

Inngangur

- Hér verður fjallað um ákvörðun kristallagerða.
- Ákvörðun kristallagerða er framkvæmd með því að skoða bylgjubognun á geisla sem beint er að kristallinum
- Geislinn getur verið Röntgengeisli (X-ray), nifteindageisli eða rafeindageisli



$$E = h\nu \approx 10^4 \text{ eV}$$

Röntgengeislar

• Rafeindum geislað út frá bakskauti í lofttæmi og hraðað þ. a. þær hafa háa hreyfiorku er þær lenda á forskautinu



- X-ray tube
- Við áreksturinn myndast Röntgengeisli



þar sem V er hröðunarspenna og bylgjulengdin er

$$\lambda_0 = \frac{12.3}{V[\text{kV}]}$$



- Útgeislunarróf röntgenlampa með kopar og mólýbden skotmörkum og hröðunarorku 40 kV.
- Útgeislunin samanstendur af samfelldri bremsstrahlung geislun og einkennandi K_α tvístigi við λ₁ = 0.15056 nm and λ₂ = 0.154439 nm, fyrir kopar og λ₁ = 0.07093 nm and λ₂ = 0.071359 nm fyrir mólýbden. Að auki er svo K_β-lína sem samanstendur af nokkrum undirlínum við λ_β = 0.1396 nm fyrir kopar og 0.06323 nm fyrir mólýbden.





- Ísogsbrún Ni er miðja vegu milli K_β og K_α línanna frá kopar
- K_{β} línan skerðist því verulega á meðan K_{α} línan fer nánast óbreytt í gegn
- Fyrir aðrar bylgjulengdir eru valdar viðeigandi síur

Röntgengeislar

- Röntgengeisli sem fer um efni fer að hluta í gegn og verður fyrir ísogi að hluta
- Tilraunir sýna að hlutfallsleg deyfing Röntgengeisla sem fer um efni er gefin með

$$-\frac{dI}{I} = \mu dx$$

þar sem μ er línulegur ísogsstuðull

• Styrkur geislans er

$$I = I_0 \exp(-\mu x)$$

þar sem I_0 er upphafsstyrkur geislans og x er vegalengdin sem geislinn fer og μ er ísogsstuðull

Lögmál Bragg

- Þegar einlitum Röntgengeisla er beint að yfirborði kristalls er honum endurvarpað
- Þessi speglun á sér þó aðeins stað við tiltekin innfallshorn, sem eru háð bylgjulengdinni og grindarföstum kristallsins
- Litið er á kristallinn sem samsíða plön atóm plön
- Innkomandi geisla er speglað (e. reflected) frá þessum plönum



Frá Omar (1975)



$$\Delta = \overline{AB} + \overline{BC} - \overline{AC'} = 2\overline{AB} - \overline{AC'}$$

Lögmál Bragg

- Ef AB = BC þá erum við að gera ráð fyrir að speglunin sé specular,
 þ. e. innfallshorn sé hið sama og útfallshorn
- Þegar fjarlægð milli plana er d þá sést að

$$\overline{AB} = \frac{d}{\sin\theta}$$

og

$$\overline{AC'} = \overline{AC}\cos\theta = \frac{2d}{\tan\theta} \times \cos\theta$$

þar sem θ er hornið á milli innkomandi geisla og speglandi plans

• Þetta gefur

$$2d\sin\theta = n\lambda$$

sem er lögmál Bragg



Lögmál B	ragg	
	(420) (400) (222) (400) (222) (400) (222) (400) (222) (400) (222) (400) (222) (400) (222) (400) (20) (20) (111)	

- Hornin sem þannig ákvarðast af d og λ eru einu hornin þar sem speglun á sér stað
- Bylgjubeygja (e. diffraction) er aðeins möguleg ef

 $\lambda < 2d$

- Myndin sýnir endurvarpsstyrk frá KBr kristalli
- Endurvarpstoppar eru merktir viðeigandi plönum

- Bylgjubognun má skipta í tvo þætti:
 - Tvístrun (e. scattering) með einstökum atómum
 - Víxlverkun milli tvístaðra bylgja
- Hvers vegna tvístrar atóm Röntgengeisla?
- Rafeindirnar umhverfis atómin verða fyrir hröðun vegna rafsviðsins í geislanum
- Hröðun leiðir til útgeislunar
- Rafeindir draga orku út úr geislanum og tvístra í allar áttir
- Rafeindaskýið tvístrar geislanum og taka verður tillit til mismunandi svæða innan þessa skýs





- Gerum ráð fyrir einni rafeind
- Planbylgja

$$u = A \exp\left[j(\mathbf{k}_0 \cdot \mathbf{r} - \omega t)\right]$$

lendir á rafeindinni þar sem A er útslag, k₀ er bylgjuvigur ($k_0 = 2\pi/\lambda$) og ω er horntíðni

• Tvístraða sviðið er kúlubylgja

$$u' = f_{\rm e} \frac{A}{D} \exp\left[j(kD - \omega t)\right]$$

þar sem f_e er tvístrunar lengd (e. scattering length) rafeindarinnar og D er fjarlægðin frá refind til mælistaðar

- k er bylgjutala tvístruðu bylgjunnar og $|k_0| = |k|$
- Útslag tvístruðu bylgjunnar fellur með fjarlægð

$$\propto \frac{1}{D}$$

sem gildir fyrir allar kúlubylgjur



- Gerum ráð fyrir að innkomandi bylgja falli á tvær rafeindir
- Þá geisla rafeindirnar báðar kúlubylgju þ. a.

$$u' = f_{e} \frac{A}{D} \left\{ \exp\left[j(kD)\right] + \exp\left[j(kD+\delta)\right] \right\}$$

þar sem δ er fasamunur á bylgju frá rafeind 1 og rafeind 2.

• Gerum ráð fyrir að D sé stórt



• Út frá myndinni sjáum við

$$\delta = (\overline{P_1 M} - \overline{P_1 N}) \frac{2\pi}{\lambda} = (\mathbf{r} \cdot \mathbf{S} - \mathbf{r} \cdot \mathbf{S}_0) k$$

þar sem r er vigur radíi á rafeind 2 frá rafeind 1 og S_0 og S eru einingavigrar í innkomandi og tvístrunar stefnu

$$\delta = \mathbf{r} \cdot \mathbf{s} \tag{1}$$

og tvístrunarvigurinn s er

$$\mathbf{s} = k(\mathbf{S} - \mathbf{S}_0) = \mathbf{k} - \mathbf{k}_0$$



• Styrkur tvístrunarvigurssins er gefinn með

 $s = 2k\sin\theta$

þar sem θ er hálft tvístrunarhornið

• Ef jöfnu (1) er stungið inn fyrir δ þá er

$$u' = f_{e} \frac{A}{D} \exp\left[j(kD)\right] \left\{1 + \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r})\right]\right\}$$

þegar gert er ráð fyrir að rafeind 1 sé upphafspunktur hnitakerfisins

• Almennt má rita

$$u' = f_{e} \frac{A}{D} \exp\left[j(kD)\right] \left\{ \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_{1})\right] + \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_{2})\right] \right\}$$

þar sem \mathbf{r}_1 og \mathbf{r}_2 eru vigrar sem tákna rafeindir 1 og 2

• Ef rafeindirnar eru margar þá má rita almennt

$$u' = f_{e} \frac{A}{D} \exp\left[j(kD)\right] \sum_{l} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_{l})\right]$$

þar sem \mathbf{r}_l er vigur til l-tu rafeindarinnar og summan er tekin yfir allar rafeindir

• Tvístrunarlengd fyrir kerfið í heild er nú

$$f = f_{\rm e} \sum_{l} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_l)\right]$$

• Styrkur tvístraða geislans er þá

$$I \sim |f|^2 = f_{\rm e}^2 \left| \sum_l \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_l)\right] \right|^2$$

• Tvístrunarlengd rafeindar er vel þekkt úr rafsegulfræði sem

$$f_{\rm e} = \left\{ (1 + \cos^2 2\theta)/2 \right\}^{1/2} r_{\rm e}$$

þar sem $r_{\rm e}$ er sígildur radíi rafeindar $\sim 10^{-15}~{\rm m}$

 Beitum ofangreindu á frjálst atóm – þar sem rafeindirnar eru í samfelldu skýi þ. a.

$$f_{\rm e} \sum_{l} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_{l})\right] \longrightarrow f_{\rm e} \int \rho(\mathbf{r}) \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r})\right] d^{3}\mathbf{r}$$

þar sem $\rho(\mathbf{r})$ er þéttleiki skýsins og tegrið er tekið yfir atómið

• Tvístrunarstuðull atóms (e. atom scattering factor) er þá skilgreindur

$$f_{\rm a} = \int \rho(\mathbf{r}) \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r})\right] d^3 \mathbf{r}$$

sem er einingalaus stærð



• Ef $\rho({\bf r})$ er kúlusamhverft þá er

$$f_{\rm a} = \int_0^R 4\pi r^2 \rho(\mathbf{r}) \frac{\sin sr}{sr} d\mathbf{r}$$

þar sem R er radíi atómsins

- Tvístrunarstuðullinn f_a er háður tvístrunarhorninu þar sem $s = 2k \sin \theta$, sem kemur til af þættinum $(\sin sr)/sr$ undir tegrinu
- Bylgjulengd sveiflunnar er í öfugu hlutfalli við s, og því tíðari sem sveiflan er, styttri bylgjulengd, því minna er f_a, vegna víxlverkana frá ólíkum stöðum frá rafeindaskýinu
- Munum að $s = 2k \sin \theta$, svo að ef tvístrunarhornið stækkar, þá stækkar s og tvístrunarstuðull atóms f_a fellur

• Sértilfellið þegar s=0 og $\theta=0$ gefur

$$\frac{\sin sr}{sr} \longrightarrow 1$$

svo að

$$f_{\rm a} = \int_0^R 4\pi r^2 \rho(r) dr$$

og tegrið er heildarfjöldi rafeinda atómsins, eð
a ${\cal Z}$

• Þar með er

$$f_{\rm a}(\theta=0)=Z$$

og þá fyrir kolefni

$$f_{\rm a}(\theta=0)=6$$

• Skilgreinum tvístrunarstuðul frá kristalli sem

$$f_{\rm cr} = \sum_{l} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{r}_l)\right]$$

þar sem summan nær yfir allar rafeindir í kristallinum

- Þessari summu má skipta upp í
 - allar rafeindir á einu atómi
 - öll atóm í kristalli
- Þannig að

$$f_{\rm cr} = \sum_l f_{\rm al} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{R}_l)\right]$$

þar sem \mathbf{R}_l er staða l-ta atómsins og f_{al} er tilsvarandi atóm stuðull

• Skilgreinum geometrical structure factor F sem

$$F = \sum_{i} f_{ai} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \delta_{i})\right]$$

þar sem summan er yfir öll atóm í grindareiningu og δ_i er staðsetning i-ta atómsins

• Á sama hátt er skilgreindur formstuðull grindar

$$S = \sum_{l} \exp\left[j(\mathbf{s} \cdot \mathbf{R}_{l}^{(c)})\right]$$

og $\mathbf{R}_{l}^{(c)}$ er staðsetning *l*-tu grindareiningar

• Þá er

$$f_{\rm cr} = FS$$



• Ef summan er framkvæmd fæst

$$S = \frac{\sin\left[\left(\frac{1}{2}\right)N\mathbf{s} \cdot \mathbf{a}\right]}{\sin\left[\left(\frac{1}{2}\right)\mathbf{s} \cdot \mathbf{a}\right]}$$

eða

$$S^{2} = \frac{\sin^{2}\left[\left(\frac{1}{2}\right)N\mathbf{s} \cdot \mathbf{a}\right]}{\sin^{2}\left[\left(\frac{1}{2}\right)\mathbf{s} \cdot \mathbf{a}\right]}$$

og lotan er

 $\mathbf{s} \ \cdot \mathbf{a} = 2\pi$

og við

 $\mathbf{s} \cdot \mathbf{a} = 2\pi h$

þar sem h er heil tala og þá er

$$S^2 = N^2$$



• Skoðum þetta fyrir þrívíða grind

$$\mathbf{R}^{(c)} = l_1 \mathbf{a} + l_2 \mathbf{b} + l_3 \mathbf{c}$$

þar sem a, b og c eru grunnvigrar

$$S = \sum_{l_1, l_2, l_3} \exp\left[j\mathbf{s} \cdot (l_1\mathbf{a} + l_2\mathbf{b} + l_3\mathbf{c})\right]$$

eða

$$S = \left(\sum_{l_1} \exp\left[j\mathbf{s} \cdot l_1\mathbf{a}\right]\right) \left(\sum_{l_2} \exp\left[j\mathbf{s} \cdot l_2\mathbf{b}\right]\right) \left(\sum_{l_3} \exp\left[j\mathbf{s} \cdot l_3\mathbf{c}\right]\right)$$

• Sem er margfeldi þriggja einvíðra grinda, þ. a.

 $\mathbf{s} \cdot \mathbf{a} = h2\pi$

$$\mathbf{s} \cdot \mathbf{b} = k2\pi$$

 $\mathbf{s} \cdot \mathbf{c} = l2\pi$

þar sem h, k,og l eru heiltölur



Nykurgrindin og Röntgengreining

• Með grunnvigrana a, b og c má skilgreina vigra a*, b* og c* með

$$\mathbf{a}^* = \frac{2\pi}{\Omega_c} (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) \text{ og } \mathbf{b}^* = \frac{2\pi}{\Omega_c} (\mathbf{c} \times \mathbf{a}) \text{ og } \mathbf{c}^* = \frac{2\pi}{\Omega_c} (\mathbf{a} \times \mathbf{b})$$

þar sem

$$\Omega_{\mathbf{c}} = \mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} \times \mathbf{c})$$

er rúmmál grindareiningar

• Þessir vigrar mynda grunn fyrir nýja grind

$$G_n = n_1 \mathbf{a}^* + n_2 \mathbf{b}^* + n_3 \mathbf{c}^*$$

þar sem n_1 , n_2 og n_3 eru heiltölur



Nykurgrindin og Röntgengreining



Frá Omar (1975)

• Einnig

 $\mathbf{a}^* \cdot \mathbf{b} = \mathbf{a}^* \cdot \mathbf{c} = 0$ $\mathbf{b}^* \cdot \mathbf{a} = \mathbf{b}^* \cdot \mathbf{c} = 0$ $\mathbf{c}^* \cdot \mathbf{a} = \mathbf{c}^* \cdot \mathbf{b} = 0$

vegna

$$\mathbf{a}^* \cdot \mathbf{a} = \frac{2\pi}{\Omega_c} \underbrace{(\mathbf{b} \times \mathbf{c}) \cdot \mathbf{a}}_{\Omega_c} = 2\pi$$






- Nykurgrindin er líka grind sem hefur snúningssamhverfu og slíkt nykurgrindin hefur sömu snúningssamhverfu og raungrindin
- Nykurgrindin þarf ekki að hafa sömu Bravais grindina og raungrindin
- Sem dæmi þá er sc
 grind líka sc grind í nykurrúminu, en grindarfasti a verður
 $2\pi/a$ í nykurrúminu
- Nykurgrind bcc er fcc grind
- Nykurgrind monoclinic, triclinic ... og hexagonal grinda er monoclinic, triclinic... og hexagonal



- Grindareininging fyrir nykurgrindina er valin á tiltekinn hátt
- Drögum vigrana sem tengja upphafspunktinn við nálæga grindarpunkta
- Þá drögum við beinar línur hornrétt á þessa vigra á þá miðja
- Svæðið innan þessara lína, rétthyrningurinn A á myndinni er grindareiningin sem nefnd er **fyrsta Brillouin svæðið**
- \Rightarrow Dæmi 3.2.



- Brillion svæðið (e. Brillion zone (BZ)) er gilt sem grindareining, og uppfyllir allar kröfur þar um
- Grindarpunkturinn fellur nákvæmlega í miðju svæðisins
- Ef fyrsta BZ er nú hliðrað með öllum vigrum G_n má ná öllu nykurrúminu
- Brillion svæði fyrir 3-víða grind má fá fram á svipaðan hátt
- Wigner-Seitz einingargrind nykurgrindar er þekkt sem fyrsta Brillion svæði









- Grindarvigrarnir eru skornir af hornréttum plönum og BZ er minnsta rúmmál sem afmarkast af þessum plönum
- Einfaldasta tilfellið er sc
 grind, þá er BZ teningur af breidd $2\pi/a$ með miðju í upphaf
spunkti
- Við sjáum að nú gildir

$$\sum_{l=1}^{N} \exp\left(j\mathbf{A} \cdot \mathbf{R}_{l}\right) = N\delta_{\mathbf{A},\mathbf{G}_{n}}$$

þar sem \mathbf{A} er einhver vigur og N er fjöldi grindareininga í kristallinum

- Summan eyðist nema þar sem A er jafn vigri G_n í nykurgrindinni
- Þegar vigurinn er jafn G_n , þá gefur summan N

• Skoðum fyrst $\mathbf{A} = \mathbf{G}_n$ til að meta $\mathbf{A} \cdot \mathbf{R}_l$ setjum

$$\mathbf{A} = \mathbf{G}_n = n_1 \mathbf{a}^* + n_2 \mathbf{b}^* + n_3 \mathbf{c}^*$$

og

$$\mathbf{R}_l = l_1 \mathbf{a} + l_2 \mathbf{b} + l_3 \mathbf{c}$$

þá er

$$\mathbf{A} \cdot \mathbf{R}_{l} = \mathbf{G}_{n} \cdot \mathbf{R}_{l} = (n_{1}\mathbf{a}^{*} + n_{2}\mathbf{b}^{*} + n_{3}\mathbf{c}^{*}) \cdot (l_{1}\mathbf{a} + l_{2}\mathbf{b} + l_{3}\mathbf{c}) = (n_{1}l_{1} + n_{2}l_{2} + n_{3}l_{3})2\pi$$

en $\mathbf{a}^* \cdot \mathbf{a} = 2\pi$ og $\mathbf{a}^* \cdot \mathbf{b} = 0$ þannig að þættirnir í summunni eru

 $\exp\left(jm2\pi\right)$

þar sem m er heiltala eru því 1

• Þar sem $\mathbf{A} \neq \mathbf{G}_n$ þá er summan

$$\sum_{l_1,l_2,l_3} \exp\left[j\mathbf{A} \cdot (l_1\mathbf{a} + l_2\mathbf{b} + l_3\mathbf{c})\right]$$

eða

$$\left(\sum_{l_1} \exp\left[j\mathbf{A} \cdot l_1\mathbf{a}\right]\right) \left(\sum_{l_2} \exp\left[j\mathbf{A} \cdot l_2\mathbf{b}\right]\right) \left(\sum_{l_3} \exp\left[j\mathbf{A} \cdot l_3\mathbf{c}\right]\right)$$

eða

$$\frac{\sin^2(N_1\mathbf{A}\cdot l_1\mathbf{a}/2)}{\sin^2(\mathbf{A}\cdot l_1\mathbf{a}/2)}\frac{\sin^2(N_2\mathbf{A}\cdot l_2\mathbf{b}/2)}{\sin^2(\mathbf{A}\cdot l_2\mathbf{b}/2)}\frac{\sin^2(N_3\mathbf{A}\cdot l_3\mathbf{c}/2)}{\sin^2(\mathbf{A}\cdot l_3\mathbf{c}/2)}$$



- Fyrir stór N víkja gildin frá núlli aðeins þegar x er heiltölumargfeldi af π
- Við táknum þessar heiltölur með h, k og l

• Gerum ráð fyrir kristallaplönum sem hafa Miller vísa (*hkl*) og nykurgrindarvigurinn

$$\mathbf{G}_{hkl} = h\mathbf{a}^* + k\mathbf{b}^* + l\mathbf{c}^*$$

þar sem h, k, og l eru heiltölur, þá er

- Vigurinn \mathbf{G}_{hkl} er hornréttur við hkl plönin
- Fjarlægð milli plananna d_{hkl} er tengd lengdinni á \mathbf{G}_{hkl} með

$$d_{hkl} = \frac{2\pi}{|\mathbf{G}_{hkl}|}$$



• Vigrarnir u og v sem liggja í plani við xy og yz plönin eru gefnir með

 $\mathbf{u} = -x\mathbf{a} + y\mathbf{b}$

og

$$\mathbf{v} = y\mathbf{b} - z\mathbf{c}$$

þá er

$$\mathbf{u} \cdot \mathbf{G}_{hkl} = (x\mathbf{a} - y\mathbf{b}) \cdot (h\mathbf{a}^* + k\mathbf{b}^* + l\mathbf{c}^*) = -2\pi(xh - yk) = 0$$

svo þeir eru hornréttir hvor á annan. Sama gidir um v

• Einnig er

$$d_{hkl} = x\mathbf{a} \cdot \mathbf{G}_{hkl} = \frac{x\mathbf{a} \cdot \mathbf{G}_{hkl}}{|G_{hkl}|}$$

en

$$x\mathbf{a} \cdot \mathbf{G}_{hkl} = 2\pi \underbrace{hx}_{1} = 2\pi$$

• Formstuðull grindar

$$S = \sum_{i} f_{\mathrm{a}i} \exp\left(j\mathbf{s} \cdot \delta_{i}\right)$$

• Við sjáum að S er nánast núll nema þegar

$$\mathbf{s} = \mathbf{G}_{hkl}$$

það er tvístrunarrvigurinn s er jafn grindavigri nykurgrindarinnar

• s er þá hornréttur á (hkl) planið

• Nú er

$$s = 2\frac{2\pi}{\lambda}\sin\theta$$

og

$$G_{hkl} = \frac{2\pi}{d_{hkl}}$$

SVO

$$2d_{hkl}\sin\theta = \lambda$$

sem er lögmál Bragg

• Við getum því talað um speglun frá atómplönum

• Þegar þetta er uppfyllt er

$$S_{hkl} = N$$

þ.a.

$$f_{\mathrm{cr},hkl} = NF_{hkl}$$

og styrkur

$$I_{hkl} \sim |f_{\mathrm{cr},hkl}|^2 \sim |F_{hkl}|^2$$

- Styrkurinn hverfur allsstaðar nema þar sem S er ekki núll
- \implies Dæmi 3.6.
- \implies Dæmi 3.7.
- \implies Dæmi 3.8.

- Sérhver tvístraður geisli er tengdur plani með tiltekinn Miller vísi
- Sum plön getur þó vantað í tilraunum. Það er vegna F_{hkl} sem ræðst af röðun og innihaldi grindareiningar og F_{hkl} getur verið núll í sumum tilfellum
- Til að finna F_{hkl} gerum við ráð fyrir eins atómum og setjum

$$\delta_i = \mathbf{U}_i \mathbf{a} + \mathbf{V}_i \mathbf{b} + \mathbf{W}_i \mathbf{c}$$

og

$$\mathbf{s} = \mathbf{G}_{hkl} = h\mathbf{a}^* + k\mathbf{b}^* + l\mathbf{c}^*$$

• Þar með er

$$F_{hkl} = f_{a} \sum_{i} \exp\left(j2\pi(hu_{i} + kv_{i} + lw_{i})\right)$$

• Fyrir bcc grindina þá er $(u_i, v_i, w_i) = (0, 0, 0)$ og (1/2, 1/2, 1/2) og

$$F_{hkl} = f_{a} \left[1 + \exp\left(j\pi(h+k+l)\right) \right]$$

sem getur tekið tvö gildi

$$F_{hkl} = \begin{cases} 2f_{a} & \text{pegar } h+k+l \text{ er jöfn} \\ 0 & \text{pegar } h+k+l \text{ er oddatala} \end{cases}$$

þ.a. tvístrun vantar þegar h + k + l er oddatala

- Plönin sem vantar segja til um samhverfu grindareiningar
- Einnig má rita

$$\mathbf{s} = \mathbf{G}_{hkl} = \mathbf{k} - \mathbf{k}_0$$

þar sem k og k_0 eru vigrar fyrir tvístraða og innkomandi geisla



- Bragg's túlkun á bylgjubognunar skilyrðinu
- þar sem vigurinn G_{hkl} liggur hornrétt á planið (hkl) í raunrúminu, kemur bylgjubognunin fram sem speglun frá þessu plani

• Við sjáum að

 $\mathbf{k} = \mathbf{k}_0 + \mathbf{G}$

eða

$$\hbar \mathbf{k} = \hbar \mathbf{k}_0 + \hbar \mathbf{G}$$

og $\hbar {\bf k}$ er skriðþungi ljóseindar

- Þetta er **Laue skilyrðið** sem er ekkert annað en staðfesting á varðveislu skriðþunga kristallsins
- Við árekstur fær ljóseindin skriðþungan $\hbar G$ og kristallurinn verður fyrir andstæðri skriðþungabreytingu $-\hbar G$



- Ewald kúlan í nykurgrindinni sem sýnir Laue skilyrðið $\mathbf{k} \mathbf{k}_0 = \mathbf{G}$
- Tvístrun á sér stað þegar grindapunktur fellur á yfirborð kúlunnar
- Þetta gildir ekki fyrir flestar lengdir og stefnur á \mathbf{k}_0
- Til að fá fram bylgjubognun verður því að nota samfellt róf eða breyta stefnu kristallsins

Bylgjubognun Calcite {III}: 2mm slits 20° 10° ß, sin 11.2 sin 22.9 = .389 Rocksalt { 111 }: Imm slits : C2 is resolved = 194 A. sin9'8 = '170 sing9.85 = .339 B, ·339/{3 = ·196 Rocksalt {100] : 1mm slits. C, B, and C, are both resolved. Abscissae are angles between X-ray and crystal face. C120 15° sin 9.8° sin 114 sin 1925 sin 20°: sin 23°: sin 235= 332 = 350 = 391 = 399 Sin 13.50 = 170 = '233 - 198

• Upphaf kristallagreininar með röntgengeislum

25

Frá Bragg (1913)

B.

A1

Tilraunaaðferðir

- Það eru þrjár meginaðferðir við Röntgengreiningu á kristöllum
 - Snúa kristallinum
 - Laue aðferðin
 - duft aðferðin (Debye-Scherrer aðferðin)
- Óháð aðferð sem notuð er eru mældir sömu hlutir:
 - Tvístunarhornið 2θ milli tvístraðs og innkomandi geisla gefur fjarlægð milli plana og stefnur plana
 - Styrkur *I* á tvístruðum geisla. Þetta gefur (ákvarðar) cellstructure factor og þar með upplýsingar um röðun atóma í grindareiningu



- Sýninu er komið fyrir á haldara sem getur snúist
- Nema eða filmu er komið fyrir á sívalningi sem er sammiðja við snúningsásinn
- Einlitur geisli af bylgjulengd λ lendir á kristallinum
- Kristallinum er snúið og þegar Bragg's skilyrðið er uppfyllt kemur mæling fram á nema eða filmu

Tilraunaaðferðir – Laue aðferðin



- Hvítum Röntgengeisla er beint að sýninu sem situr kyrrt
- Filmum er komið fyrir beggja vegna sýnis
- Þar sem róf geislans spannar samfellt bylgjulengdarsvið koma fram punktar á filmuna þegar lögmál Bragg er upfyllt
- Hér þekkjum við ekki bylgjulengdina svo að ekki er hægt að finna fjarlægð milli plana
- Laue aðferðin gefur því bara lögun en ekki stærð grindareiningar





Tilraunaaðferðir – Duft aðferðin

- Duftaðferðin er notuð til að ákvarða kristallagerð jafnvel þó að efnið sé ekki einkristallað
- Sýnið er malað smátt (í duft) sem komið er fyrir í sívalnings glerhylki
- Einlitur geisli lendir svo á sýninu og tvístrunin er numin á sívalningslaga filmu
- Einhverjir kristallanna uppfylla Bragg skilyrðið og bæði θ og λ eru mælanleg svo hægt er að ákvarða fjarlægð milli plana






Tvístrun nifteinda

- Nifteindir sem og aðrar agnir hafa bylgjueiginleika
- Bylgjulengdin er de Broglie bylgjulengdin

$$\lambda = \frac{h}{p}$$

þar sem p er skriðþungi nifteindar

• Þetta má rita

$$\lambda = \frac{0.28}{E^{1/2}}$$

þar sem bylgjulengdin er í Ångstrom og E í eV

• Ef $\lambda = 1$ Å þá er orkan 0.08 eV eða varmanifteind

Tvístrun rafeinda

• Bylgjulengd rafeinda er

$$\lambda = \sqrt{\frac{150}{V}}$$

þar sem bylgjulengdin er í Ångstrom og V í voltum

• Fyrir
$$\lambda = 1$$
 Å þurfum við $V = 150$ V



Frekari upplýsingar

Þessi kafli er að mestu byggður á kafla 2 hjá Omar (1975). Sambærileg umfjöllun er í kafla 3 hjá Ibach and Lüth (2009), kafla 2 hjá Kittel (1986) og köflum 13 og 14 hjá Simon (2013). Athugið að geometrical structure factor er táknaður með F_{hkl} hjá Omar (1975) en með S_(hkl) hjá Simon (2013) og með S_k hjá Ashcroft and Mermin (1976, p. 104 – 107).

Heimildir

Ashcroft, N. W. and N. D. Mermin (1976). Solid State Physics. Philadelphia: Holt, Rinehart and Winston.

Birkholz, M. (2006). Thin Film Analysis by X-Ray Scattering. Weinheim: WILEY-VCH Verlag.

Bragg, W. L. (1913). The structure of some crystals as indicated by their diffraction of X-rays. *Proceedings of the Royal Society of London. Series* A 89(610), 248–277.

Ibach, H. and H. Lüth (2009). Solid-State Physics: An Introduction to Principles of Materials Science (4 ed.). Berlin Heidelberg: Springer Verlag.

Kittel, C. (1986). Introduction to Solid State Physics (6 ed.). New York: John Wiley & Sons.

- Meunier, V., A. G. Souza Filho, E. B. Barros, and M. S. Dresselhaus (2016). Physical properties of low-dimensional sp²-based carbon nanostructures. *Reviews of Modern Physics* 88(2), 025005.
- Mohan, A., B. Büchner, S. Wurmehl, and C. Hess (2014). Growth of single crystalline delafossite LaCuO₂ by the travelling-solvent floating zone method. *Journal of Crystal Growth 402*, 304–307.

Omar, M. A. (1975). Elementary Solid State Physics. Reading, Massachusetts: Addison-Wesley.

Pietsch, U., V. Holý, and T. Baumbach (2004). *High-Resolution X-Ray Scattering: From Thin Films to Lateral Nanostructures* (2 ed.). Advanced Texts in Physics. New York: Springer Verlag.

Rooksby, H. P. (1944). α-tungsten. Nature 154(3906), 337–338.

Simon, S. H. (2013). The Oxford Solid State Basics. Oxford: Oxford University Press.