormode, eine Polarisation für cavity QED

$$H_{el-ph}^{cov} = -\hbar M (a_v^{\dagger} a_c c^{\dagger} + a_c^{\dagger} a_v c)$$

bereits in Drehwellennäherung (RWA)



$$H = \hbar \omega_v a_v^{\dagger} a_v + \hbar \omega_c a_c^{\dagger} a_c + \hbar \omega_0 c^{\dagger} c + H_{el-ph}^{cov}$$

Jaynes-Cummings-Modell

$$\partial_t \langle a_v^{\dagger} a_v \rangle = \frac{i}{\hbar} \langle [H, a_v^{\dagger} a_v] \rangle = -2 \text{Im} [M \langle a_v^{\dagger} a_c c^{\dagger} \rangle]$$

$$\partial_t \langle a_c^{\dagger} a_c \rangle = \frac{i}{\hbar} \langle [H, a_c^{\dagger} a_c] \rangle = 2 \text{Im} [M \langle a_v^{\dagger} a_c c^{\dagger} \rangle]$$

$$\Rightarrow \partial_t \{ \langle a_v^\dagger a_v \rangle + \langle a_c^\dagger a_c \rangle \} = 0$$

$$\langle a_c^\dagger a_c \rangle + \langle a_v^\dagger a_v \rangle = \text{const.} = 1$$

Ein-Elektron-Annahme
(keine Mehr-Elektronen-Prozesse)

typischerweise gültig für Atome oder
aber für Quantenpunkte

mit einer Besetzung von weniger
als 20 nm

Dichten werden gehalten von der photo-
anisotropen Polarisation:

$$\partial_t \langle a_v^\dagger a_c^\dagger c^\dagger \rangle = \frac{i}{\hbar} \langle [H, a_v^\dagger a_c^\dagger c^\dagger] \rangle$$

$$= -i \Delta \langle a_v^\dagger a_c^\dagger c^\dagger \rangle - i M \langle a_c^\dagger a_c \rangle$$

$$- i M \{ \langle a_c^\dagger a_c c^\dagger c \rangle - \langle a_v^\dagger a_v c^\dagger c \rangle \}$$

wobei $\Delta = \omega_v - \omega_c + \omega_0$

Detuning zwischen Resonanzatom
und ZWS

Heisenberg-Probleme im Heisenberg-Bild

Anfangsbedingungen setzen: bspw. $\langle a_c^\dagger a_c \rangle(0) = 1$

$$\langle c^\dagger c \rangle(0) = 0$$

$$0 = 0$$

Ein-Elektronannahme:

$$a_c^\dagger a_c + a_v^\dagger a_v = \underline{1}$$

$$\langle a_v^\dagger a_v \rho^t \rangle = \langle (1 - a_c^\dagger a_c) \rho^t \rangle = \langle \rho^t \rangle - \langle a_c^\dagger a_c \rho^t \rangle$$

$$\begin{aligned} \partial_t \langle a_v^\dagger a_c \rho^t \rangle &= -iM \langle a_c^\dagger a_c \rangle \\ &\quad - i2M \langle a_c^\dagger a_c \rho^t \rangle \\ &\quad + iM \langle \rho^t \rangle \end{aligned}$$

weil geschlossen und durch AB
weiß man, dass $\langle a_c^\dagger a_c \rho^t \rangle = 0$

$$\partial_t \langle \rho^t \rangle = -2\text{Im} [M \langle a_v^\dagger a_c \rho^t \rangle] = \partial_t \langle a_v^\dagger a_v \rangle$$

$$\partial_t \langle a_c^\dagger a_c \rangle - \partial_t \langle \rho^t \rangle = -4\text{Im} [M \langle a_v^\dagger a_c \rho^t \rangle]$$

$$\partial_t \langle a_v^\dagger a_c \rho^t \rangle = -iM \langle a_c^\dagger a_c \rangle + iM \langle \rho^t \rangle$$

$$\begin{aligned} \partial_t^2 \{ \langle a_c^\dagger a_c \rangle - \langle \rho^t \rangle \} &= -4\text{Im} [M \partial_t \langle a_v^\dagger a_c \rho^t \rangle] \\ &= 4\text{Im} [M^2 i \{ \langle a_c^\dagger a_c \rangle - \langle \rho^t \rangle \}] \end{aligned}$$

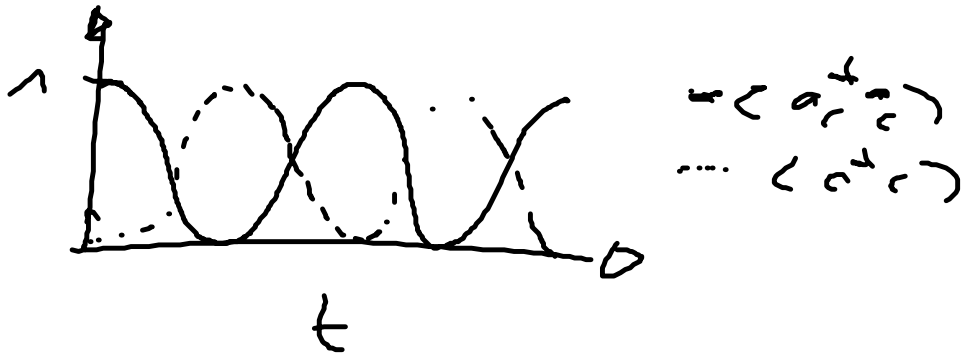
wenn wir wissen, dass $M \in \mathbb{R}$

$$= 4M^2 \{ \langle a_c^\dagger a_c \rangle - \langle \rho^t \rangle \}$$

was ist die AB:

$$\begin{aligned} \langle a_c^\dagger a_c \rangle(t) - \langle \rho^t \rangle(t) &= \cos(2Mt) \\ &= \cos^2(Mt) - \sin^2(Mt) \end{aligned}$$

Identifikation über AB



Problem: es reicht nur für jetzt
spezielle AFS

$$0 \leq \langle a_r^\dagger a_r^2 \rangle$$

Idee: des Jaynes-Cummings-Modells
Photonwahrscheinlichkeiten zu
berechnen

$$\underline{11} = \sum_n |n\rangle \langle n|$$

$$\langle a^\dagger a \rangle = \langle a^\dagger a \underline{11} \rangle = \sum_n \langle a^\dagger a |n\rangle \langle n| \rangle$$

$$= \sum_n n \langle |n\rangle \langle n| \rangle$$

$$\langle a_v^\dagger a_c a_r^\dagger \rangle = \sum_n \sqrt{n+1} \langle a_v^\dagger a_c |n+1\rangle \langle n| \rangle$$

Bwgl. aufstellen: $\Delta = 0$

$$\partial_t \langle a_v^\dagger a_v |n+1\rangle \langle n+1| \rangle = -2 \operatorname{Im} [M \langle a_v^\dagger a_r |n+1\rangle \langle n| \rangle]$$

$$\partial_t \langle a_c^\dagger a_r |n\rangle \langle n| \rangle = 2 \operatorname{Im} [M \langle a_v^\dagger a_r |n+1\rangle \langle n| \rangle]$$

$$\partial_t \langle a_v^\dagger a_c |n+1\rangle \langle n+1| \rangle = +i M \langle a_v^\dagger a_v |n+1\rangle \langle n+1| \rangle$$

$$- i M \langle a_r^\dagger a_r |n\rangle \langle n| \rangle$$

Jetzt lösen wie vorher

$$\partial_t \left\{ \langle a_c^\dagger a_c | n \rangle \langle n | \rangle - \langle a_v^\dagger a_v | n+1 \rangle \langle n+1 | \rangle \right\} \\ = -4M^2(n+1) \left\{ \langle a_c^\dagger a_c | n \rangle \langle n | \rangle - \langle a_v^\dagger a_v | n+1 \rangle \langle n+1 | \rangle \right\}$$

Setzt AB, bspw. $\langle a_c^\dagger a_c | N \rangle \langle N | \rangle = 1, N \in \mathbb{N}_0$

$$\text{und } \langle a_c^\dagger a_c | n \rangle \langle n | \rangle = 0, n \neq N$$

$$\langle a_v^\dagger a_v | n \rangle \langle n | \rangle = 0, n \in \mathbb{N}_0$$

allgemeine Lösung für N :

$$\langle a_c^\dagger a_c | N \rangle \langle N | \rangle(t) = \cos^2 \left(\underbrace{M \sqrt{N+1} t}_{= \Omega_R^N} \right)$$

Ergebnis des Jaynes-Cummings-Modells
mit der generalisiersten Rabi-Frequenz Ω_R^N

Bemerkungen:

1) $\Omega_R^N \rightarrow$ semiklassische für $N \gg 1$

d.h. quantenoptische sind zu erwarten, wenn die Intensitäten nicht zu hoch sind

2) Jaynes-Cummings-Modell (JCM) ist das einfachste, aber vollquantisiertes Modell, das es gibt und analytisch lösbar ist.

3) Besonderheit: es gibt Rabi-Oszillationen, wenn $N \neq 0$ ist; die nennt man Vacuum Rabi-Oszillationen wegen der Spontanemission

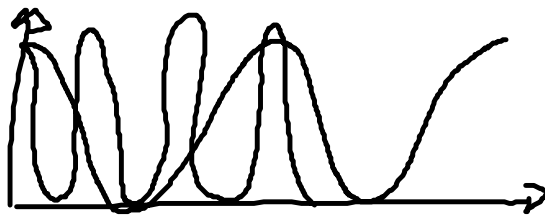
4) die Idee des JCM sollte man sich merken, da diese Entwicklung nach Besetzungszuständen immer wichtiger ist

\Rightarrow geht nur, wenn die Dynamiken disjunkt ablaufen: geht in der Cavity-QED

$$H = H^{(1)} \oplus H^{(2)} \oplus H^{(3)} \dots$$

5) Rabi-Oszillationen mit diskreter Frequenz

$$\Omega_R^N = M \sqrt{N+1}$$



$$N=0$$

$$N=3$$

6.11: Nichtresonantes Cavity-QED

bislang: $\Delta = 0$
 $= \omega_V - \omega_C + \omega_0$

jetzt $\Delta \neq 0$, Photonmode leicht ver-
 schimmt gegen das ZUS

BWgl.: $\ddot{V}_{n+1} + i\Delta \dot{V}_{n+1} + \frac{\Omega_R^{n+1}}{4} V_{n+1} = 0$

$$V_{n+1} = \langle a_V^\dagger a_V | n+1 \rangle \langle n+1 |$$

allgemeines Lösungsansatz:

$$V_{n+1}(t) = \left(\frac{\Delta + \sqrt{\Delta^2 + \Omega_R^{2n+1}}}{2} \right) e^{-i \left(\frac{\Delta + \sqrt{\Delta^2 + \Omega_R^{2n+1}}}{2} \right) t} + \left(\frac{\Delta - \sqrt{\Delta^2 + \Omega_R^{2n+1}}}{2} \right) e^{-i \left(\frac{\Delta - \sqrt{\Delta^2 + \Omega_R^{2n+1}}}{2} \right) t}$$

Hesleitung leichtes über den
 Zeitentwicklungoperator $U_T(t)$
 (Sully, Poemes; Quantenopt)

Trotzdem: AB für die Elektronen

$$\langle a_c^\dagger a_c | n \rangle \langle n | = 1$$

$$\langle a_V^\dagger a_V | n \rangle \langle n | = 0$$

$$\langle a_v^\dagger a_v | n+1 \rangle \langle n+1 \rangle = \frac{\Omega^2 N+1}{\Delta^2/4 + \Omega^2 R} \sin^2 \left[\sqrt{\frac{\Delta^2}{4} + \Omega^2 R} t \right]$$

$$\langle a_c^\dagger a_c | n \rangle \langle n \rangle = \cos^2 \left[\sqrt{\frac{\Delta^2}{4} + \Omega^2 R} t \right] + \sin^2 \left[\sqrt{\frac{\Delta^2}{4} + \Omega^2 R} t \right] \frac{\Delta^2}{\Delta^2 + 4\Omega^2 R}$$

aus Probe: $\Delta \rightarrow 0$

Lösungen werden reproduziert

Bemerkungen:

1) Problem ist nun einiges schwieriger
Wechselwirkung im WW-Bild nun
zeitabhängig \rightarrow Lösungen im
Schrödingers-Bild

2) Dehnung hat einen Effekt auf
die Amplitude und die Rabi-Frequenz

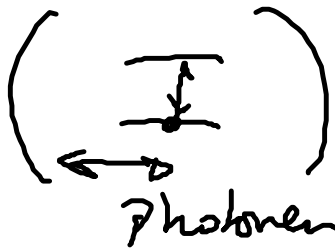
Rabi-Frequenz wird größer $\Omega_R^{N+1} = \sqrt{\frac{\Delta^2}{4} + H^2(N+2)}$

Amplitude auf Kosten der Rabi-Frequenz
wird kleiner und

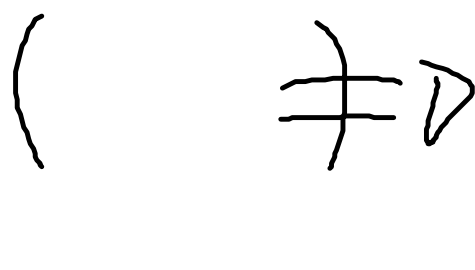
zwar mit $\frac{\Omega^2}{\Delta^2 + \Omega^2} \leq 1$



6.12 : Resonatorverluste

bisher  das System ist abgeschlossen

um Informationen zu erhalten:

jetzt  Photonen kommen raus über Tunnelprozess

$$H_{\text{diss}} = \sum_q G_q (c^\dagger d_q + c d_q^\dagger)$$

→ Lebenszeit von Photon

$d_q^{(\dagger)}$ dissipative Moden

G_q ist Tunnelwahrscheinlichkeit

$$\partial_t \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle /_{\text{diss}} =$$

$$= \dot{\gamma} (n-m) \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle$$

$$+ \dot{\gamma} \sum_q G_q \left\{ \sqrt{n+1} \langle 0 | n+1 \rangle \langle m | \rangle d_q \right. \\ \left. + \sqrt{n} \langle 0 | n-1 \rangle \langle m | \rangle d_q^\dagger \right. \\ \left. + \sqrt{m+1} \langle 0 | n \rangle \langle m+1 | \rangle d_q^\dagger \right. \\ \left. + \sqrt{m} \langle 0 | n \rangle \langle m-1 | \rangle d_q \right\}$$

man geht in den Rotating-Frame

$$\partial_t \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle^R /_{\text{diss}}$$

$$= \dot{\gamma} \sum_{q'} G_{q'} \left\{ \sqrt{n} \langle 0 | n-1 \rangle \langle m | \rangle d_{q'}^\dagger d_q e^{-\dot{\gamma}(\omega_0 - \omega_{q'})t} \right. \\ \left. + \sqrt{m+1} \langle 0 | n \rangle \langle m+1 | \rangle e^{-\dot{\gamma}(\omega_0 - \omega_{q'})t} \right. \\ \left. + \sqrt{m+1} \langle 0 | n \rangle \langle m+1 | \rangle d_{q'}^\dagger d_q e^{-\dot{\gamma}(\omega_0 - \omega_{q'})t} \right\}$$

$$\langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle d_{q'}^\dagger d_q \approx \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle \underbrace{\langle d_q^\dagger d_{q'} \rangle}_{\delta_{q q'} n_q}$$

mit Näherung, gut, wenn
 $|\omega_c - \omega_{q'}| \gg |G_{q'}|$

$$K := \sum_q |G_q|^2 \xi(\omega_0 - \omega_q)$$

führt auf die Lebenszeit und
 ein Beispiel ist:

$$\partial_t \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle /_{\text{diss}} =$$

$$= - (m+n)k \langle 0 | n \rangle \langle m | \rangle$$

$$+ 2 \sqrt{n+1} \sqrt{n+1} \langle 0 | n+1 \rangle \langle m+1 | \rangle$$

also Dynamik des n -Photon-
 Untersysteme ist nicht mehr
 dispersiv und JCM Lösung
 verliert an Gültigkeit,

Problem dennoch analytisch
 lösbar über von-Neumann-Gleichung

Beispiel:

$$M \gg k \neq 0$$

