

aals:

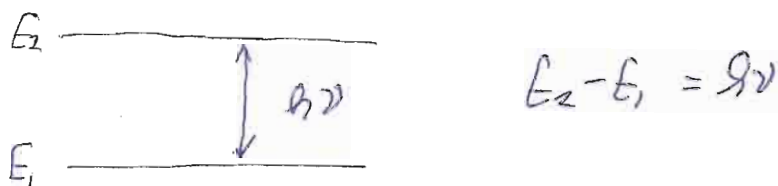
Strahlungsformel

(1)

Beitrag zur Heisenberg

Annahme: Licht hat Teilchencharakter, 'Photon',
Energie $h\nu$.

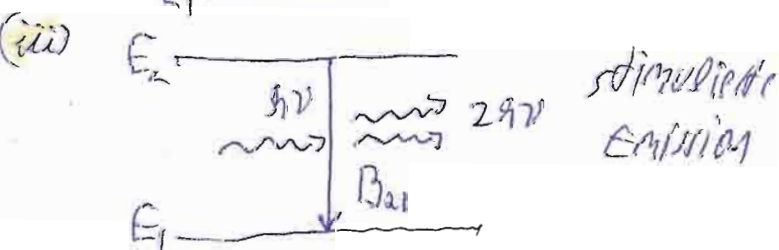
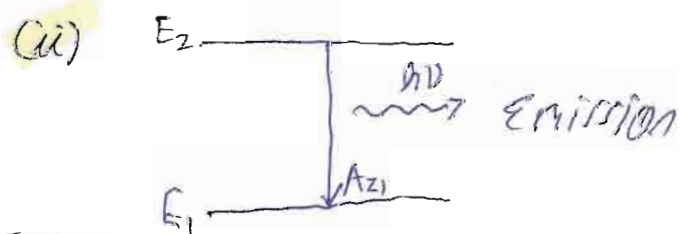
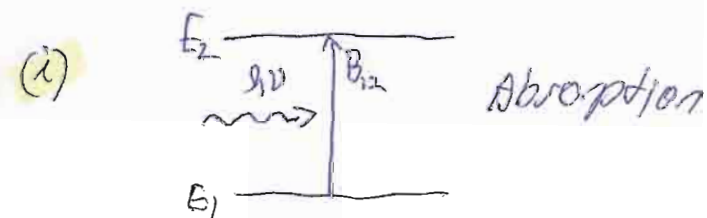
Betrachten diskrete Energie niveaus:



Mögliche Prozesse:

- (i) Absorption: $① \rightarrow ②$: e^- wird von ① nach ② gehoben, braucht Energie $h\nu$ aus Strahlungsfeld
- (ii) spontane Emission $② \rightarrow ①$: e^- wird spontan von ② nach ① gesetzt, emittiert ein $h\nu$
- (iii) stimulierte Emission: $② \rightarrow ①$: Einfallendes $h\nu$ erzwingt weitere $h\nu$ -Emission: zwei $h\nu$ werden emittiert.
[Vgl. = LASER]

Heben folgende Prozesse:



Wir geben:

$$N_1 \text{ bei } E_1, N_2 \text{ bei } E_2$$

(2)

Stationäres Gleichgewicht zw. System und Energiequelle $u(\nu)$:

$$\frac{\# \text{ Prozesse } ① \rightarrow ②}{\text{Zeit}} \stackrel{!}{=} \frac{\# \text{ Prozesse } ② \rightarrow ①}{\text{Zeit}}$$

(i) Prozesse von ① \rightarrow ②: Absorptionen

$$\frac{\# \text{ Prozesse } ① \rightarrow ②}{\text{Zeit}} = B_{12} \cdot u(\nu) \cdot N_1, \quad B_{12} \dots \text{Einstein Koeff.}$$

(Übergangswahrscheinlichkeit)

(ii) Prozesse von ② \rightarrow ①: spontane Emission
 \rightarrow stimulierte Emission

(a) Einstein Koeff. für spontane Emission: A_{21}

(b) Einstein Koeff. für stimulierte Emission: B_{21}

Zusammen genommen:

$$\frac{\# \text{ Prozesse } ② \rightarrow ①}{\text{Zeit}} = A_{21} \cdot N_2 + B_{21} \cdot u(\nu) \cdot N_2$$

Thermisches Gleichgewicht:

$$B_{12} \cdot u(\nu) \cdot N_1 = A_{21} \cdot N_2 + B_{21} \cdot u(\nu) \cdot N_2$$

$$\frac{N_1}{N_2} = \frac{A_{21} + B_{21} u(\nu)}{B_{12} u(\nu)} \quad (*)$$

Boltzmann-Verteilung für Teilchen auf Energieniveaus:

$$\frac{N_1}{N_2} = \frac{e^{-E_1/kT}}{e^{-E_2/kT}} = e^{(E_2 - E_1)/kT} = e^{h\nu/kT} \quad (**)$$

(*) = (**):

$$\frac{A_{21} + B_{21} u(\nu)}{B_{12} u(\nu)} = e^{h\nu/kT}$$

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12} e^{h\nu/kT} - B_{21}}$$

Grenzfälle von Wien:

(3)

Für $T \rightarrow \infty$: Energieerhaltung $u(\nu) \rightarrow \infty$

Quadrat:

$$\lim_{T \rightarrow \infty} u(\nu) = \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{A_{21}}{B_{12} \cdot e^{h\nu/kT} - B_{21}} = \infty \Rightarrow$$

$$\lim_{T \rightarrow \infty} (B_{12} \cdot e^{h\nu/kT} - B_{21}) = 0$$

$$\lim_{T \rightarrow \infty} (B_{12} \cdot e^{h\nu/kT} - B_{21}) = B_{12} - B_{21} = 0 \Rightarrow \underline{\underline{B_{12} = B_{21}}}$$

Einsetzen:

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12} \cdot (e^{h\nu/kT} - 1)}$$

Wir entwickeln nun nach kleinen $h\nu$ (kleine Frequenzen)

$$e^{h\nu/kT} = \sum_{\mu=0}^{\infty} \left(\frac{h\nu}{kT}\right)^{\mu} \frac{1}{\mu!} = 1 + \frac{h\nu}{kT} + \mathcal{O}\left(\left(\frac{h\nu}{kT}\right)^2\right)$$

Einsetzen:

$$u(\nu) = \frac{A_{21}}{B_{12}} \cdot \frac{1}{\left(1 + \frac{h\nu}{kT} - 1\right)} = \frac{A_{21}}{B_{12}} \cdot \frac{kT}{h\nu}$$

Rayleigh-Jeans:

$$u(\nu) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3} kT$$

$$\frac{8\pi\nu^2}{c^3} kT = \frac{A_{21}}{B_{12}} \frac{kT}{h\nu} \Rightarrow \frac{A_{21}}{B_{12}} = \frac{8\pi\nu^3 h}{c^3}$$

\Rightarrow Planck'sche Strahlungsgesetzformel:

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