1. JOHDANTO

LASER

(Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation) on laite, joka/jonka

- tuottaa ja vahvistaa voimakkaan yhdensuuntaisen ja monokromaattisen valosädekimpun
- koko: tuskin paljain silmin havaittava "talon kokoinen"
- teho: $10^{-9} 10^{+20} \text{ W}$
- aallonpituus: mikroaallot röntgensäteet, $10^{11} 10^{17}$ Hz
- jatkuvatoiminen tai pulsseittain säteilevä (jopa 10⁴ J / pulssi ja jopa 6 × 10⁻¹⁵ s)
- käyttö: valonlähde, työstö, elektroniikka, lämpökäsittelyt, kirurgia, etäisyyden mittaus (tutka), tiedon luku, tallennus ja siirto jne.

Laservalon ominaisuudet:

- koherenssi
- monokromaattisuus
- yhdensuuntaisuus
- suuri tehotiheys
- aallonpituudet (nykyisin): kaukainen IR pehmeä röntgen

HISTORIAA

- Charles Townes: MASER mikroaalloilla (1.25 cm), NH_3
- Townes ja Schawlow 1958: LASERin idea
 ⇒ Nobel palkinto v.
- Theodore Maiman 1960: ensimmäinen LASER rubiinikiteen ja salamavalon avulla
- Javan, Bennett ja Harriot 1961: He-Ne-laser
- Johnson ja Nassau: Nd-laser
- Hall 1962: puolijohdelaser
- Patel 1963: CO₂-laser
- Bell 1963: Hg-ionilaser
- Bridges 1964: Ar-ionilaser
- Silfvast W., Fowles ja Hopkins: sininen He–Cd-metallihöyrylaser
- Sorokin ja Lankard: 1. nestelaser (väriainelaser)
- Walter et al.: Cu-höyrylaser
- Hodgson
- Waynant 1970: VUV-laser (excimer)
- Ewing ja Brau 1975: XeF
- Van der Ziel et al. 1975: GaAs-kvanttikaivolaser
- · Madey et al. 1976: vapaaelektronilaser
- Walling et al. 1979: viritettävä aleksandriitti
- Matthews et al. 1985: pehmeä röntgensädelaser

OSA I VALOAALLOT

2. VALON AALTOLUONNE

Pääkohdat:

- Maxwellin yhtälöt ja aaltoyhtälö
- vaihenopeus ja ryhmänopeus
- valon polarisaatio
- · aineen optiset "vakiot"
- valon koherenssi

2.1. MAXWELLIN YHTÄLÖT

V. 1865 James Clerk Maxwell kokosi yhteen ja täydensi sähkö- ja magneettikenttiin liittyviä tunnettuja lainalaisuuksia (Gauss, Biot–Savart, Ampere ja Faraday), joiden avulla hän ennusti sähkömagneettisten aaltojen etenemisen. Nämä lait ovat ns. Maxwellin yhtälöt. V. 1887 Heinrich Hertz onnistui tuottamaan ja havaitsemaan Maxwellin ennustamat aallot laboratorio-olosuhteissa.

Maxwellin yhtälöistä voidaan johtaa sm aaltojen etenemisnopeus $(\mu\epsilon)^{-1/2}$. Tyhjiössa se riippuu vain luonnonvakioista $\epsilon_0 = 8.85 \times 10^{-12}$ F/m ja $\mu_0 = 4\pi \times 10^{-7}$ H/m. Suureen 1 / $(\epsilon_0 \mu_0)^{1/2}$ oli jo aikaisemmin havaittu olevan suuruudeltaan mitatun valonnopeuden luokkaa, minkä Maxwell tiesikin etukäteen.

Kun tarkastellaan sm ilmiöitä väliaineessa, kuvataan niitä (makroskooppisilla) suureilla

(1) (vapaa) varaustiheys ρ

(2) sähköinen polarisoituvuus P

(3) magnetoituvuus M

(4) virrantiheys J

Eräitä tarpeellisia sm statiikan ja dynamiikan lakeja ovat sähkö- ja magneettikentissä ${\bf E}$ ja ${\bf B}$ nopeudella ${\bf v}$ liikkuvaan varaukseen ${\bf q}$ kohdistuva Lorentz-voima

(5)
$$\mathbf{F} = \mathbf{q} \left(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B} \right)$$
(2.1)

ja sähkökentän ${\bf E}$ aiheuttama virrantiheys väliaineessa, jossa johtavuus on σ

$$\mathbf{J} = \sigma \mathbf{E}, \qquad (2.2)$$

joka on Ohmin laki.

Sähkövuon tiheys (engl. electric displacement)

$$\mathbf{D} = \varepsilon_0 \mathbf{E} + \mathbf{P}, \qquad (2.3)$$

on tyhjiössä

$$\mathbf{D} = \varepsilon_0 \mathbf{E} \tag{2.4}$$

ja isotrooppisessa väliaineessa

$$\mathbf{D} = \varepsilon \mathbf{E} \tag{2.5}$$

Edellinen voidaan kirjoittaa myös

$$\mathbf{P} = (\varepsilon - \varepsilon_0) \mathbf{E} = \chi \varepsilon_0 \mathbf{E}, \qquad (2.6)$$

joten sähköinen suskeptibiliteetti (engl. electric susceptibility)

$$\chi = \varepsilon/\varepsilon_0 - 1. \tag{2.7}$$

Isotrooppisten aineiden χ ja ε ovat skalaareja, mutta yleisemmässä tapauksessa ne ovat tensoreita. Jos aineen suskeptibiliteetti χ yhtälössä (2.6) riippuu sähkökentän voimakkuudesta E, on sillä ns. epälineaarisia optisia ominaisuuksia. Tällöin voidaan polarisoituvuus esittää sähkökentän sarjakehitelmänä.

Samoin kuin edellä sähkökentälle voidaan myös magneettikentälle (magneettivuon tiheydelle) kirjoittaa

$$\mathbf{B} = \boldsymbol{\mu}_0 (\mathbf{H} + \mathbf{M}), \qquad (2.8)$$

missä H on magneettikentän voimakkuus. Tyhjiössä

$$\mathbf{B} = \boldsymbol{\mu}_0 \mathbf{H} \tag{2.9}$$

ja magneettisesti isotrooppisessa väliaineessa

$$\mathbf{B} = \mu \mathbf{H}. \tag{2.10}$$

Maxwellin yhtälöt ovat

 $\oint \mathbf{D} \cdot d\mathbf{S} = \oint \rho d\mathbf{r} = Q$ Gauss $\mathbf{\Phi} \mathbf{B} \cdot \mathbf{dS} = 0$ Gauss $\oint \mathbf{E} \cdot d\boldsymbol{\ell} = -\frac{d}{dt} \oint \mathbf{B} \cdot d\mathbf{S}$ Faraday $\oint \mathbf{H} \cdot d\boldsymbol{\ell} = \int \left(\mathbf{J} + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} \right) \cdot d\mathbf{S}$ Ampere-Maxwell

Biot-Savartin laki voidaan kirjoittaa yleisessä muodossa

$$\mathbf{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \mathbf{J}(\mathbf{V}) \times \frac{\mathbf{r}}{\mathbf{r}^3} \, \mathrm{dV}$$
 (2.13)

tai

$$\mathbf{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} \nabla \times \int \frac{\mathbf{J}(\mathbf{V})}{\mathbf{r}} \, \mathrm{dV} , \qquad (2.14)$$

josta $\oint \mathbf{B} \cdot d\mathbf{S} = 0$ (2.15a)seuraa.

Maxwellin yhtälöt differentiaalimuodossa ovat

$$\nabla \cdot \mathbf{D} = \rho \tag{2.12}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0 \tag{2.15}$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$
(2.19)

$$\nabla \times \mathbf{H} = \mathbf{J} + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}$$
(2.17)

ja Biot-Savartin laki voidaan kirjoittaa vastaavasti

$$d\mathbf{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\mathrm{I} \, \mathrm{d}\boldsymbol{\ell} \times \hat{\mathbf{r}}}{r^2} , \qquad (2.13a)$$

missä I on ℓ :n suuntainen virta.

(2.11)

(2.15a)

(2.18)

(2.16)

2.2. AALTOYHTÄLÖT AALTOYHTÄLÖT TYHJIÖSSÄ

Tyhjiössä tulevat Maxwellin yhtälöt muotoon

$$\nabla \cdot E = 0,$$
 (2.20)
 $\nabla \cdot H = 0,$ (2.21)

$$\times \mathbf{H} = \varepsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial \mathbf{x}}$$
(2.22)

$$\nabla \times \mathbf{H} = \varepsilon_0 \, \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \tag{2.2}$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\mu_0 \frac{\partial \mathbf{H}}{\partial t}$$
. (2.23) ja

Nyt

ja

ja

YLEISEN AALTOYHTÄLÖN RATKAISU

Ratkaistaan aaltoyhtälö yksiulotteisessa tapauksessa

$$\frac{d^{2}\mathbf{E}}{dz^{2}} = \frac{1}{v^{2}} \frac{\partial^{2}\mathbf{E}}{\partial t^{2}}$$
(2.29)

yritteellä

$$E(z,t) = E_z(z) E_t(t).$$
 (2.30)

Tällöin saadaan

$$\mathbf{E}_{t} \frac{d^{2} \mathbf{E}_{z}}{dz^{2}} = \frac{\mathbf{E}_{z}}{v^{2}} \frac{\partial^{2} \mathbf{E}_{t}}{\partial t^{2}}$$
(2.31)

$$\nabla^{2}\mathbf{E} = \mu_{0}\varepsilon_{0} \frac{\partial^{2}\mathbf{E}}{\partial t^{2}}$$
(2.26)

(2.27)

$$\nabla^2 \mathbf{H} = \mu_0 \varepsilon_0 \frac{\partial^2 \mathbf{H}}{\partial t^2}$$

missä tasoaallon (2.38) aaltovektori (z-komp.) on

 $\mathbf{E}(z,t) = \mathbf{C} \, \mathbf{e}^{\pm i \, (\mathbf{k}_z z - \omega t + \delta)},$

$$k_z = \omega / v. \tag{2.39}$$

(2.38)

Yhtälöitä (2.26) ja (2.29) vertaamalla nähdään, että $\mu_0 \epsilon_0 = 1/v^2$ ja sm aallon vaihenopeus on

$$v \; = \; (\mu_0 \, \epsilon_0)^{-1/2} \; = \; 2.99792 \times 10^8 \; \text{m/s} \; = c. \label{eq:v_eq}$$

Etenevän aallon ryhmänopeudeksi sanotaan lauseketta

$$V_{\text{group}} = \frac{d\omega}{dk}$$
 (2.45)

Yksinkertaisessa tapauksessa, yht. (2.40) ja (2.41), $V_{group} = V_{phase}$, jolloin väliaineessa ei tapahdu valon dispersiota. Sm aallon energia (ja informaatio) kulkevat ryhmänopeudella.

AALTOYHTÄLÖN YLEINEN RATKAISU

Aaltoyhtälön (2.26) ratkaisu (2.38) voidaan kirjoittaa 3-dimensioisessa muodossa

$$\mathbf{E}(\mathbf{r},t) = \mathbf{E}(\mathbf{x},\mathbf{y},\mathbf{z},t) = \mathbf{C} \mathbf{e}^{-i (\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t + \delta)}, \quad (2.47)$$

missä $\mathbf{k} = k_x \mathbf{\hat{i}} + k_y \mathbf{\hat{j}} + k_z \mathbf{\hat{k}}$ on aaltovektori ja $\mathbf{r} = x \mathbf{\hat{i}} + y \mathbf{\hat{j}} + z \mathbf{\hat{k}}$ on radius- eli paikkavektori. Aallon vaihenopeus on

$$v = c = 1 / (\mu_0 \epsilon_0) = 2.99792 \times 10^8 \text{ m/s.}$$
 (2.49)

POLARISAATIO

Yhtälön (2.20) mukaan $0 = \nabla \cdot \mathbf{E} = \mathbf{i} \mathbf{k} \cdot \mathbf{E}$, joten

$$i \mathbf{k} \cdot \mathbf{E} = 0.$$

Siten $E \perp k$ ja samoin $H \perp k$, joten sm aallot ovat poikittaisia aaltoja. Siksi z-akselin suuntaan etenevä aalto voidaan jakaa kahteen komponenttiinsa

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 \, \mathbf{e}^{-\mathbf{i} \, (\mathbf{k}_z \mathbf{z} - \omega \mathbf{t})} \tag{2.50}$$

$$= E_{0x}^{A} e^{-i (k_z z - \omega t)} + E_{0y}^{A} e^{-i (k_z z - \omega t + \phi)}.$$
 (2.51)

Jos $\phi = 0$, on kyseessä lineaarisesti polarisoitunut aalto.

Aallonpituus

$$\lambda = v / v = v / (\omega/2\pi) = 2\pi v / \omega$$
 (2.40)

ja

$$k_z = 2\pi / \lambda. \tag{2.41}$$

Edellä oleva tarkastelu voidaan yleistää vektorikentille E(x,y,z,t) ja H(x,y,z,t).

VAIHE- JA RYHMÄNOPEUDET

Lauseketta

$$\phi = k_z z - \omega t + \delta \tag{2.42}$$

yhtälössä (2.38) sanotaan aallon vaiheeksi. Jos ajan t muuttuessa vaihe on vakio, seurataan silloin aallon vaiheen (aaltomuodon) etenemistä, jolle

$$k_t \frac{dz}{dt} - \omega = 0.$$
 (2.43)

Vaihenopeus (engl. phase velocity) on tällöin

$$V_{\text{phase}} = \frac{dz}{dt} = \frac{\omega}{k_z}.$$
 (2.44)

ENERGIAN SIIRTYMINEN SM AALLON MUKANA

Poyntingin vektori

$$\mathbf{S} = \mathbf{E} \times \mathbf{H} \tag{2.52}$$

antaa sm aallon mukana siirtyvän tehon, $[S] = W/m^2$. Sen aikakeskiarvo on

$$\langle \mathbf{S} \rangle = 1/2 \, \mathbf{E}_0 \times \mathbf{H}_0. \tag{2.53}$$

PISTEMÄISEN DIPOLIN SÄTEILY

Värähtelevän pistemäisen dipolin sähkökenttä on

$$\mathbf{E} = -\nabla \phi - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t}, \qquad (2.54)$$

missä A on vektoripotentiaali ja skalaaripotentiaali on

$$\phi = \mathbf{e}^{i\omega t} \oint \rho \frac{\mathbf{e}^{-ikr}}{r} \, dV \qquad (2.55)$$

ja ρ on värähtelevä varaustiheys.

2.3. VALON JA AINEEN VUOROVAIKUTUS VALONNOPEUS VÄLIAINEESSA

Tarkastellaan läpinäkyvää väliainetta, jossa valo etenee Maxwellin yhtälöiden mukaisesti nopeudella $v = (\mu \epsilon)^{-1/2}$. Väliainetta kuvaavat suureet μ ja ϵ vastaavat tyhjiön vakioita μ_0 ja ϵ_0 , ja suhteellinen permittiivisyys määritellään

$$\mathbf{K} = \varepsilon / \varepsilon_0 \tag{2.56}$$

ja suhteellinen permeabiliteetti taas

$$K_{\rm m} = \mu / \mu_0.$$
 (2.57)

Taitekerroin (engl. index of refraction) määritellään

$$\eta = c / v = (K_m K)^{1/2}.$$
 (2.59)

Jos väliaine ei ole magneettista (mikä on tavallista), niin $K_m = 1$ ja

$$\eta = K^{1/2}.$$
 (2.60)

AALTOYHTÄLÖ VÄLIAINEESSA

Tarkastellaan Maxwellin yhtälöitä väliaineessa, jossa $\mathbf{M} = 0$. Tällöin ne voidaan kirjoittaa muodossa

 $\nabla \cdot \mathbf{E} = \rho - \nabla \cdot \mathbf{P}, \qquad (2.61)$

$$\nabla \cdot \mathbf{H} = 0, \tag{2.62}$$

$$\nabla \times \mathbf{H} = \mathbf{J} + \varepsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} + \frac{\partial \mathbf{P}}{\partial t}$$
 (2.63)

ja

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\mu_0 \, \frac{\partial \mathbf{H}}{\partial t} \,. \tag{2.64}$$

Aaltoyhtälö saadaan nyt samoin kuin edellä

$$\nabla \times \left(\nabla \times \mathbf{E} \right) + \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} = -\mu_0 \frac{\partial^2 \mathbf{P}}{\partial t^2} - \mu_0 \frac{\partial \mathbf{J}}{\partial t} .$$
 (2.65)

Yhtälön oikealla puolella olevat ns. lähdetermit aiheutuvat väliaineen polarisoituvuudesta ja sähkövirrasta. Edellinen "selittää" eristeaineiden optiset ominaisuudet: dispersio, absorptio, jne. ja jälkimmäinen metallien ominaisuuksia, mm. heijastavuuden. Puolijohteiden tapauksessa molemmat termit ovat merkittäviä.

ERISTE – TYYPILLINEN LASERVÄLIAINE

Väliaine, jossa laservahvistus tapahtuu, on tyypillisesti eriste. Tarkastellaan valon ja tällaisen väliaineen vuorovaikutusta klassillisen mallin ja materiaalia kuvaavien makroskooppisten suureiden ns. optisten vakioiden avulla.

Oletetaan, että väliaine on isotrooppinen ja polarisoituva ja että

$$\mathbf{P} = -\operatorname{Ne} \mathbf{x}, \qquad (2.66)$$

missä -e on vektorin x verran poikkeutettu varaus ja N on varauksien tiheys. Jos poikkeaman aiheuttaa sähkökenttä E ja palauttava voima on harmoninen voimavakiolla k, niin

$$-\mathbf{e} \mathbf{E} = \mathbf{k} \mathbf{x}. \tag{2.67}$$

Tällöin staattisessa sähkökentässä

$$\mathbf{P} = (Ne^2 / k) \mathbf{E}.$$
 (2.68)

Mikäli sähkökenttä ei ole staattinen vaan riippuu ajasta, on otettava huomioon varaukseen liittyvän massan m dynamiikka. Sen liikeyhtälöksi tulee

$$m \frac{d^2 \mathbf{x}}{dt^2} + m\gamma \frac{d \mathbf{x}}{dt} + k \mathbf{x} = -e \mathbf{E} , \qquad (2.69)$$

missä $\boldsymbol{\gamma}$ on liikkeen vaimenemiskerroin.

Polarisaation vaimenemisaika (engl. polarization decay time) on

 $\tau = 1 / \gamma.$

Oletetaan, että sähkökenttä on $\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 e^{-i\omega t}$, jolloin varauksen liikettä kuvaa $\mathbf{x} = \mathbf{x}_0 e^{-i\omega t}$. Sijoittamalla nämä yhtälöön (2.69) saadaan

$$(-m\omega^2 - i \omega m\gamma + k) \mathbf{x} = -e\mathbf{E}$$
 (2.70)

ja polarisaation lausekkeesta (2.66) seuraa

$$\mathbf{P} = \frac{\mathrm{N} \, \mathrm{e}^2}{-\mathrm{m}\omega^2 - \mathrm{i} \, \mathrm{m}\omega\gamma + \mathrm{k}} \mathbf{E}.$$
 (2.71)

Kun $\omega \rightarrow 0$, saadaan tästä staattinen polarisaatio (2.68). Lähellä resonanssitaajuutta

$$\omega_0 = (k/m)^{1/2} = 2\pi v_0$$
 (2.72)

polarisaatiolla ja kentällä on vaihe-ero, vrt. pakotettu harmoninen oskillaattori. Resonanssitaajuuden avulla polarisaatio voidaan kirjoittaa muotoon

$$\mathbf{P} = \frac{N e^2 / m}{\omega_0^2 - \omega^2 - i \omega \gamma} \mathbf{E}.$$
 (2.73)

Valon ja aineen vuorovaikutuksen klassisessa kuvauksessa on oleellista se kuinka varaukset voivat "liikkua" aineessa, parametrit k ja m edellä. Siitä määräytyvät sekä optiset vakiot että absorptio-ominaisuudet.

Sijoittamalla saatu polarisaation lauseke aaltoyhtälöön (2.65) sekä ottamalla huomioon se, että eristeelle $\mathbf{J} = \nabla \cdot \mathbf{D} = 0$, joten $\nabla \cdot \mathbf{P} = \nabla \cdot \mathbf{E} = 0$ ja $\nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) = -\nabla^2 \mathbf{E}$, saadaan

$$\nabla^{2}\mathbf{E} = \frac{1}{c^{2}} \left(1 + \frac{N e^{2}}{m} \left[\frac{1}{\omega_{0}^{2} - \omega^{2} - i \omega\gamma}\right] \frac{\partial^{2}\mathbf{E}}{\partial t^{2}} .$$
 (2.75)

KOMPLEKSINEN TAITEKERROIN JA OPTISET VAKIOT

Ratkaistaan aaltoyhtälö (2.75) yritteellä

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 \, \mathbf{e}^{\mathbf{i}(K_Z - \omega t)}, \qquad (2.76)$$

missä K on kompleksinen aaltovektori. Tämä yrite on ratkaisu, jos

$$K^{2} = \frac{\omega^{2}}{c^{2}} \left(1 + \frac{N e^{2}}{m\epsilon_{0}} \left[\frac{1}{\omega_{0}^{2} - \omega^{2} - i \omega\gamma} \right] \right).$$
 (2.77)

Kun kompleksinen aaltovektori kirjoitetaan muotoon

$$K = k + i \alpha_{\rm E}, \qquad (2.78)$$

niin imaginääriosa $\alpha_{\rm E}$, ns. ekstinktiokerroin (engl. extinction index) kuvaa absorptiota etenevässä aallossa

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 \, \mathbf{e}^{-\alpha_{\rm E} \, z} \, \mathbf{e}^{i(k \, z - \omega t)}. \tag{2.79}$$

Koska aallon intensiteetti E^2 vaimenee kuten $\,e^{-2\,\alpha_E\,z}\,$ on absorptiokerroin

$$\alpha = 2 \alpha_{\rm E} \tag{2.80}$$

ja vastaavasti absorptiopituus

$$l_d = 1 / \alpha$$
.

Koska $\eta = c \ / \ v = ck \ / \ \omega,$ tulee myös taitekertoimesta kompleksinen

$$N = \eta + i\kappa = c/\omega K.$$
 (2.81)

Niinpä

$$\alpha_{\rm E} = \omega/c \ \kappa \tag{2.83}$$

ja

$$\alpha = 2 \alpha_{\rm E} = 4\pi \kappa / \lambda. \tag{2.84}$$

Koska $K^2 = \omega^2/c^2 N^2$, saadaan kompleksisen aaltovektorin lausekkeesta (2.77) yhtälö

$$(\eta - i\kappa)^2 = 1 + \frac{N e^2}{m\epsilon_0} \left[\frac{1}{\omega_0^2 - \omega^2 - i \omega\gamma} \right].$$
(2.86)

josta merkitsemällä reaaliosat samoiksi

$$\eta^{2} - \kappa^{2} = 1 + \frac{N e^{2}}{m\epsilon_{0}} \left[\frac{\omega_{0}^{2} - \omega^{2}}{(\omega_{0}^{2} - \omega^{2})^{2} - \gamma^{2} \omega^{2}} \right]$$
(2.87)

ja vastaavsti imaginääriosat

$$2\eta\kappa = \frac{N e^2}{m\epsilon_0} \left[\frac{\gamma \omega}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 - \gamma^2 \omega^2} \right].$$
 (2.88)

Edellä olevista yhtälöistä voidaan optiset vakiot η ja κ ratkaista.

Yleensä aineen polarisaatiosta vastaavilla elektroneilla on useita resonanssitaajuuksia, joilla on "suhteelliset vahvuudet" f_j (engl. oscillator strength) siten, että $\Sigma_j f_j = 1$. Tällöin $N^2 = 1 + \frac{N e^2}{m\epsilon_0} \sum_i \left[\frac{f_j}{\omega_i^2 - \omega^2 - i \omega \gamma_i} \right]$ (2.89)

ja jos absorptio on vähäistä,
$$\gamma_i \approx 0$$
, ja

$$N^2 \approx \eta^2 = 1 + \frac{N e^2}{m\epsilon_0} \sum_{\mathbf{i}} \left[\frac{f_{\mathbf{j}}}{\omega_{\mathbf{i}}^2 - \omega^2} \right].$$
 (2.90)

Tämä on ns. Sellmeierin yhtälön eräs muoto.

2.4. KOHERENSSI

Tarkastellaan kahden lähes samanlaisen aallon

$$E_1 = E_1^0 e^{-i(k_1 z - \omega_1 t)}$$
(2.91)

$$E_2 = E_2^0 e^{-i(k_2 z - \omega_2 t + \delta)}$$
(2.92)

interferenssiä. Niiden superpositio on

$$E = E_{1}^{0} e^{-i(k_{1} z - \omega_{1} t)} + E_{2}^{0} e^{-i(k_{2} z - \omega_{2} t + \delta)}$$

(2.93)

ja intensiteetti

$$I = E^{2} = (E^{0}_{1})^{2} + (E^{0}_{2})^{2} + 2 E^{0}_{1} E^{0}_{2} \cos\theta, \qquad (2.94)$$

missä

$$\theta = (k_1 - k_2) z + (\omega_1 - \omega_2) t + \delta.$$
 (2.95)

Jos $k_1 \approx k_2$ ja $\omega_1 \approx \omega_2$, θ vaihtelee "riittävän" hitaasti ja superpositioaallon ääriarvot ovat

$$I = I_1 + I_2 \pm 2 E_1^0 E_1^0$$
 (2.96)

ja aaltojen sanotaan olevan koherentteja. Mikäli aallot eivät ole koherentteja, vaan epäkoherentteja, niin

$$I = I_1 + I_2$$
 (2.97)

Koherenssi voi olla myös osittaista ja aikakeskiarvoa

 $\gamma = |\langle \cos \theta \rangle|$

sanotaan koherenssiasteeksi.

Täydellinen koherenssi osittainen koherenssi täydellinen epäkoherenssi

$$\gamma = 1,$$

 $0 < \gamma < 1$ ja
 $\gamma = 0.$

Laservalon fotonit ovat samassa vaiheessa stimuloidun emission liipaisun vuoksi. Käytännössä ei laserlähdekään emittoi äärettömän pitkää ja stabiilia sm aaltoa, ja lisäksi lähteen äärellinen koko aiheuttaa epäkoherenssia.

PITKITTÄINEN KOHERENSSI (longitudinal, temporal)

Koherenssipituus *l*.

on se matka jolla kaksi samassa vaiheessa olevaa aaltoa $(\Delta \lambda = \lambda_2 - \lambda_1)$ tulevat vastakkaisiin vaiheisiin. Siten

$$\ell_{\rm c} = \lambda \, \lambda / \Delta \lambda = \lambda^2 / \Delta \lambda. \tag{2.98}$$

Koherenssipituus on tavallaan laserin emittoimien aaltopakettien, fotonien, pituus. Koherenssiaika on

$$t_c = \ell_c / c$$
.

Pitkittäistä koherenssia sanotaan myös ajalliseksi koherenssiksi.

POIKITTAINEN KOHERENSSI (transverse, spatial, lateral)

Poikittaista koherenssia kuvaa se havaintopisteiden etäisyys *l*_t, jolla kahden etäisyydeltä s (lähteen koko) lähteneen koherentin aallon konstruktiivinen interferenssi häviää. Siten

 $\ell_{\rm t} = r\lambda / s = \lambda / \theta$, (2.99)

missä r on tarkasteluetäisyys ja $\theta = s/r$.

LASER SPECKLE

Tarkastellaan lasersäteen muodostamaa täplää esim. seinällä tai sädettä, joka on kulkenut sirottavan kohteen läpi. Täplän huomataan koostuvan kirkkaista ja tummista alueista, pienemmistä täplistä, jotka näyttävät vielä liikkuvankin. Pienemmillä täplillä on tyypillinen raekoko.

Tämä ilmiö on nimeltään speckle ja aiheutuu laservalon koherenssista ja heijastavan tai sirottavan pinnan epätasaisuudesta. Epätasainen pinta muodostaa sirontakeskuksia, joista lähtevän valon konstruktiivinen ja destruktiivinen interferenssi muodostaa pienet kirkkaat ja tummat täplät.

Arvioidaan vielä speckle-kuvion raekokoa, kun lasersäteen halkaisija on D ja aallonpituus λ sekä täplän etäisyys lähteestä on L.

OSA II VALON KVANTITTUMINEN

3. VALON HIUKKASLUONNE

Pääkohdat:

Diskreetit energiatasot (esim. atomissa)

HISTORIAA

Valosähköinen ilmiö, atomien spektrit, ...

Esim. Vetyatomin energiatilat

$$E_n = -E_0 / n^2, (3.8)$$

 $E_0 = 13.595 \, eV$ (3.9)

Samoin kuin valolla on aalto- ja hiukkasluonne (fotoni), myös materiahiukkasilla on aaltoluonne. De Broglien aineaaltorelaation mukaan nopeudella v liikkuvan hiukkasen aallonpituus on

$$\lambda = h / p, \qquad (3.15)$$

missä p = mv on hiukkasen liikemäärä.

KVANTTITILAT

Kvanttitilojen aaltofunktiot ratkaistaan Schrödingerin aaltoyhtälöstä. Stationäärisen tilan aaltofunktio on

$$\Psi_{n}(x,y,z,t) = \psi_{n}(x,y,z) e^{-i\omega t}$$
, (3.21)

missä $\omega = E_n/\hbar$, ja sitä vastaava todennäköisyystiheys

$$\Psi_{n}|^{2} = |\Psi_{n}|^{2}$$
 (3.22)

on ajasta riippumaton.

Transitiota $(1\rightarrow 2)$ kuvaava aaltofunktio on lineaarikombinaatio alku- ja lopputilojen aaltofunktioista

$$\Psi(x,y,z,t) = C_1(t) \psi_1(x,y,z) e^{-i\omega_1 t} + C_2(t) \psi_2(x,y,z) e^{-i\omega_2 t}, (3.23)$$

missä kertoimet $C_1(t)$ ja $C_2(t)$ muuttuvat (hitaasti) transition aikana. Tällaisen ns. koherentin tilan energia ei ole määritelty transition aikana.

Koherentin tilan todennäköisyystiheys on

$$\begin{split} \Psi^* \, \Psi \ &= \ |C_1 \psi_1|^2 + \ |C_2 \psi_2|^2 + \\ &+ C_1^* \, C_2 \psi_1^* \, \psi_2 \, \text{e}^{-i\omega_{21}t} + C_2^* \, C_1 \, \psi_2^* \, \psi_1 \, \text{e}^{i\omega_{21}t} \text{, (3.24)} \end{split}$$

missä

$$\omega_{21} = (E_2 - E_1) / \hbar$$
 (3.25a)

riippuu transitioenergiasta $E_2 - E_1$.

Jos transitiossa on kyseessä esim. atomin transitio tilasta toiseen, on seurauksena elektronien uudelleen järjestyminen, yleensä yhden elektronin siirtyminen orbitaalilta toiselle. Tällöin voidaan ajatella elektronin oskilloivan alku- ja lopputilojensa välillä taajuudella

$$v_{21} = (E_2 - E_1) / h$$
 (3.25b)

transition aikana. Tällainen värähtelevä dipoli kytkeytyy vastaavan taajuiseen sm kenttään joko absorboiden tai emittoiden kvantin

$$hv_{21} = E_2 - E_1.$$

Tämä on ns. Bohrin frekvenssiehto.

4. SÄTEILEVÄT TRANSITIOT JA VIIVANLEVEYS

Pääkohdat:

- viritystilojen purkautuminen (atomeissa)
- · atomien välisten vuorovaikutusten vaikutus
- säteilyn klassista teoriaa: intensiteettijakautuma, ...
- viivanmuoto ja leveneminen, levenemismekanismeja
- säteilyn kvanttiteoriaa

4.1. VIRITETTYJEN TILOJEN PURKAUTUMINEN

SPONTAANI EMISSIO

Tarkastellaan atomeja, joista osa N_u on viritetty tiloihin u (upper) ja loput ovat perustilassa N_l (lower). Oletetaan, että atomien viritykset voivat purkautua perustilaansa vain emittoimalla tilojen energiaeroa vastaavan kvantin $hv = E_u - E_l$. Tällöin aikayksikössä tapahtuvien transitioiden lukumäärä on verrannollinen viritettyjen atomien lukumäärään

$$\frac{\mathrm{d}N_{\mathrm{u}}}{\mathrm{d}t} = -A_{\mathrm{ul}}N_{\mathrm{u}}. \tag{4.1}$$

Verrannollisuuskerrointa A_{ul} sanotaan spontaanin emission transitiotodennäköisyydeksi.

Mikäli uusia virittymisiä ei tapahdu, saadaan viritettyjen atomien lukumäärä ratkaisuna edellisestä

$$N_{u}(t) = N_{u}^{0} e^{-A_{ul} t} = N_{u}^{0} e^{-t/\tau_{u}}, (4.2\text{--}3)$$

missä aikavakiota

$$\tau_u ~=~ 1 ~/~ A_{ul}$$

sanotaan viritystilan elinajaksi (engl. lifetime).

Huom! Termisessä tasapainossa kvanttitilojen miehitys noudattaa ns. Boltzmannin jakautumaa

$$N_i(T) = N^0 e^{-E_i/kT}$$
,

jossa E_i on tilan i energia. Boltzmannin jakautuma on termisten viritysten ja transitioiden dynaaminen tasapaino.

Jos edellä viritystilan ${\rm u}$ purkautumiskanavia on useita: $i,\,j,\,k,\,...,\,$ niin

$$\frac{dN_{u}}{dt} = -(A_{ui} + A_{uj} + A_{uk} + ...)N_{u} = -\sum_{i} A_{ui} N_{u}$$
(4.4)

ja

$$N_u(t) = N_u^0 e^{-t/\tau_u}$$
, (4.5)

missä nyt

$$\tau_{\rm u} = 1 / \Sigma_{\rm i} A_{\rm ui} . \qquad (4.6)$$

Esim. He-Cd-laser

Spontaanin emission transitiotodennäköisyyksiä kahden tilan u ja 1 välillä voi arvioida likimäärin käyttämällä lauseketta

$$A_{u\ell} = \frac{f_{\ell u}}{(g_u/g_\ell) \lambda_{u\ell}} \frac{10^{-4} m^2}{1.5 \text{ s}}, \qquad (4.7)$$

missä g_u ja g_ℓ ovat tilojen degeneraatiot.

KLASSISEN VÄRÄHTELEVÄN DIPOLIN ELINAIKA

Tarkastellaan atomissa olevan virittyneen elektronin emittoimaa säteilyä klassisen värähtelevän dipolin mallin avulla. Harmonisesti värähtelevän elektronin liikeyhtälö on

$$m_{\rm e} \frac{d^2 x}{dt^2} + kx = 0, \qquad (4.8)$$

jonka ratkaisu on

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}_0 \ \mathbf{e}^{-i\omega_0 t},$$

missä

$$\omega_0 = (k/m_e)^{1/2} = 2\pi v_0.$$
 (4.9)

Harmonisen liikkeen kokonaisenergia on

$$E_{\rm T} = 1/2 \, k x_0^2. \tag{4.10}$$

Em. klassinen värähtelijä $x(t) = x_0 e^{-i\omega_0 t}$, jonka varaus on e, säteilee tehon

$$P_{\rm R} = -\frac{dE_{\rm T}}{dt} = \frac{\omega_0^4 e^2 x_0^2}{3\pi\epsilon_0 c^3},$$
 (4.11)

joka on verrannollinen kokonaisenergiaan E_{T} . Siten

$$\frac{dE_{\rm T}}{dt} = -\gamma_0 E_{\rm T} \tag{4.12}$$

ja

$$E_{T}(t) = E_{T}^{0} e^{-\gamma_{0}t} = E_{T}^{0} e^{-t/\tau_{0}},$$
 (4.13)

missä

$$\tau_0 = 1 / \gamma_0.$$
 (4.14)

Tekijä γ_0 on itse asiassa juuri virityksen säteilevän purkautumisen transitionopeus A_{ul} , edellä yhtälössä (4.7).

Jos värähdysenergian väheneminen säteilemällä otetaan huomioon tulee liikeyhtälöksi

$$m_e \frac{d^2 x}{dt^2} + \gamma_0 \frac{dx}{dt} + \omega_0 m_e x = 0,$$
 (4.15)

josta saadaan ratkaisuksi, vrt. yht. (2.79)

$$x(t) = x_0 e^{-\gamma_0 t/2} e^{-i\omega_0 t}$$
 (4.16)

Siten säteilyn kenttä on

$$E(t) = E_0 e^{-\gamma_0 t/2} e^{-i\omega_0 t}; t \ge 0$$
(4.17)

ja intensiteetti

$$I(t) = |E(t)|^2 = E_0^2 e^{-\gamma_0 t} = I_0 e^{-\gamma_0 t}; t \ge 0$$
 (4.18)

Intensiteetti vaimenee siis samalla tavalla kuin värähtelijän energia vähenee.

Kyseessä on siis spontaani emissio (ja sen klassinen malli), koska säteily emittoituu ilman ulkoista liipaisua.

VIRITYSTILOJEN SÄTEILEMÄTTÖMÄT PURKAUTUMISET

Atomin viritystila voi purkautua myös törmäyksissä toisiin atomeihin. Klassisesti voidaan ajatella törmäyksien myös keskeyttävän joskus viritystilan purkautumistapahtuman aiheuttaen tällöin viivan levenemistä.

Kun otetaan huomioon sekä spontaani että törmäyksien aiheuttamat purkautumiset,

$$N_u = N_u^0 e^{-\gamma_u t}$$
, (4.19)

missä purkautumisnopeus (eli transitiotodennäköisyys) on

$$\gamma_u = \gamma_u^{rad} + \gamma_u^{coll}$$
 (4.20)

ja

$$\tau_{u} = \frac{1}{\gamma_{u}} = \frac{1}{\gamma_{u}^{rad} + \gamma_{u}^{coll}} . \qquad (4.21)$$

Edellä jo saatiin tulos $\gamma_u^{rad} = \Sigma_i A_{ui}$ ja myöhemmin tullaan toteamaan, että $\gamma_u^{coll} = 1 / T_1^{u}$, missä T_1^{u} on viritystilan u törmäyksiin liittyvä purkautumisaika.

Kiinteässä aineessa fononit eli hilavärähtelyt ovat samassa asemassa kuin törmäykset kaasu- ja nestefaasissa. Siten alhainen lämpötila onkin usein tärkeä tekijä törmäyksellisten purkautumisten hallinnassa. Kaasufaasissa myös paine vaikuttaa tietysti sekä törmäyksiin että kaasun tiheyteen.

Atomien ja/tai molekyylien väliset törmäykset ovat eräs varsin merkittävä tekijä, joka on otettava huomioon kaasulasereiden toiminnassa. Törmäykset voivat haitallisesti vähentää tarvittavaa miehitysinversiota, mutta joskus myös lisätä sitä (esim. CO₂-laser).

Tarkastellaan seuraavssa kuinka säteilevän transition viivanleveys $\Delta \omega$ (tai Δv) riippuu viritetyn tilan elinajasta. Viivan paikkahan määräytyy transition energiasta $\omega_0 = (E_u - E_l) / \hbar$.

KLASSINEN TARKASTELU

Säteilevän transition aiheuttama kenttä yhtälössä (4.17)

$$E(t) = E_0 \ \mathbf{e}^{-\gamma_0 t/2} \ \mathbf{e}^{-i\omega_0 t} \ ; t \ge 0$$

ei ole vaimennustermin $e^{-\gamma_0 t/2}$ vuoksi puhtaasti vain taajuudella ω_0 värähtelevä sm aalto, vaan sisältää myös muita taajuuksia. Aallon (4.17) taajuusspektri saadaan Fourier-muunnoksella

$$E(\omega) = (2\pi)^{-1/2} \int_{-\infty}^{\infty} E(t) e^{i\omega t} dt$$

$$= E_0 (2\pi)^{-1/2} \int_{-\infty}^{\infty} e^{i[(\omega - \omega_0) + i\gamma_0/2] t} dt$$
(4.22)

$$= -E_0 (2\pi)^{-1/2} \quad 1/(i[(\omega - \omega_0) + i\gamma_0/2]).$$
 (4.23)

Tästä saadaan intensiteetti

Kun intensiteetti on normitettu (olettaen että $\gamma_0/\omega \ll 1$) siten, että kaikkien taajuuksien yli integroitu intensiteetti on I₀, niin

$$I(\omega) = |E(\omega)|^2 = I_0 \frac{\gamma_0/2\pi}{(\omega - \omega_0)^2 + \gamma_0^2/4}.$$
 (4.24)

Saatu lauseke on klassinen teoreettinen emissioviivanmuoto. Se on ns. Lorentzin

viivanmuoto, kulmataajuudella ω_0 . Sen puoliarvoleveys FWHM (Full Width at Half Maximum) saa-

daan helposti ehdosta

 $I_0/2 = I(\omega_0 \pm \Delta \omega/2).$

$$\Delta \omega^{\rm FWHM} = \gamma_0 = 1/\tau_0 = 2\pi \Delta v_{\rm C}, \qquad (4.26)$$

missä γ_0 on virityksen purkautumisnopeus, τ_0 on purkautumisaika ja Δv_C on "klassinen viivanleveys".

Tämä ns. luonnollinen viivanmuoto luetaan homogeenista viivanlevenemistä aiheuttaviin ilmiöihin. Viivanmuoto säilyy tietysti samanlaisena myös useamman atomin emission tapauksessa, jos atomit eivät ole vuorovaikutuksessa keskenään. Tällöin intensiteetti kertautuu atomien lukumäärällä.

TÄSMENNYSTÄ KVANTTIMEKANIIKAN AVULLA

Kun tarkastellaan kahden tason u ja l systeemiä, jossa ylemmän tason eli virityksen elinaika on τ_u , korvataan sillä edellisen tarkastelun τ_0 . Mikäli vain spontaani emissio otetaan huomioon, yhtälön (4.6) mukaan $\tau_u = 1 / \Sigma_i A_{ui}$.

Samaan tulokseen päädytään Heisenbergin epätarkkuusperiaatteesta lähtien. Sen mukaan energiatason epätarkkuus ΔE ja elinaika Δt kytkeytyvät relaation

$$\Delta E \Delta t \approx \hbar = h / 2\pi \qquad (4.27)$$

mukaisesti. Kun nyt rinnastetaan tarkasteltavat suureet siten, että $\Delta E = \Delta E_u$ ja $\Delta t = \tau_u$, saadaan

$$\Delta E_{u} = \hbar / \tau_{u} = \hbar \Sigma_{i} A_{ui}. \qquad (4.28)$$

Jos myös alemmalla tasolla on äärellinen elinaika τ_1 , on sillä myös nollasta poikkeava viivanleveys

$$\Delta E_{l} = \hbar / \tau_{l} = \hbar \Sigma_{j} A_{\ell j}$$
(4.28)

ja koko transition viivanleveys on näiden summa

$$\Delta E_{\rm T} = \Delta E_{\rm u} + \Delta E_{\ell} = \hbar (\gamma_{\rm u} + \gamma_{\ell}) = \hbar \gamma^{\rm T}_{\rm u\ell} = \hbar (\Sigma_{\rm i} A_{\rm ui} + \Sigma_{\rm j} A_{\ell \rm j}) (4.29)$$

= $\hbar \Delta \omega_{\rm u\ell} = h \Delta \nu_{\rm u\ell}.$ (4.31)

Siten

$$I(\omega) = I_0 \frac{\gamma_{u\ell}^{T}/2\pi}{(\omega - \omega_0)^2 + (\gamma_{u\ell}^{T})^2/4} .$$
 (4.36)

4.3. VIIVANLEVEYTEEN VAIKUTTAVIA TEKIJÖITÄ

Viivanleveyteen vaikuttavat prosessit voidaan jakaa kahteen ryhmään: viritystilan elinaikaa lyhentävät, jotka tuottavat Lorentzin viivanmuodon, ja muut, jotka johtavat Gaussin viivanmuotoiseen levenemiseen. Ensiksi mainittuja, joihin kuuluvat edellä tarkastellut spontaani emissio ja törmäyksistä aiheutuva virityksen elinajan lyheneminen, sanotaan homogeenisiksi prosesseiksi. Gaussin viivanmuotoisen levenemisen aiheuttavia ovat Doppler-levenemä, isotooppilevenemä ja amorfisen rakenteen aiheuttama levenemä, joita sanotaan taas epähomogeenisiksi prosesseiksi.

T₁-LEVENEMÄ

Tämä, jo alustavasti kappaleessa 4.1. käsitelty mekanismi, voidaan kirjoittaa virityksen purkautumisnopeuteen vaikuttavana yhtälön (4.20) mukaisesti

$$\gamma_{\rm u} = 1 / \tau_{\rm u} = \Sigma_{\rm i} A_{\rm ui} + 1 / T_1^{\rm u}$$
, (4.38)

missä törmäyksien aiheuttama transitionopeus on $\gamma_1 = 1 / T_1$. Samoin voidaan kirjoittaa transition,lopputilalle ℓ ,

$$\gamma_{\ell} = 1 / \tau_{\ell} = \Sigma_{j} A_{\ell j} + 1 / T_{1}^{\ell}, \qquad (4.39)$$

ja kokonaislevenemäksi

 $\Delta \omega_{u\ell} \; = \; \gamma_u + \gamma_\ell$

ja

$$\Delta v_{u\ell} = (\gamma_u + \gamma_\ell) / 2\pi, = \Delta v_{u\ell}^{N} + (1/T_1^{u} + 1/T_1^{\ell}) / 2\pi,$$
 (4.41)

missä $\Delta v_{u\ell}^{N}$ on luonnollinen viivanleveys. Tyypillisiä elinaikaa lyhentäviä törmäyksiä ovat elektronien aiheuttamat kaasufaasissa ja fononien aiheuttamat kiinteässä olomuodossa.

T₂-LEVENEMÄ

Törmäyksien aiheuttama "dephasing" eli vaiheen sekoittuminen voidaan kirjoittaa muodollisesti samoin kuin edellä,

$$\gamma_2^{u} = 1 / T_2^{u}$$
 (4.42)

ja

$$\gamma_2^{\ell} = 1 / T_2^{\ell}$$
, (4.43)

vaikka kyse ei olekaan

varsinaisesti virityksen purkautumisnopeuteen vaikuttavasta tapahtumasta.

Kun merkitään $T_2 = T_2^{\ u} = T_2^{\ \ell}$, voidaan homogeenisten levenemien yhteisvaikutukseksi kirjoittaa

$$\Delta v_{u\ell}^{\ \ H} = \Delta v_{u\ell}^{\ \ N} + (1/T_1^{\ \ u} + 1/T_1^{\ \ \ell} + 2/T_2) / 2\pi, \qquad (4.44)$$

Koska T_2 -prosessi ei lyhennä viritysten elinaikaa ja siten vähennä viritystilojen populaatiota, se on tavallisesti "pienempi haitta" kuin T_1 -prosessi.

AMORFISEN RAKENTEEN AIHEUTTAMA LEVENEMÄ

Amorfisessa "olomuodossa" atomien ympäristö vaihtelee ja se vaikuttaa niiden viritystilojen energioihin. Tästä aiheutuu vaihtelua myös transitioenergioihin ja se taas lisää viivanleveyttä.

Esim. Nd⁺³-ionien lasereissa käytetyn 1.064 µm transition viivanleveys on $\Delta v = 1.2 \times 10^{11}$ Hz Nd:YAG-laserissa, kun taas Nd:lasi-laserissa se on $\Delta v = 7.5 \times 10^{12}$ Hz. Viivanleveyksien suhde on luokkaa 50. (YAG: Y₃Al₅O₁₂).

DOPPLER-LEVENEMÄ

Doppler-siirtymä etenevän aaltoliikkeen havaitussa taajuudessa aiheutuu siitä, että joko aallon lähettäjä tai vastaanottaja liikkuu. Koska sm aalto ei liiku väliainetta käyttäen, on vain suhteellinen liike merkitsevää eli se, väheneekö vai kasvaako lähettäjän ja havaitsijan etäisyys.

Ajassa $\Delta \tau$ nopeudella v suoraan kohti (-) tai poispäin (+) liikkuva lähde lähettää (c ± v) $\Delta \tau$ pitkän aaltojonon, joka liikkuu nopeudella c. Tarkastellaan yhden aallon mittaista "aaltojonoa" $\lambda_{\pm} = (c \pm v) / v_0$, jolloin havaittu taajuus on

$$\nu_{_{\pm}}~=~c~/~\lambda_{_{\pm}}$$

Kineettisen kaasuteorian mukaan M-massaisten molekyylien keskinopeus lämpötilassa T on

$$\overline{\mathbf{v}} = \sqrt{(8kT / M\pi)}, \qquad (4.49)$$

mikä vaihtelee välillä 100 – 1000 m/s. Siten v/c $\approx 10^{-6}$ ja näkyvän valon alueella siitä aiheutuu $\Delta v \approx 10^{15}$ Hz × $10^{-6} \approx 10^{9}$ Hz !

Lämpötilassa T kaasumolekyyleillä (tai atomeilla) on Maxwellin nopeusjakautuma, jonka x-komponentti on

$$P(v_x) = \sqrt{\frac{M}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{M}{2kT} v_x^2\right). \quad (4.51)$$

Vastaavasti y- ja z-komponentit ovat samaa muotoa. Jakuma on normitettu siten, että

$$\int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} P(v_x) P(v_y) P(v_z) dv_z dv_y dv_x = 1.$$
 (4.53)

Valitaan x-akseli, joka kulkee lähteen ja havaitsijan kautta, jolloin

Intensiteettijakautuma taajuuden funktiona voidaan kirjoittaa

$$I(v) = I_0 \frac{c}{v_0} \sqrt{\frac{M}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{M}{2kT} \frac{c^2}{v_0^2} (v - v_0)^2\right)$$
(4.57)

ja

$$\int_0^\infty I(v) \, dv = I_0.$$
 (4.58)

Doppler-ilmiö aiheuttaa siis Gaussin käyrän muotoisen intensiteettijakautuman lämpöliikkeessä olevien atomien tai molekyylien lähettämästä monokromaattisesta säteilystä. Tätä sanotaan Doppler-levenemäksi.

Helposti nähdään, että jakautuman puoliarvoleveys (FWHM) on

$$\Delta v^{\rm D} = 2v_0 \sqrt{(2kT \ln 2 / Mc^2)}. \tag{4.59}$$

Niinpä (4.57) voidaan kirjoittaa vielä muotoon

$$I(v) = \frac{2I_0}{\Delta v^D} \sqrt{\frac{\ln 2}{\pi}} \exp\left(-\frac{4\ln 2}{(\Delta v^D)^2} (v - v_0)^2\right).$$
(4.60)

VOIGTIN VIIVANMUOTO

Jos $\Delta v^{N} \ll \Delta v^{D}$, niin luonnollisella viivanmuodolla ja viivanleveydellä ei ole merkitystä, vaan Doppler-viivanmuoto dominoi. Jos kuitenkin $\Delta v^{N} \approx \Delta v^{D}$, niin tällöin yhteisvaikutuksena luonnollisesta Lorentzin viivasta $I^{N}(v) = L(v)$ ja Doppler-levenemästä $I^{D}(v) = G(v)$ muodostuu niiden konvoluutiona ns. Voigtin viivanmuoto

$$I^{V}(v) = \int_{-\infty}^{\infty} G(v) L(v-f) df.$$
 (4.61)

Voigtin viivanmuodolle ei voida ratkaista analyyttistä esitystä, mutta se on helppo laskea numeerisesti.

Taulukko 4-1.

Laser	λ / nm	$\Delta \mathbf{v}^{\mathrm{N}}$ / Hz	$\Delta v^{ m D}$ / Hz
He–Ne	632.8	5.4×10^{5}	1.5×10^{9}
Ar-ioni	488.0	1.2×10^{7}	2.7×10^{9}
He–Cd	441.6	2.2×10^{5}	1.1×10^{9}
Cu	510.5	2.2×10^{7}	2.3×10^{9}

$$\begin{array}{cccc} & (4.33) & (4.7) \\ \Delta \nu^{\rm N} \propto A \propto 1/\lambda^2 \propto \nu^2 \\ & & (4.59) \\ \Delta \nu^{\rm D} \propto \sqrt{T} / \lambda \propto \nu \sqrt{T} \\ \Rightarrow \\ \Delta \nu^{\rm N} / \Delta \nu^{\rm D} \propto \nu / \sqrt{T} \propto 1 / \lambda \sqrt{T} \end{array}$$

ISOTOOPPILEVENEMÄ

Atomin eri isotoopit emittoivat saman transition kvantin hieman eri taajuuksilla. Luonnossa tavattavat alkuaineet ovat tavallisesti useamman isotoopin seok-

sia, esim. He: 99.0008% ⁴He, 0.00013% ³He ja loput muita isotooppeja; Ne: 90.8% ²⁰Ne, 0.26% ²¹Ne ja 8.9% ²²Ne. Isotoopista riippuvat siirtymät emission taajuudessa aiheuttavat kokonaisuutena ns. isotooppilevenemän, jossa voidaan erottaa vielä kaksi eri mekanismia.

Toinen näistä on ns. massasiirtymä, joka esiintyy vaimakkaana keveillä atomeilla, siirtäen raskaamman isotoopin säteilyn taajuuksia korkeamman energia suuntaan. Tämä aiheutuu säilymislaeista emission aikana.

Toista mekanismia taas voidaan kutsua tilavuussiirtymäksi. Se aiheutuu siitä, että eri isotooppien ytimien tilavuudet ovat erilaiset. Tämä vaikuttaa erityisesti s-elektronien tiloihin, koska niiden aaltofunktioilla on merkittävä amplitudi ytimen sisällä. Raskailla alkuaineilla tämä effekti on voimakkain ja merkittäviä siirtymiä säteilyn taajuuteen saadaan silloin, kun transitiossa on mukana s-elektroneja. Parillisten ja parittomien isotooppien siirtymillä on pieniä eroja. Tilavuussiirtymä on samaan suuntaan kuin massasiirtymäkin. $N_u A_{u\ell}$

Tarkastellaan vielä laservalon tuottamisen kannalta tärkeän termin $N_{\rm u}\,A_{\rm u\ell}$ taajuusjakautumaa edellä olleiden viivanleveystekijöiden avulla.

Homogeenisten prosessien voidaan ajatella tuovan spontaanin emission transitiotodennäköisyyteen Lorentzin viivan muotoisen taajuusjakautuman, vrt. (4.36),

$$A_{u\ell}(v) = \frac{\gamma_{u\ell}^{T}/4\pi^{2}}{(v-v_{0})^{2} + (\gamma_{u\ell}^{T}/4\pi)^{2}} A_{u\ell} , \qquad (4.64)$$

joka on normitettu siten, että

$$\int_0^\infty A_{u\ell}(\nu) \, d\nu = A_{u\ell} \,. \tag{4.63}$$

Jos ajatellaan, että kaikki viritykset ovat muuten "samanlaisia" tai samassa asemassa, saadaan tästä lauseke

$$N_u A_{u\ell}(v).$$
 (4.65)

Epähomogeenisen levenemisen taas voidaan ajatella johtuvan täsmälleen samalla taajuudella v_0 (ja $A_{u\ell}(v_0)$) säteilevien, mutta eri asemassa olevien lähteiden seurauksena. Esim. Doppler-levenemä on seurausta viritystilojen (atomien) populaation jakautumisesta eri liiketiloihin. Edellä saadun yhtälön (4.60) mukaan

$$N_{u}(\mathbf{v}) = \frac{2 N_{u}}{\Delta v^{D}} \sqrt{\frac{\ln 2}{\pi}} \exp\left(-\frac{4 \ln 2}{(\Delta v^{D})^{2}} (\mathbf{v} - \mathbf{v}_{0})^{2}\right), \quad (4.69)$$

joka on normitettu siten, että

$$\int_0^\infty N_u(v) \, dv = N_u \,. \tag{4.67}$$

Yhtälöistä (4.64) ja (4.69) voidaan verrata maksimi-intensiteettejä laskemalla suhde

$$\frac{N_{u}A_{u\ell}(\nu)}{N_{u}(\nu)A_{u\ell}} = \frac{1}{\sqrt{\pi \ln 2}} \frac{\Delta \nu^{D}}{\Delta \nu^{H}} \approx 0.85 \frac{\Delta \nu^{D}}{\Delta \nu^{H}}.$$
 (4.73)

4.4. SÄTEILEVÄN TRANSITION KVANTTITEORIAA

Spontaanissa transitiossa säteilevän atomin klassinen malli antaa oikean luonnollisen viivanmuodon, mutta se ei selitä intensiteettejä eli transitiotodennäköisyyksiä. Klassinen malli ei myöskään kykene erottamaan transition alku- ja lopputilaeffektejä, koska se ei sisällä tasorakennetta.

SÄHKÖINEN DIPOLITRANSITIO

Transitiota kahden kvanttitilan välillä voidaan tarkastella ajasta riippuvan häiriöteorian avulla, ks. esim.

http://cc.oulu.fi/~trantala/opetus/files/MF-.../MF98.s95-.pdf

Kahden tason ajasta riippuvassa häiriöteoriassa tarkastellaan koherentin tilan aaltofunktion (3.23) kertoimien aikariippuvuutta, joista saadaan transitionopeus. Transitiotodennäköisyyden antaa ns. Fermin kultainen sääntö, jonka mukaan kahden tason välinen transitionopeus tai -todennäköisyys on verrannollinen transition aiheuttavan häiriöoperaattorin alku- ja lopputilojen välisen matriisielementin neliöön. Suurimmillaan transitiotodennäköisyys on resonanssissa.

Kun häiriönä on sähkömagneettinen kenttä, on merkittävin häiriöoperaattori sähköinen dipoli er, joka kytkee tai "sekoittaa" alku- ja lopputilat. Jos kenttä on oskilloiva sm aalto, tulee transitiotodennäköisyyden taajuusriippuvuudeksi Lorentzin viivanmuoto (4.64).

Dipolitransition matriisielementti on

$$M_{u\ell} = \langle u | \mathbf{e} \mathbf{r} | \ell \rangle = \int \psi_u \, \mathbf{e} \mathbf{r} \, \psi_\ell \, d\mathbf{V}, \qquad (4.74)$$
missä $\mathbf{r} = \mathbf{x} \, \mathbf{\hat{i}} + \mathbf{y} \, \mathbf{\hat{j}} + \mathbf{z} \, \mathbf{\hat{k}}.$

Matriisielementin $M_{u\ell} = \langle u | er | \ell \rangle$ voidaan ajatella esittävän transition aikana oskilloivan dipolimomentin amplitudia. Vastaavasti matriisielementit $\langle u | er | u \rangle$ ja $\langle \ell | er | \ell \rangle$ ovat tilojen ψ_u ja ψ_ℓ , eli alku- ja lopputilojen, varausjakautumien dipolimomentit.

Voidaan myös ajatella, että häiriöoperaattori aiheuttaa transition alku- ja lopputilojen "peittoa" (engl. overlap), sillä vektorit $|u\rangle$ ja er $|\ell\rangle$ eivät välttämättä ole ortogonaalisia,

$$\langle u|er|\ell \rangle = M_{u\ell} \neq 0,$$

vaikka $|u\rangle$ ja $|\ell\rangle$ ovat,

$$\langle \mathbf{u}|\ell\rangle = 0.$$

Peiton suuruus antaa transitioamplitudin ja sen neliö intensiteetin eli transitiotodennäköisyyden. Tämä voidaan päätellä myös klassillisen säteilytehon lausekkeesta (4.11) seuraavasti. Kvantittunut säteilyteho atomia kohti on

$$P_{R} = dE/dt = A_{u\ell} hv_{u\ell}. \qquad (4.75)$$

Kirjoittamalla tämä samaksi kuin (4.11), kun $ex_0 = M_{u\ell}$,

saadaan

$$A_{u\ell} = \frac{16\pi^3 v_{u\ell}^3}{3h\epsilon_0 c^3} M_{u\ell}^2 . \qquad (4.77)$$

Edellä on käytetty myös käsitettä oskillatorinen voimakkuus $f_{\ell u}$ kuvaamaan transitiotodennäköisyyttä. Kun tietyn tilan u kaikkien mahdollisten transitioiden (ml. absorptiot ja emissiot) oskillatoriset voimakkuudet normitetaan siten, että

$$\Sigma_k f_{uk} = 1,$$
 (4.80–81)

(Thomas-Kuhn-Reiche-summasääntö) niin

$$A_{u\ell} = \frac{2\pi e^2 v_{u\ell}^2}{\epsilon_0 m_e c^3} \left(\frac{g_\ell}{g_u}\right) f_{\ell u} , \qquad (4.78)$$

missä g_{ℓ} ja g_u ovat tilojen ℓ ja u degeneraatiot, ja $f_{\ell u}$ on absorption oskillatorinen voimakkuus. Vastaavasti määritellään emission oskillatorinen voimakkuus

$$f_{u\ell} = -(g_{\ell}/g_u) f_{\ell u}.$$
 (4.79)

DIPOLITRANSITION VALINTASÄÄNNÖT: YKSI ELEKRONI

Dipolitransition matriisielementin neliö voidaan jakaa kolmeen komponenttiinsa

$$M_{u\ell}^{2} = e^{2} (X^{2} + Y^{2} + Z^{2}),$$
 (4.82)

missä

$$Y = \langle u | y | \ell \rangle = \int \psi_u y \psi_\ell \, dV \qquad (4.84)$$

ja

Nämä matriisielementit riippuvat yksielektroniaaltofunktioiden

 $Z = \langle u | z | \ell \rangle = \int \psi_u z \, \psi_\ell \, dV.$

$$\psi_{n\ell ms}(r,\theta,\phi) = C \rho^{\ell} e^{-\rho/2} L_{n+\ell}^{2\ell+1}(\rho) P_{\ell}^{lml}(\cos\theta) e^{im\phi} \sigma(s), \quad (3.65)$$

missä $\rho = 2r / na_{H}$, symmetriaominaisuuksista.

<u>Esim.</u>

(4.85)

Kun transition koko matriisielementti häviää on kyseinen transitio kielletty ja tätä sanotaa valintasäännöksi. Sähköisen dipolitransition valintasäännöt yhden elektronin transitiossa $\psi_{n\ell ms}(r,\theta,\phi) \rightarrow \psi_{n'\ell'm's'}(r,\theta,\phi)$ ovat

$$\begin{array}{lll} \Delta \ell &= \pm 1 \\ \Delta s &= 0 & (4.91) \\ \Delta j &= \pm 1, 0 & \text{paitsi } j = 0 \not\rightarrow j = 0 \\ \Delta m_j &= \pm 1, 0 & \text{paitsi } m_j = 0 \not\rightarrow m_j = 0, \text{ jos } \Delta j = 0, \end{array}$$

missä $j = \ell \pm 1/2$.

Usean elektronin transition valintasäännöt voidaan kirjoittaa vastaavasti koko tilan impulsimomenttikvanttilukujen avulla

$\Delta \ell = \pm 1,$	$\Delta L = \pm 1, 0$
$\Delta S = 0$	(4.104)
$\Delta J = \pm 1, 0$	paitsi $J = 0 \not\rightarrow J = 0$
$\Delta M_j = \pm 1, 0$	paitsi $M_j = 0 \not\rightarrow M_j = 0$, jos $\Delta J = 0$,

missä J = L + S.

Valintasääntöjä tarkasteltaessa ensimmäisenä kannattaa tarkastaa pariteetti laskemalla parittomien ℓ -kvattilukujen omaavien elektronien lukumäärät alku- ja lopputiloissa. Dipolitransitiossa pariteetti vaihtuu, koska \mathbf{r} on pariton funktio.

Viritystila voi purkautua myös esim. sähköisen kvadrupolitransition kautta ($\Delta L = \pm 2$) tai magneettisten dipoli-, kvadrupolijne. transitioiden avulla. Nämä purkautumiskanavat ovat kuitenkin tavallisesti useita kertalukuja hitaampia kuin sähköinen dipolitransitio. Niitä kutsutaankin myös kielletyiksi transitioiksi.

5. LASERVÄLIAINEIDEN ENERGIATASOT

Pääkohdat:

- molekyylien energiatasot: rotaatio-, vibraatio- ja elektroniset
- nesteistä: orgaaniset väriaineet (engl. dye)
- kiinteiden aineiden energiatasot ja viritykset: eristeet ja puolijohteet

5.1. MOLEKYYLIEN ENERGIATASOT JA SPEKTRIT

MOLEKYYLIEN ENERGIATASOT

Edellä on tarkasteltu lähinnä atomien elektronisia virityksiä esimerkkeinä kvantittuneista energiatasoista. Molekyyleillä on elektronisten viritysten lisäksi kvantittunutta rataatio- ja vibraatioenergiaa,

$$E_{total} = E_{electr} + E_{vib} + E_{rot}.$$
 (5.1)

MOLEKYYLIEN LUOKITTELU

N-atomisella molekyylillä on 3N vapausastetta, joista 3 liittyy translaatioon, 3 rotaatioon (lineaarisilla 2) ja 3N-6 vibraatioon (lineaarisilla 3N-5).

Yksinkertaisia molekyylejä on neljää päätyyppiä: lineaarisia, pallohyrriä, symmetrisiä hyrriä ja asymmetrisiä hyrriä. Nämä eroavat toisistaan päähitausmomenttiensa suuruuksien perusteella.

MOLEKYYLIEN ROTAATIOENERGIAT

Lineaarisen molekyylin rotaatioenergian klassinen lauseke on

$$E_{rot} = 1/2 I \omega^2 = L^2 / 2I,$$
 (5.2)

missä I on molekyylin hitausmomentti pyörimisakselinsa suhteen, ω on kulmanopeus ja L on liikemäärämomentti eli impulssimomentti. Impulssimomentti on kvantittunut

$$L^2 = J(J+1)\hbar^2$$
 (5.3)

kvanttiluvulla

$$J = 0, 1, 2, ...,$$
(5.4)

joten

$$E_{rot}^{J} = J(J+1) \hbar^2 / 2I = J(J+1) Bhc,$$
 (5.5)

missä

$$B = h / (8\pi^2 cI).$$
 (5.6)

Symmetrisen hyrrän rotaatioenergia

$$E_{rot} = J(J+1) Bhc + K^2(C-B) hc,$$
 (5.7)

riippuu kahdesta kvanttiluvusta J ja K, missä

$$B = h / (8\pi^2 c I_b), C = h / (8\pi^2 c I_c), \qquad (5.8)$$

sekä I_b ja I_c ovat molekyylin kaksi eri päähitausmomenttia.

Huom! Rotaatioliikkeessä ei ole nollapiste-energiaa.

Rotaatioviritykset voivat purkautua ja syntyä dipolitransition kautta vain, jos molekyylin rotaatioon liittyy oskilloiva dipolimomentti. Tällöin valintasäännöt ovat

$$\Delta J = 0, \pm 1 \text{ ja } \Delta K = \pm 1 \tag{5.9}$$

MOLEKYYLIEN VIBRAATIOENERGIA

Molekyylien pienet vibraatiot ovat hyvin tarkasti harmonista värähtelyä. kun molekyylin värähdysvapausasteiden ominaistaajuudet (resonanssit) ovat $v_1, v_2, ...,$ niin vibraatioenergia on

$$E_{vib} = (v_1 + 1/2) hv_1 + (v_2 + 1/2) hv_2 + ...,$$
 (5.10)

missä kvanttiluvut $v_i = 0, 1, 2, ...$

<u>Huom!</u> Klassinen ja kvanttimekaaninen harmoninen oskillaattori värähtelevät samalla taajuudella.

Huom! Vibraatioonn liittyy nollapiste-energia.

Dipolitransitiossa aktiivisiin vibraatiovirityksiin täytyy liittyä "värähtelevä dipolimomentti" ja siten yleensä molekyyliin pysyvä dipolimomentti. Harmonisten vibraatiotransitioiden dipolivalintasääntö on

$$\Delta v = \pm 1, \tag{5.11}$$

mutta epäharmonisuuksien vuoksi myös $\Delta v = \pm 2, \pm 3, ...$ ovat heikkoina mahdollisia.

Vapaiden molekyylien transitioissa muuttuvat tavallisesti sekä rotaatio- että vibraatiotilat samanaikaisesti edellä olleiden valintasääntöjen mukaisesti. Rotaatio–vibraatiotransitioissa on tapana nimetä ns. P-, Q- ja R-haarat J-kvanttiluvun mukaan seuraavasti

$$\Delta J = - \begin{vmatrix} +1 & P \\ 0 & Q \\ -1 & R \end{vmatrix}$$
(5.13)

Esim. CO₂-molekyyli.

MOLEKYYLIEN ELEKTRONISET ENEGIATASOT

Lineaaristen molekyylien impulssimomenttikvanttilukuja merkitään suraavasti

		0	1	2	3	
	$\Lambda =$	Σ	П	Δ	Φ	
	[L =	S	Ρ	D	F (atomit)]	
Dipolitransition valintasäännöt ovat						
	ΔΛ	\ =	0, ±	1	(5.15)	
$\Delta S = 0$			(5.16)			

FRANCK-CONDON PERIAATE

Elektroniset transitiot valitsevat alku- ja lopputilojen vibraatiotasot siten, että transitio voi tapahtua "vertikaalisesti". Tämä johtuu siitä, että ytimien liike on rajoittunutta ja hidasta elektronisiin transitioihin verrattuna.

EXCIMER-MOLEKYYLIT

Kaksi- tai kolmeatomiset ns. excimer-molekyylit, joita käytetään laserväliaineena, ovat perustilassaan epästabiileja tai heikosti sidottuja, mutta pysyviä elektronisesti viritettyinä. Tällaisia molekyylejä ovat mm. XeF, XeCl, KrF, ArF, HgBr, Xe₂, Ar₂ ja F₂.

5.2. VÄRIAINELIUOSTEN ENERGIATASOT

Orgaaniset "väriainemolekyylit", joita käytetään laserväliaineena ovat suuria ja monimutkaisia. Niissä on tietyssä paikassa valoa absorboiva ja emittoiva osa ns. kromofori (engl. chromophor).

Absorptio tapahtuu yleensä hieman lyhyemmällä aallonpituudella kuin emissio ja riippuu jonkin verran siitä millaisessa liuoksessa väriainemolekyylit ovat. Tyypilliset liuokset ovat vesi, alkoholit ja glykoli, ja konsentraatiot luokkaa 1/10000.

Väriainemolekyylit purkavat virityksensä säteilemällä yleensä varsin hyvällä "hyötysuhteella" (quantum yield), joka on lähellä 100 %.

Tyypillinen väriainemolekyylin energiatasokaavio käsittää singletti- ja triplettiosat, joiden väliset transitiot ovat hitaita.

5.3. KIINTEÄN AINEEN ENERGIATASOT – ERISTEET

Sopivin läpinäkyviin eristeaineisiin voidaan lasertoimintaa varten "liuottaa" tai upottaa ioneja, esim. $Cr^{3+} \rightarrow Al_2O_3$ ja $Nd^{3+} \rightarrow YAG$. Liuosolosuhteilla, esim. konsentraatio ja isäntäaineen (liuottimen) kiteisyys/amorfisuus, voidaan säätää mm. lasertransition ylätason elinaikaa ja muita viivanleveyteen vaikuttavia tekijöitä.

Amorfiset (lasit) isäntämateriaalit ovat halpoja ja helppoja valmistaa. Kiteiset aineet ovat taas kovia ja kestäviä, mutta niiden hallittu valmistaminen on vaikeaa. Kiteisillä materiaaleilla on myös suurempi lämmönjohtavuus ja tavallisesti paremmat optiset ominaisuudet. Tyypillisiä kiteisiä isäntämateriaaleja ovat oksidit kuten Al₂O₃ ja Y₂Al₅O₁₂.

Laseraktiiviset ionit ovat yleensä harvinaisia maametalleja, transitiometalleja tai aktinideja. Lasertransitiot tapahtuvat syvällä ionien sisäkuorilla.

KAPEAVIIVAISIA LASERVÄLIAINEITA

<u>Rubiini</u>

- Cr^{3+} : Al_2O_3 Cr^{3+} -ioneja n. 1.6×10^{19} cm⁻³ (Al_2O_3 , johon lisätty 0.05 % Cr_2O_3 , synteett. rubiini)
- kide tyypillisesti $5 10 \text{ mm} \times 5 20 \text{ cm}$
- voimakas absorptio $\lambda = 560$ nm, 100 nm levyisellä kaistalla
- lasertransitio λ = 694.3 nm (@ 300 K, 693.4 nm @ 77 K) Δv = 3.3 × 10¹¹ Hz, τ_u = 3000 µs

<u>Erbium</u>

- Er³⁺ : YAG
- Er³⁺ : lasi
- $\lambda = 1.54 \ \mu m$ ja $\lambda = 2.9 \ \mu m$

LEVEÄKAISTAISIA LASERVÄLIAINEITA

Leveällä aallonpituusalueella säteileviä laserväliaineita voidaan käyttää viritettävissä lasereissa, vrt. väriainelaserit. Leveäkaistaisuus johtuu elektronisten tilojen ja fononien vuorovaikutuksesta. Siitä tulee nimitys vibroniset transitiot.

<u>Aleksandriitti</u>

- Cr^{3+} : BeAl₂O₄
- rubiinin kaltainen
- 3-tasoisena $\lambda = 680.4$ nm
- 4-tasoisena viritettävä $\lambda = 701 818$ nm, $\tau_u = 260 \ \mu$ s
- pumppaus $\lambda = 380 630$ nm

Neodyymi : YAG tai lasi

- Nd³⁺ : YAG, max konsentraatio 1.0 1.5 %
- YAG hyvä lämmönjohde max. kiteen koko n. 3 cm × 15 cm
- lasertransitio $\lambda = 1.0641 \ \mu\text{m}, \Delta v = 1.2 \times 10^{11} \ \text{Hz}, \ \tau_u = 230 \ \mu\text{s}$
- Nd³⁺ : lasi, leveämpi viiva, $\Delta v = 1.2 \times 10^{12}$ Hz
- lasertransitio $\lambda = 1.054 1.062 \ \mu\text{m}, \ \tau_u = 300 \ \mu\text{s}$
- pumppaus: Kr-kaarilamppu, GaAs-LED, ...
- myös Nd^{3+} : Cr^{3+} : GSGG ja Nd^{3+} : YLF

<u>Titaanisafiiri</u>

- eniten käytetty viritettävä kiinteän aineen laser
- Ti^{3+} : Al₂O₃, Ti-pitoisuus 0.1 %
- kiteen pituus tyypillisesti 2 – 10 mm
- voimakas absorptio $\lambda = 560 \text{ nm}, 100 \text{ nm}$ levyisellä kaistalla
- $\label{eq:lasertransitio} \begin{array}{l} \lambda = 660 \text{ nm} \\ 1.18 \ \mu\text{m}, \ \Delta\lambda = 400 \ \text{nm}, \\ \Delta\nu = 1.5 \times 10^{14} \ \text{Hz}, \\ \tau_u = 3.8 \ \mu\text{s} \end{array}$
- τ_u niin lyhyt, että salalamput eivät hyviä pumppaukseen, käytetään esim. Ar⁺-laseria tai Nd-laseria taajuuskahdennettuna

Kromi–LiSAF, kromi–LiCaF

- Cr³⁺ : LiSrAIF
- lasertransitio $\lambda = 800$ nm 1.05μ m, $\Delta \lambda = 250$ nm $\Delta v = 9 \times 10^{13}$ Hz, $\tau_u = 67 \mu$ s
- pumppaus salamalampuilla ja esim. puolijohdelasereilla
- Cr³⁺ : LiCaF
- lasertransitio $\lambda = 700$ nm 900 nm, $\Delta\lambda = 200$ nm $\tau_u = 190~\mu\text{s}$

5.4. PUOLIJOHTEEN ENERGIATASOT

Puolijohteet ovat tärkeimpiä lasermateriaaleja nykypäivän elektroniikan kannalta. Niitä käytetään massiivisesti tiedon tallennuksessa/lukemisessa ja siirtämisessä sekä viihde-elektroniikassa.

Puolijohteiden lasertoiminnan kannalta tärkeät energiatasot ovat elektronisia virityksiä. Elektronien aaltofunktiot jaksollisessa kiteessä ovat muotoa

$$\psi_{\mathbf{k}} = C \, \varphi \, \mathbf{e}^{\mathbf{i}\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} \tag{5.17}$$

ja alimmat ominaisenergiat johtavuuskaistassa (engl. conduction band) likipitäen muotoa

 $E_k^{c} = \hbar^2 k^2 / 2m_c$, (5.23)

missä

 $\hbar k = p$ (5.20)

on elektronin liikemäärää vastaava suure, kideimpulssi, ja $m_{\rm c}$ on elektronin effektiivinen massa.

Valenssikaistassa (engl. valence band) energiat ovat muotoa

 $E_k^{~v}~=~\hbar^2 k^2$ / $2m_v$,

missä m_v on aukon effektiivinen massa, $m_v < 0$.

Puolijohteen elektroniset virityk-

set ovat elektroni–aukkopareja, jotka syntyvät elektronin siirtyessä valenssikaistan yläreunasta johdekaistan alareunaan. Puolijohteen alimmat elektroniset viritykset tapahtuvat siis valenssikaistan ja johtavuuskaistan välisen raon (engl. band gap) yli. Raon leveys riippuu materiaalista, esim.

Si: $E_G = 1.1 \text{ eV}$ ja GaAs: $E_G = 1.55 \text{ eV}$, ja se määrää virityksen vähimmäisenergian.

Viritys voi purkautua elektronin ja aukon rekombinaationa, jolloin energia vapautuu säteilynä tai fononina (lämpönä) tai molempina.

SUORA- JA EPÄSUORARAKOISET PUOLIJOHTEET

Jos puolijohteen johtavuuskaistan alareuna ja valenssikaistan yläreuna sattuvat saman aaltovektorin kohdalle, sanotaan, että kaistarako on suora (engl. direct). Muussa tapauksessa se on epäsuora (engl. indirect).

Suorarakoisessa puolijohteessatapahtuvaan rekombinaatioon ei liity elektronin aaltovektorin ja siten liikemäärän muutosta. Jos taas transitio on epäsuora, on liikemäärän säilymiseksi transitiossa synnyttävä (tai hävittävä) myös fononi. Tähän liittyy energian vaihtoa, yleensä häviötä, ja siten epäsuora transitio ei ole edullinen säteilyn synnyttämiseksi.

Piin kaistarako esim. on epäsuora, mutta GaAs:n taas suora. Rekombinaatio GaAs:ssa ($E_G = 1.55$ eV) tuottaa säteilyä aallonpituudella $\lambda = 0.8$ µm. TILATIHEYS (engl. density-of-states, DOS)

ITSEISPUOLIJOHTEET JA SEOSTUS

Itseispuolijohteessa (engl. intrinsic semiconductor) ei ole epäpuhtauksia (engl. impurity) tai seostusta (engl. doping) eikä kidevirheitä (engl. defect). Sen varauksenkuljettajakonsentraatio riippuu vain lämpötilasta (ellei muita viritysmekanismeja (esim. fotonit) ole läsnä) ja hyvin alhaisissa lämpötiloissa se on eriste.

Seostamalla saadaan puolijohteeseen runsas ja lämpötilasta miltei riippumaton varauksenkuljettajakonsentraatio.

Myötäsuuntaisella jännitteellä liitospinnan yli saadaan varauksenkuljettajia jatkuvasti liitosalueelle ja siten syntymään jatkuva rekombinaatioprosessi.

PN-LIITOKSEN REKOMBINAATIOSÄTEILY

Puolijohteessa syntyvää elektronien ja aukkojen rekombinaatiosäteilyä voidaan käyttää lasertoiminnassa, kunhan viritysmekanismi (pumppaus) saadaan tehokkaasti toteutetuksi. Elektroneja ja aukkoja on tuotettava paljon samalle alueelle. Tämä saadaan toteutetuksi pn-liitoksella, jossa voidaan käyttää hyväksi p-tyypin ja n-tyypin puolijohteiden suuria h⁺- ja e⁻-konsentraatiota liitospinnan läheisyydessä. Pienintä virrantiheyttä, jolla lasertoimintaan riittävä rekombinaationopeus voidaan synnyttää, sanotaan kynnysvirrantiheydeksi (engl. threshold current density).

Tällaisessa ns. homoliitoksessa tapahtuvassa rekombinaatiossa haittana on syvä (tai paksu) alue, jossa rekombinaatio tapahtuu. Siitä aiheutuu paljon säteilemätöntä rekombinaatiota ja lämmönmuodostusta.

HETEROLIITOSREKOMBINAATIO

Ns. heteroliitoksella voidaan rajoittaa rekombinaatioalueen paksuutta ja siten vähentää lämmön tuottoa. Heteroliitoksessa käytetään puolijohteita, joiden kaistarako on erilainen, ja lisäksi useita kerroksia. Liitospintoja, joissa taitekerroin muuttuu voidaan käyttää myös ohjaamaan syntyvää säteilyä, ns. "index guiding".

Jos kerrosrakenteiden paksuudet ovat vain nanometrien luokkaa, voidaan niitä käyttää loukkuunnuttamaan varauksenkuljettajat kvantittuneisiin tiloihin. Tällaisia yhdessä dimensiossa kvantittuneita tiloja synnyttäviä kerroksellisia rakenteita sanotaan kvanttikaivoiksi (engl. quantum well).

AALLONPITUUDEN SÄÄTÄMINEN SEOKSIEN AVULLA

Ns. kolmen aineen ternäärisillä seoksilla voidaan säätää kaistaraon leveyttä ja siten syntyvän säteilyn allonpituutta.

<u>Esim.</u>

 $GaAs \rightarrow Al_xGa_{1-x}As \rightarrow AlAs$

 $1.55 \text{ eV} \rightarrow \rightarrow \rightarrow 2.15 \text{ eV}$

6. SÄTEILY JA LÄMPÖTASAPAINO

Pääkohdat:

- · viritystilojen populaatiot lämpötasapainossa
- mustan kappaleen säteily
- Einsteinin kertoimet

6.1. LÄMPÖTASAPAINO

Lämpötasapainossa lämpöenergiaa ei siirry suljetun systeemin osista toisiin. Tällöin lämpötila on vakio koko systeemissä. Mikäli systeemi ei ole lämpötasapainossa, lämpöä siirtyy erilaisilla mekanismeilla: johtuminen (engl. conduction), kulkeutuminen (engl. convection) ja säteily (engl. radiation).

6.2. LÄMPÖSÄTEILY

Lämpötasapainossa olevan hiukkasjoukon (esim. atomit) energiat noudattavat Boltzmannin jakautumaa

$$f_i(E_i) = C_1 g_i \exp(-E_i / kT),$$
 (6.1)

missä g_i on energiatason E_i statistinen paino (degeneraatio) ja Boltzmannin vakio $k=8.6164\times 10^{-5}$ eV/K. Normitusvakio C_1 valitaan siten, että

$$\Sigma_i f_i = 1. \tag{6.2}$$

Jos hiukkasia on N kappaletta, on diskreettien energiatasojen $E_{\rm i}$ populaatiot

$$N_i = f_i N.$$
 (6.4)

Jos energiajakautuma on (kvasi)jatkuva, on jakautumafunktio

$$g(E) dE = C_2 \exp(-E / kT) dE,$$
 (6.5)

missä C2 valitaan siten, että

$$\int_0^\infty g(E) \, dE = 1, \tag{6.6}$$

josta seuraa, että

$$g(E) = 1/kT \exp(-E/kT).$$
 (6.7)

Mikäli systeemin tilatiheys on vakio,

$$N(E) dE = N/kT \exp(-E / kT) dE.$$
 (6.9)

Tästä seuraa, että energiatilojen E_1 ja E_2 populaatioiden suhde on

$$N_2/N_1 = g_2/g_1 \exp[-(E_2-E_1)/kT],$$
 (6.10)

ja mikäli jatkuvan jakautuman tilatiheys on vakio,

$$N(E_2)/N(E_1) = \exp[-(E_2-E_1)/kT].$$
 (6.11)

Esim. Punahehku ja valkoinen valo.

STEFAN-BOLTZMANNIN LAKI

Kappaleen lämpötilassa T säteilemä teho pinta-alayksikköä kohti (W/m²) on

$$I = e_M \sigma T^4$$
, (6.15)

missä e_M on materiaalin emissiviteetti $(0 < e_M < 1)$ ja $\sigma = 5.67 \times 10^{-8}$ Wm⁻²K⁻⁴ on Stefan–Boltmannin vakio.

Kappaleen lämpötilassa T säteilemän tehon aallonpituusjakautumassa on maksimi aallonpituudella λ_m , jolle on voimassa

$$\lambda_{\rm m} T = 2.898 \times 10^{-3} \, {\rm mK}.$$

Tämä on Wienin (6.16) (siirtymä)laki.

Lämpötasapainossa kappaleen säteilemä ja absorboima teho ovat yhtäsuuria. Siitä seuraa, että kappale, joka absorboi hyvin, myös emittoi hyvin, samassa suhteessa.

6.3. MUSTAN KAPPALEEN SÄTEILY

Mustan kappaleen säteilyn energian taajuusjakautuma saadaan tarkastelemalla seisovia sähkömagneettisia aaltoja onkalossa. Tarkastellaan yksinkertaisuuden vuoksi suoran särmiön muotoista onkaloa, jonka mitat ovat L_x , L_y ja L_z . Tällöin seisovien aaltojen aaltovektoreiden k komponentit määrää ehto

$$n_i (\lambda_i/2) = L_i \implies k_i L_i = n_i \pi, \qquad (6.19)$$

missä i = x, y, z ja n_i on kokonaisluku.

Lasketaan kuinka monta k-pistettä (moodia) sisältyy k-säteisen pallon yhteen oktanttiin k-avaruudessa. Tiettyyn lyhimpään aallonpituuteen λ saakka

 $M = 1/8 \ 4\pi/3 \ n_x \ n_y \ n_z$

Vastaavaan suurimpaan taajuuteen $\nu=c/\lambda$ saakka moodien tiheys (tilavuutta $\rm V$ kohti) on

(6.22)

$$\rho(\mathbf{v}) = 2M / V = 8\pi v^3 / 3c^3.$$
 (6.23)

Moodeja taajuusalueella dv on

$$d\rho(v) / dv = 8\pi v^2 / c^3.$$
 (6.24)

Olettamalla, että lämpötilassa T moodin energia on jatkuvasta jakautumasta laskettuna keskimäärin $\langle E \rangle = kT$, saadaan energiatiheys

$$u(v) = 8\pi v^2 / c^3 kT.$$
 (6.25)

Tämä on Rayleigh–Jeansyhtälö, joka johtaa ns. ultraviolettikatastrofiin: säteilyn energia kasvaa rajatta taajuuden kasvaessa. Ultraviolettikatastrofin välttämiseksi Planck kvantitti moodien energian

$$1/kT e^{-E/kT} \rightarrow C e^{-E_m/kT} = C e^{-mhv/kT} = f_m.$$
 (6.26)

Normitus

$$\Sigma_{m=0}^{\infty} f_m = 1$$
 (6.27)

antaa kertoimeksi

$$C = 1 - hv/kT$$
, (6.28)

jolloin

$$\langle E \rangle = \Sigma_{m=0}^{\infty} E_m f_m = \Sigma_{m=0}^{\infty} mh\nu e^{-mh\nu/kT}$$

= $h\nu / (e^{h\nu/kT} - 1).$ (6.31)

Tästä saadaan energiatiheyden jakautumafunktioksi nyt

$$u(v) = 8\pi hv^3 / c^3(e^{hv/kT} - 1),$$
 (6.32)

mikä noudattaa täsmälleen kokeellisesti havaittua jakautumaa.

Onkaloon tehty "reikä" absorboi kaiken siihen osuvan säteilyn, minkä vuoksi se on hyvä malli ns. "mustalle kappaleelle". Siten lämpötasapainossa ympäristönsaä kanssa mustan kappaleen säteilyn energiatiheys on yht. (6.32) mukainen. Planckin jakautumaa noudattavaa säteilyä sanotaankin mustan kappaleen säteilyksi.

Säteilyn intensiteetti (teho / pa.yks.) on

$$u(v) = c u(v)$$
 (6.35)

ja mustan pinnan puoliavaruuteen säteilemä teho pintaalayksikköään kohti on

$$I_{BB}(v) = 1/4 c u(v).$$
 (6.37)

6.4. ABSORPTIO JA STIMULOITU EMISSIO

Tarkastellaan seuraavassa fotonin indusoimaa eli stimuloimaa viritystilan purkautumista ja toisen fotonin emissiota. Fotonin absorptiohan on aina tavallaan fotonin itsensä indusoima.

Tarkastelu perustuu tasapainotiloja koskevaan ns. mikroskooppisen tasapainon periaatteeseen (engl. principle of detailed balance tai priciple of microscopic reversibility).

MIKROSKOOPPISEN TASAPAINON PERIAATE

Mikroskooppisen tasapainon periaate koskee dynaamisia tasapainotiloja. Sen mukaan tasapainossa olevassa systeemissä transitioita tiettyyn (mikroskooppiseen) tilaan tapahtuu tietyssä ajassa yhtä paljon kuin transitioita pois tästä tilasta. Laajennettuna voidaan vielä sanoa, että tietyllä mekanismilla tapahtuvien transitioiden lukumäärä on sama kuin käänteisellä tai vastakkaisella mekanismilla tapahtuvien transitioiden lukumäärä.

EINSTEININ KERTOIMET

Sovelletaan mikroskooppisen tasapainon periaatetta fotonien ja esim. atomien viritystilojen tasapainotilaan, ja tarkastellaan kahden tason E_u ja E_ℓ tapausta.

Spontaani emissio, stimuloitu emissio ja (stimuloitu) absorptio ovat tasapainossa, jonka seurauksena tilojen miehitykset ovat Boltzmannin jakautuman mukaiset

$$N_{u} / N_{\ell} = g_{u}/g_{\ell} \exp[-(E_{u}-E_{\ell})/kT]$$
$$= g_{u}/g_{\ell} \exp[-(\Delta E_{u\ell})/kT] \quad (6.45)$$

Stimuloidun ja spontaanin emission suhde on

$$B_{u\ell}(v) u(v) / A_{u\ell}(v) = 1 / (e^{hv/kT} - 1),$$
 (6.56)

mikä on tavallisesti hyvin pieni, koska hv >> kT. Lasertoimintaa varten tämä suhde on kasvatettava välianeessa ykköstä paljon suuremmaksi.

<u>Esim.</u> He–Ne-laserin ($\lambda = 632.8$ nm) ulostuloteho on 1.0 mW ja säteen halkaisija 1.0 mm. Säde tulee ulos osittain läpäisevästä peilistä, jonka heijastavuus on 99% ja läpäisy 1%. Mikä on suhde $B_{u\ell}(v) u(v) / A_{u\ell}(v)$ laserväliaineessa ja mikä on sitä vastaava lämpötila?

Siten saadaan

$$A_{u\ell}(v) = 8\pi h v^3 / c^3 B_{u\ell}(v)$$
 (6.54)

 $g_{\ell} B_{\ell u}(v) = g_{u} B_{u\ell}(v).$ (6.55)