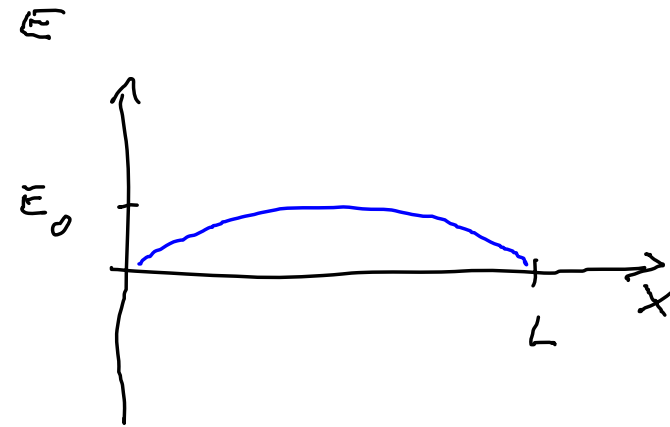
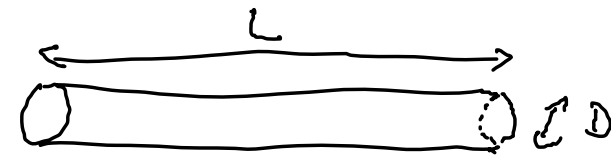


### 3.5.1 Der 1D schwarze Strahler:

- Objekt der Länge  $L$  und Durchmesser  $D \ll L$  bei fester Temperatur  $T$ .
- Beispiel für einen realen 1D schwarzen Strahler: ein Koaxialkabel oder Hohlleiter bei ausreichend niedrigen Temperaturen
- Elektromagnetische Energie ist in Form von stehenden elektromagnetischen Wellen in diesem Objekt gespeichert.
- **Frage:** Wieviel elektromagnetische Energie  $U$  ist in einem solchen Objekt bei Temperatur  $T$  gespeichert?



#### Vorgehensweise:

- Bestimme die Energie  $U$ , die in einer einzelnen stehenden Welle (einer Mode) bei fester Wellenlänge  $\lambda$  oder Frequenz  $\nu$  gespeichert ist.
- Bestimme die Anzahl der möglichen stehenden Wellen (Moden) in Abhängigkeit von der Frequenz.
- Bestimme die Gesamtenergie der im Objekt gespeicherten elektromagnetischen Strahlung durch Aufsummieren der Energie der einzelnen Moden.

## (a) Energie einer stehenden elektromagnetischen Welle:

- klassische Energiedichte:

$$w = \frac{1}{2}(ED + HB) = \frac{1}{2} \epsilon \epsilon_0 E^2 = \frac{1}{2} \mu \mu_0 B^2$$

- Energie ist gleichverteilt zwischen elektrischem Feld  $E$  und magnetischem Feld  $B$ .
- Die Energie einer Mode ist proportional zur Feldamplitude ( $E_0, B_0$ ), kann also beliebige Werte annehmen.

- statistische Physik:

Die mittlere Energie einer Mode beträgt im thermischen Gleichgewicht nach dem Gleichverteilungssatz  $k_B T / 2$  pro Freiheitsgrad.

→ Rayleigh-Jeans Gesetz

- Quantenmechanik:

Die Energie einer Mode ist in Photonen der Energie  $h\nu$  quantisiert. Die Anzahl der Photonen in einer Mode wird durch die Bose-Einstein Verteilungsfunktion  $f_{BE}$  bestimmt.

→ Plancksches Strahlungsgesetz

$$f_{BE} = \frac{1}{e^{h\nu/k_B T} - 1}$$

## (b) Anzahl der Moden und Modendichte in 1D:

- Resonanzbedingung:  $j \frac{\lambda_j}{2} = L \quad j = 1, 2, 3, \dots$

- Modenindex  $j$ :  $j = \frac{2L}{\lambda_j} = \frac{2L}{c} \nu_j$

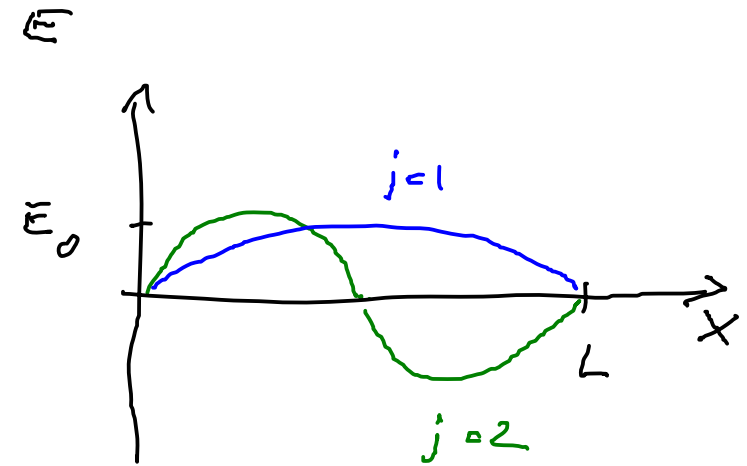
- niedrigste mögliche Frequenz  $\nu_1 = \frac{c}{2L}$

- Anzahl  $J$  der Moden bis zur Frequenz  $\nu$ :

$$J = \frac{2L}{c} \nu = \frac{\nu}{\nu_1}$$

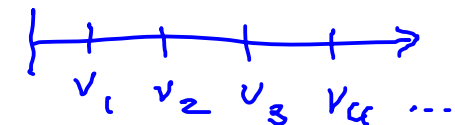
- Spektrale Modendichte  $g(\nu)$ : Anzahl Moden  $dJ$  pro Frequenzintervall  $d\nu$

$$g(\nu) = \frac{dJ}{d\nu} = \frac{2L}{c} = \text{const.}$$



Moden sind gleichverteilt  
in der Frequenz

$$\nu = j \frac{c}{2L} = j \nu_1$$

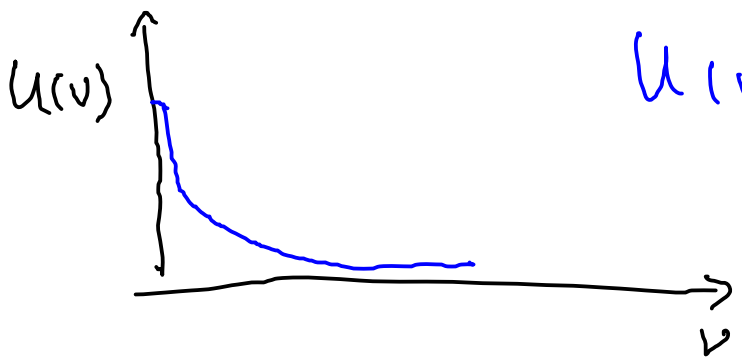


- (c) Energie  $U(\nu)$  im Frequenzintervall  $d\nu$  in statistischer Näherung (**Rayleigh-Jeans**):

$$U(\nu) d\nu = k_B T dz = k_B T \frac{2L}{c} d\nu$$

- die Energie des 1D schwarzen Strahlers ist in dieser Näherung in der Frequenz gleichverteilt
- sie ist proportional zur Temperatur  $T$  (gilt nur für  $h\nu < k_B T$ )

- Energie  $U(\nu)$  im Frequenzintervall  $d\nu$  nach **Planck**:



$$U(\nu) d\nu = h\nu f_{BE} dz$$

$$= h\nu \frac{1}{e^{h\nu/k_B T} - 1} \frac{2L}{c} d\nu$$

für niedrige Frequenzen  $h\nu < k_B T$

$$\approx h\nu \frac{1}{(1 + \frac{h\nu}{k_B T} - 1)} \frac{2L}{c} d\nu = k_B T \frac{2L}{c} d\nu$$

für hohe Frequenzen  $h\nu > k_B T$

$$\approx h\nu e^{-h\nu/k_B T} \frac{2L}{c} d\nu$$

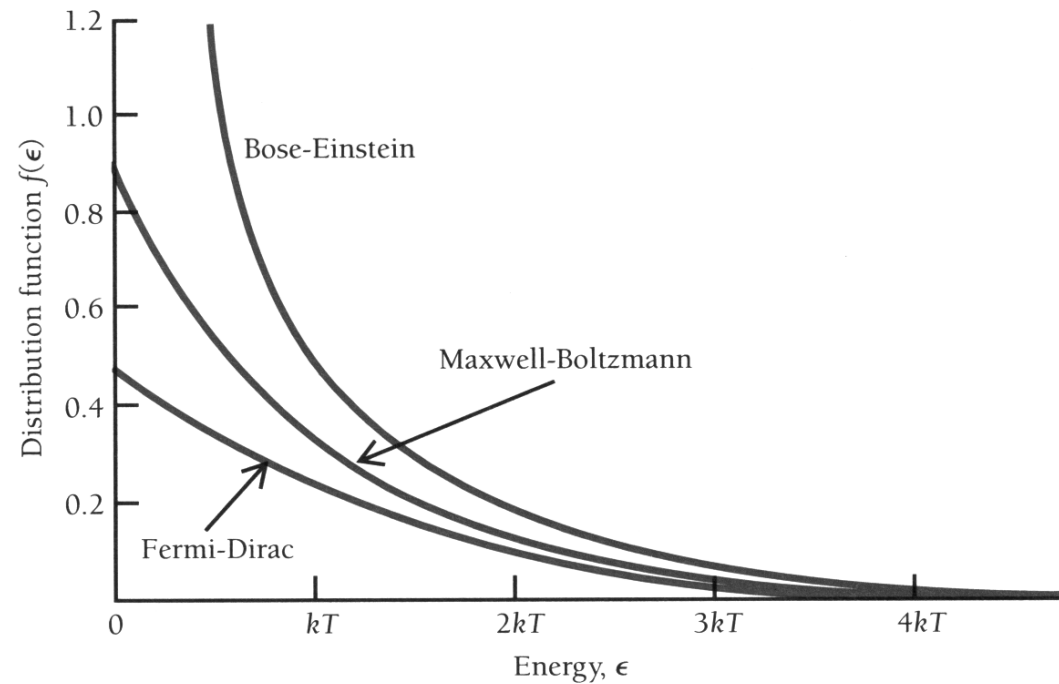
- Energiedichte  $u(\nu)$  (1D, pro Länge  $L$ ):

$$u(\nu) d\nu = \frac{U(\nu)}{L} d\nu$$

### 3.5.2 Quantenmechanische Energie und Besetzung der Moden

- Plancksche Hypothese: Die in jeder Mode gespeicherte Energie  $E = n h \nu$  ist in Einheiten der Photonenergie  $h \nu$  quantisiert.
- $n$  ist die Anzahl der Photonen in einer Mode (vgl. quantenmechanischer harmonischer Oszillator, siehe spätere Vorlesung).
- Die Besetzung der verschiedenen zur Verfügung stehenden Moden des Hohlraums mit Photonen wird durch die Bose-Einstein Verteilungsfunktion  $f_{BE}$  beschrieben.

$$f_{BE}(\nu) = \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1}$$



$$\epsilon = \frac{h\nu}{kT}$$

### 3.5.3 Berechnung der Energiedichte für einen 3D schwarzen Strahler:

- Die Wände eines kubischen Hohlraums mit Volumen  $L^3$  und Kantenlänge  $L$  seien perfekte Reflektoren.
- Dann muss die elektromagnetische Strahlung im Hohlraum stehende Wellen bilden.

- Resonanzbedingung entlang der Koordinate  $i$ .

$$j_i \frac{\lambda_i}{2} = L_i \quad i = x, y, z$$

$$j_i = 1, 2, 3, \dots$$

- Modenindex  $j_i$  zur Richtung  $i = x, y, z$

$$j_i = \frac{2L_i}{\lambda_i} = \frac{2L_i}{c} \nu_i$$

- Für eine stehende Welle der Wellenlänge  $\lambda$  entlang einer beliebigen Richtung gilt (Resonanzbedingung)

$$j^2 = j_x^2 + j_y^2 + j_z^2 = \left(\frac{2L}{\lambda_j}\right)^2 = \left(\frac{2L}{c} \nu_j\right)^2$$

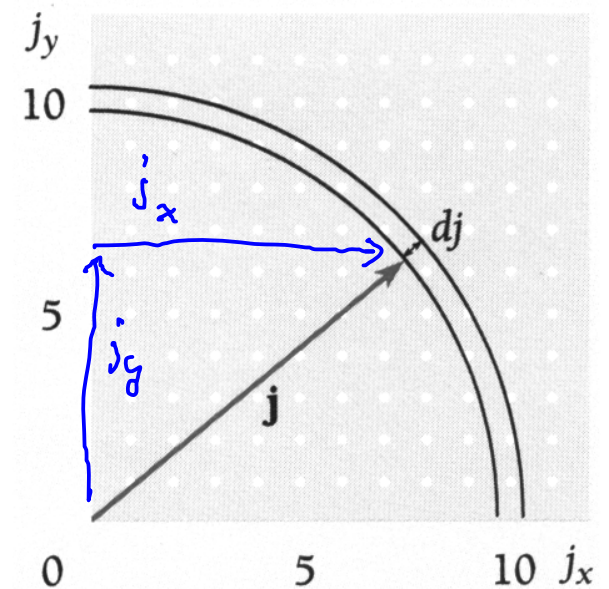
mit  $j_x, j_y, j_z \in [1, 2, 3, \dots]$

- Anzahl  $J$  der Moden mit Wellenlänge kleiner als  $\lambda_j$  (Frequenz grösser als  $\nu_j$ )

$$J = \frac{1}{8} \cdot 2 \cdot \frac{4\pi}{3} j^3 = \frac{8\pi}{3} \frac{L^3}{c^3} \nu^3$$

positive  $j_i$

2 Polarisierungen



- Zahl der Moden  $g(\nu)$  pro Frequenzintervall  $d\nu$ :

$$g(\nu) = \frac{dJ}{d\nu} = 8\pi \frac{L^3}{c^3} \nu^2$$

- Modendichte  $G(\nu)$  (Zahl der Moden pro Volumen  $V = L^3$ ) pro Frequenzintervall  $d\nu$ :

$$G(\nu) = \frac{g(\nu)}{L^3} = \frac{8\pi}{c^3} \nu^2$$

- quadratische Abhängigkeit von der Frequenz  $\nu$
- unabhängig von der Form des Hohlraums

### 3.5.4 Rayleigh-Jeans Gesetz

Berechnung des Spektrums unter Annahmen der **klassischen Physik**: Jede Mode hat zwei Freiheitsgrade, die wie ein harmonischer Oszillator beschrieben werden können.

Gleichverteilungssatz: Im thermischen Gleichgewicht bei der Temperatur  $T$  trägt jede Mode die Energie  $k_B T$  zur Gesamtenergie eines Systems bei.

Energiedichte  $u(\nu)$  der elektromagnetischen Strahlung im Hohlraum pro Frequenzintervall  $d\nu$ :

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

Dieses nach Rayleigh-Jeans benannte Gesetz für die Energiedichte eines schwarzen Strahlers ist nur für Frequenzen  $h\nu$ , die klein sind gegenüber der Temperatur  $kT$ , gültig.

$u(\nu)$  divergiert für grosse Frequenzen  $\nu$  (Ultraviolett Katastrophe) und muss daher falsch sein. Dieses Problem kann nur mit Hilfe der Quantenmechanik gelöst werden.

### 3.5.5 Plancksches Strahlungsgesetz:

- Die Gesamtenergiedichte  $u(\nu)$  pro Frequenzintervall  $d\nu$  ergibt sich dann zu:

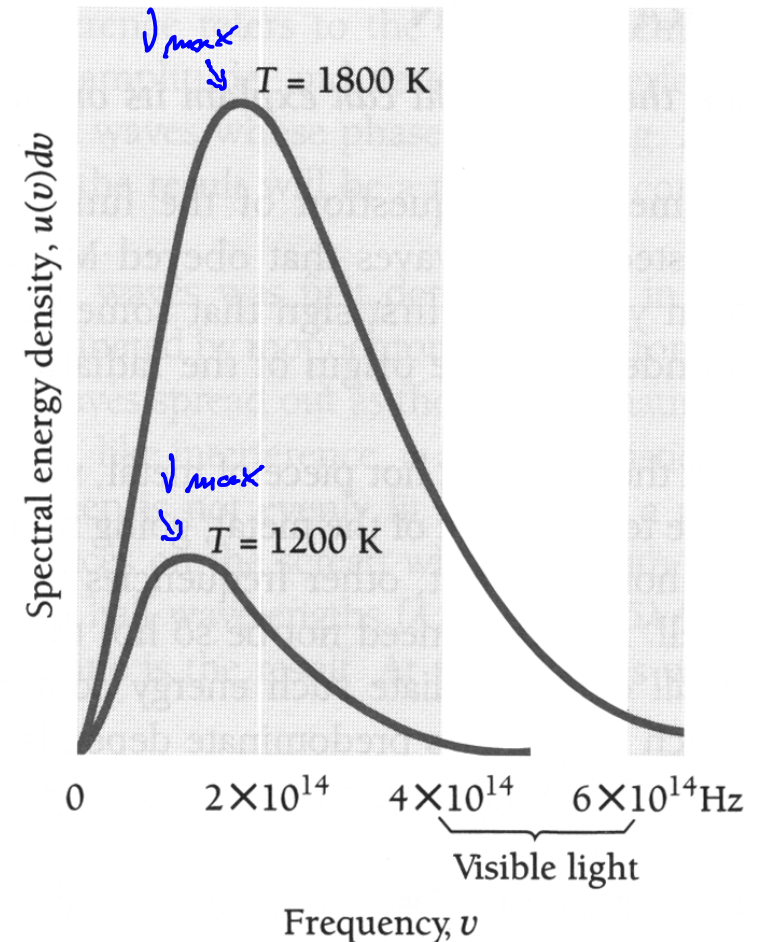
$$u(\nu) = h\nu G(\nu) f_{BE}(\nu)$$
$$= \frac{8\pi h}{c^3} \frac{\nu^3}{e^{h\nu/kT} - 1}$$

Dies ist das **Plancksche Strahlungsgesetz**. Es beschreibt das Spektrum der elektromagnetischen Strahlung eines jeden Körpers (Sonne, Glühlampen, ...) im thermischen Gleichgewicht bei der Temperatur  $T$ .

Eine weitere Herleitung dieses Gesetzes (nach Einstein) wird im Zusammenhang mit dem Laser diskutiert.

#### Charakteristische Eigenschaften des Spektrums:

- temperaturabhängiges Maximum der Energiedichte bei  $\nu_{max}$
- Anstieg von  $u(\nu)$  proportional zu  $\nu^2$  bei niedrigen Frequenzen  $\nu < \nu_{max}$
- exponentieller Abfall von  $u(\nu)$  mit  $e^{-\nu}$  bei hohen Frequenzen  $\nu > \nu_{max}$
- temperaturabhängiges Maximum der Energiedichte bei  $\nu_{max}$
- Gesamtenergie integriert über alle Frequenzen skaliert mit  $T^4$





### 3.5.6 Das Wiensche Verschiebungsgesetz:

- Bestimme die Wellenlänge bei der ein schwarzer Strahler ein Maximum an Energie abstrahlt.
  - drücke das Strahlungsgesetz in der Wellenlänge  $\lambda$  aus
  - finde Maximum

$$\frac{du(\lambda)}{d\lambda} = 0 \quad \Rightarrow \quad \lambda = \lambda_{max}$$

### Wiensches Verschiebungsgesetz:

$$\lambda_{max} T = \frac{hc}{4.965 k} = 2.9 \times 10^{-3} \text{ mK}$$

- Maximum der Strahlungsemission verschiebt sich mit steigender Temperatur  $T$  zu niedrigeren Wellenlängen  $\lambda_{max}$ .
- Schwarze Strahler bei einigen 1000 Grad emittieren im sichtbaren Wellenlängenbereich, während Körper bei Raumtemperatur vorwiegend im Infraroten emittieren.

- Beispiel: Sonne

$$T = 6000 \text{ K}$$

$$\lambda_{max} = 480 \text{ nm}$$

- Anwendung Pyrometrie: Bestimmung der Temperatur eines Objekts aus Messung des Strahlungsspektrums

### 3.5.7 Stefan-Boltzmann Gesetz

Bestimme die gesamte Energiedichte eines schwarzen Strahlers bei Temperatur  $T$

$$u = \int_0^{\infty} u(\nu) d\nu = \frac{8\pi^5 k^4}{15c^3 h^3} T^4 = a T^4$$

- mit der universellen Konstanten  $a$
- starke Abhängigkeit von der Temperatur  $T$

Die von einem Objekt pro Zeiteinheit und Oberfläche abgestrahlte Energie  $R$  ist proportional zu  $T^4$ . Diese Abhängigkeit wird **Stefan-Boltzmann Gesetz** genannt.

$$R = e \sigma T^4$$

mit der Stefan Konstanten  $\sigma$ :

$$\sigma = \frac{ac}{4} = 5.67 \times 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4}$$

und dem Emissionskoeffizienten  $e$  des Strahlers, der von  $e = 0.07$  für polierten Edelstahl bis zu  $e = 0.97$  für matte schwarze Oberflächen variiert.

Vorlesungsexperiment: Leslie-Würfel

### 3.5.8 Energiedichte $u(\nu) d\nu$ und Strahlungsflussdichte $P(\nu) d\nu$

- Definition: Energiedichte  $u(\nu) d\nu$

$u(\nu) d\nu =$  Strahlungsenergie im Frequenzbereich  $\nu \dots \nu + d\nu$  pro Volumen  $V$

- Definition: spektrale Energiedichte  $u(\nu)$ :

$u(\nu) =$  Strahlungsenergie pro Volumen  $V$  und pro Frequenzintervall  $d\nu$

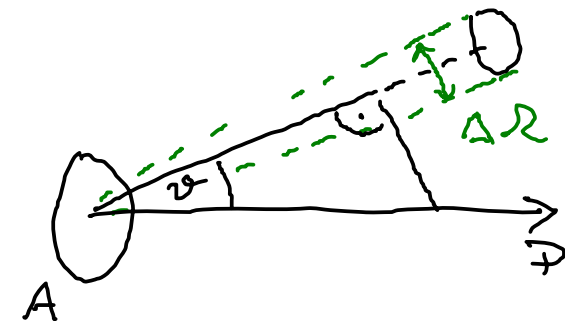
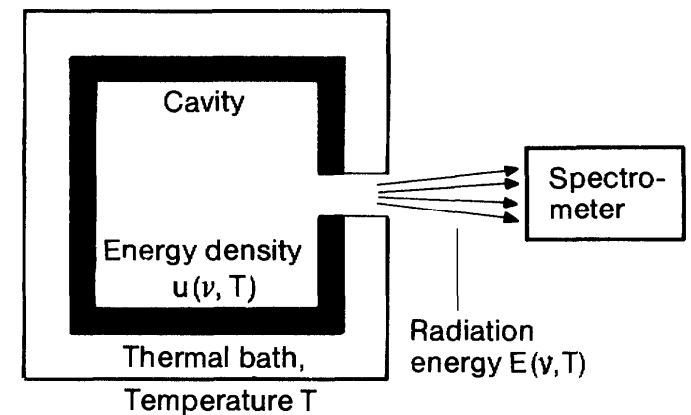
- Messgrösse: Strahlungsflussdichte  $P(\nu)$

$P(\nu) d\nu =$  Strahlungsleistung im Frequenzbereich  $\nu \dots \nu + d\nu$  pro Raumwinkel und pro Fläche

Energie  $E$  die von einem schwarzen Strahler mit Fläche  $A$  pro Zeitintervall  $\Delta t$  in ein Raumwinkelelement  $\Delta\Omega$  unter einem Winkel  $\theta$  zur Flächennormalen emittiert wird.

$$E(\nu) d\Omega = u(T, \nu) d\nu \quad c \Delta t A \cos \theta \quad \frac{\Delta\Omega}{4\pi}$$

$$P(\nu) d\Omega = \frac{E(\nu) d\Omega}{\Delta t}$$



## 4. Das Elektron

Erzeugung von freien Elektronen:

- Photoeffekt
- Thermische Emission (Glühemission)

Manipulation von Elektronen:

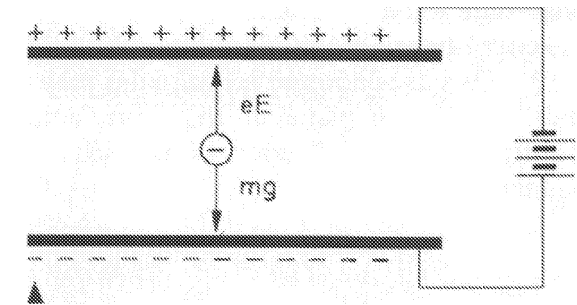
- Beschleunigung, Ablenkung in elektrischen und magnetischen Feldern

### 4.1 Ladung des Elektrons

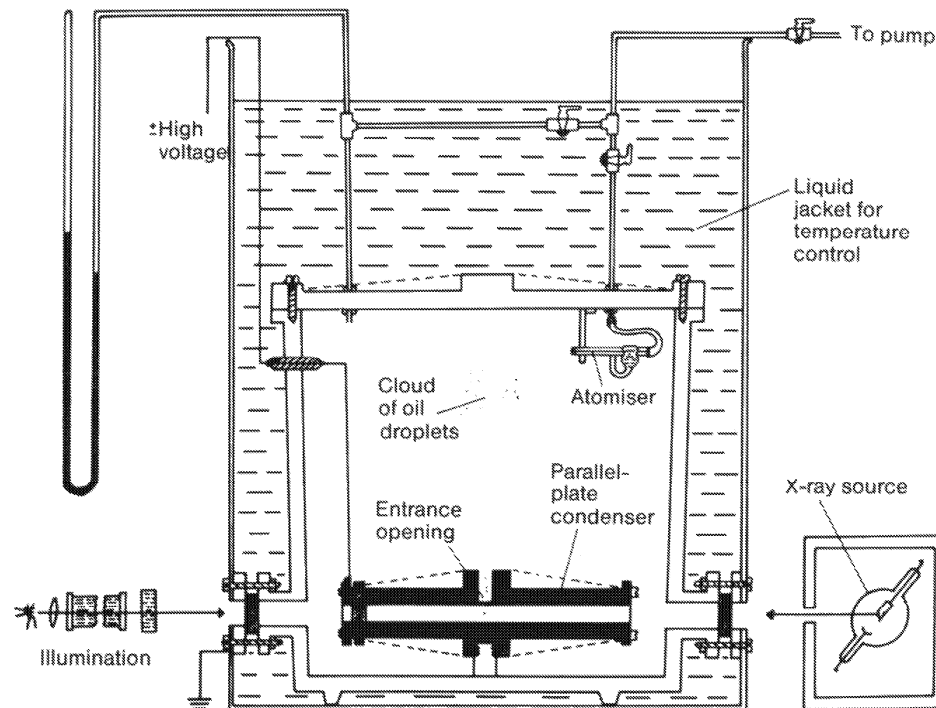
Versuch von Millikan:

Bestimmung der Ladung des Elektrons

Elektrisch aufgeladene Öltröpfchen in einem elektrischen Feld



$$mg = eE$$



- Kompensation der Gravitationskraft und der Coulomb-Kraft eines geladenen Teilchens im elektrischen Feld eines Kondensators.

- Ladung  $e$  des Elektrons:

$$e = - 1.602 \cdot 10^{-19} \text{ C}$$

## 4.2 Die Grösse des Elektrons

- Bestandteil des Atoms, daher deutlich kleiner als das Atom selber
- Definition des klassischen Elektronenradius
  - $e^-$  als Kugel mit Radius  $r_e$
  - Ruheenergie  $E = m_0 c^2$  sei identisch der elektrostatischen Energie der Oberflächenladung

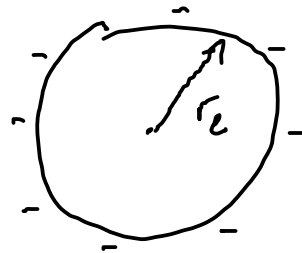
$$W = \int V dQ = \int \frac{Q}{c} dQ = \frac{1}{2} \frac{Q^2}{c}$$

- Kapazität  $C = 4 \pi \epsilon_0 r_e$

$$\frac{1}{2} \frac{e^2}{4 \pi \epsilon_0 r_e} = m_0 c^2$$

- klassischer Elektronenradius  $r_e$

$$r_e = \frac{e^2}{8 \pi \epsilon_0 m_0 c^2} \approx 1.9 \cdot 10^{-15} \text{ m}$$



$$\int_A A = -e$$

- Bestimmung des Elektronenradius durch Streuexperimente
  - keine Abweichung der  $e^-/e^-$  Wechselwirkung vom Coulomb-Gesetz selbst bei kleinen Abständen
  - Folgerung: Elektronen sind innerhalb der experimentellen Genauigkeit punktförmige Teilchen

### 4.3 Spezifische Ladung des Elektrons $e/m$

- Bestimmung von  $e/m$  des Elektrons analog zu Massenspektroskopie Experimenten mit Ionen
- Verwendung von elektrischen und magnetischen Feldern.
- allgemeine Bewegungsgleichung:

$$\vec{F} = m \dot{\vec{v}} = -e (\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$$

### Zyklotronbewegung des Elektrons

- kreisförmige Bahn in Feld  $B$  senkrecht zur Bewegungsrichtung  $v$  des Elektrons

$$\frac{m v^2}{r} = -e |\vec{v} \times \vec{B}|$$

- Zyklotronradius

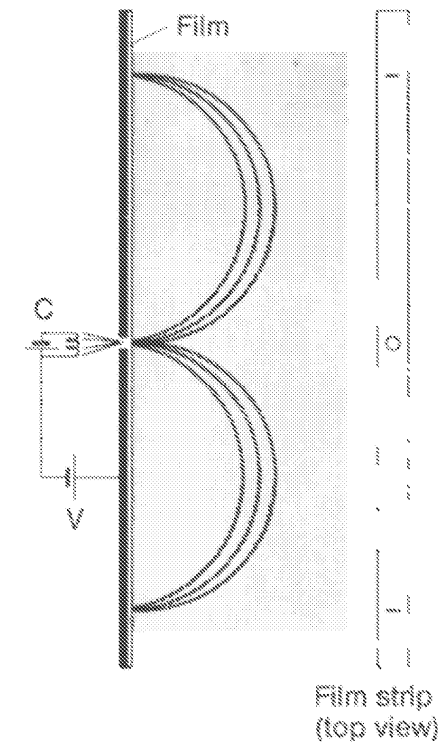
$$r = \frac{m v}{e B}$$

- Beschleunigung des e-

$$\frac{1}{2} m v^2 = e V \Rightarrow v^2 = \frac{2eV}{m}$$

- spezifische Ladung

$$\frac{e}{m} = \frac{2V}{r^2 B^2}$$



## 4.4 Die Masse des Elektrons

- Bestimmung der Masse  $m$  aus der spezifischen Ladung  $e/m$
- relativistische Masse des Elektrons
- Beispiel:

$$m_0 = 9.1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$$

$$m_0 = 511 \text{ keV}$$

$$m(v) = m_0 \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

kinetische Energie

$$1 \text{ keV}$$

$$1 \text{ MeV}$$

Geschwindigkeit

$$\frac{v}{c} = 0.063$$

$$\frac{v}{c} = 0.942$$

Massenzunahme

$$\frac{m - m_0}{m_0} = 4 \cdot 10^{-3}$$

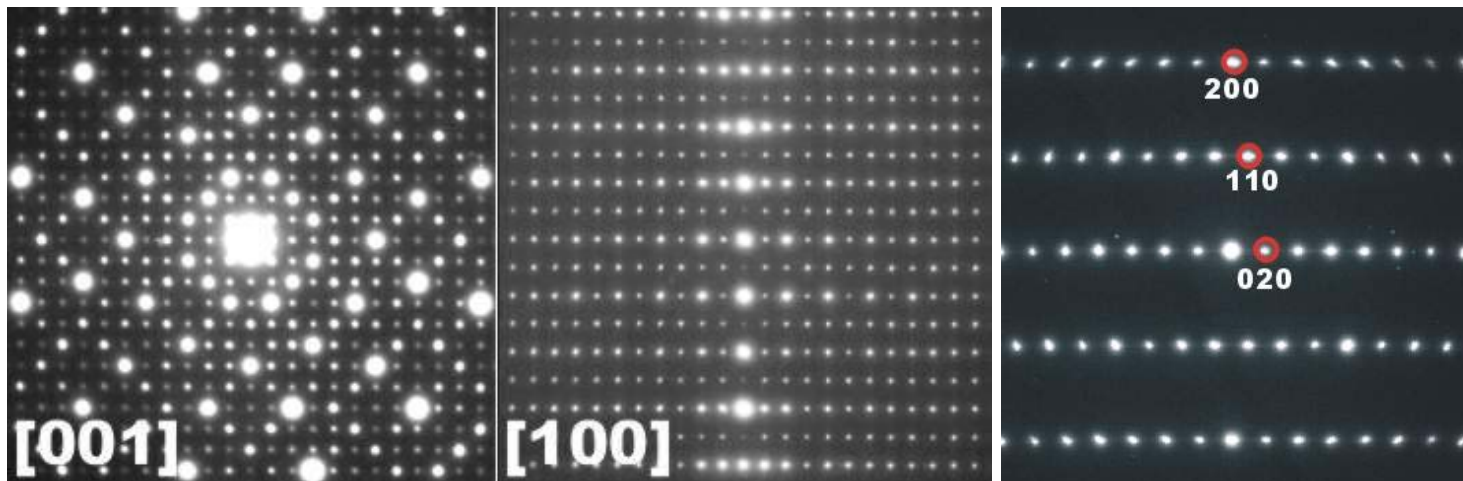
$$\frac{m - m_0}{m_0} = 2$$

## 4.5 Welleneigenschaften von Elektronen

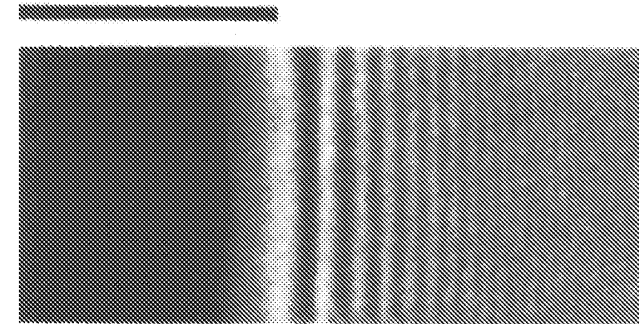
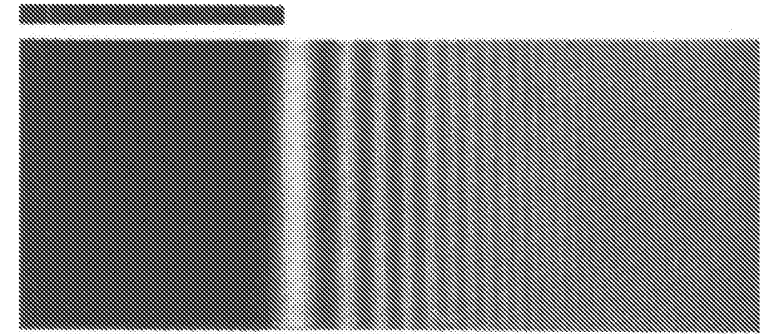
- Bisher: Untersuchung der Teilcheneigenschaften von Wellen
- Elektronen können aber auch Welleneigenschaften zeigen: Beugung, Interferenz
- Bragg-Streuung: Ähnlich wie Röntgenstrahlen können langsame Elektronen Bragg-Interferenzen bei Streuung an Oberflächen zeigen.

### Moderne Elektronenbeugungsmessungen

- Elektronenbeugung wird in der Festkörperphysik zur Untersuchung der Kristallstruktur verwendet.
- Die Technik ist besonders gut für Oberflächen geeignet.
- Beispiel: Streumuster von Elektronen an Einkristallen



### Beugung von Licht an einer Kante



### Beugung von Elektronen ( $E_{\text{kin}} = 34 \text{ keV}$ ) an der Kante einer Al-Folie

weiter Abbildungen:

<http://www.microscopy.ethz.ch/>

<http://www.emez.ethz.ch/>



## 4.6 Elektron Streuung: Experiment von Davisson und Germer

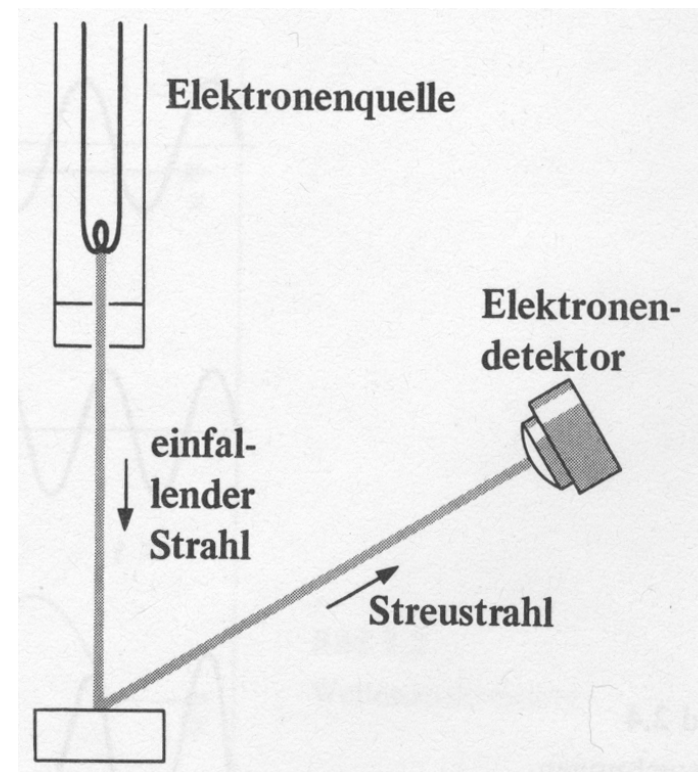
- Bestätigung des Wellencharakters von Teilchen (deBroglie Wellen) in Streuexperimenten mit Elektronen durch Davisson und Germer und unabhängig durch Thomson (1927)



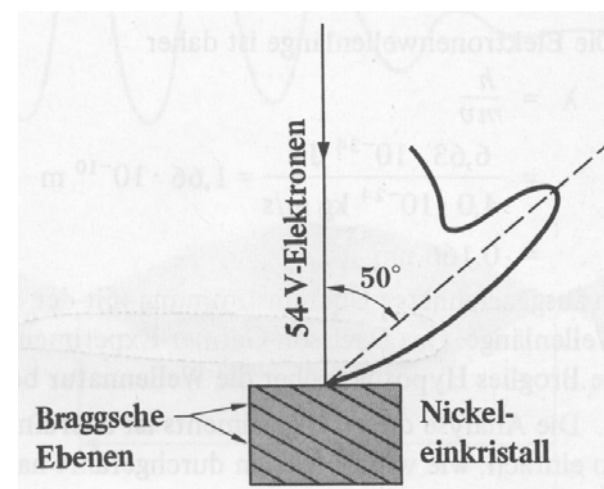
Nobelpreis in Physik (1937)

**Clinton Joseph Davisson  
George Paget Thomson**

"for their experimental discovery of the diffraction of electrons by crystals"



- klassische Erwartung: Die Intensität der gestreuten Elektronen sollte nur schwach von Streuwinkel und der Energie der einfallenden Elektronen abhängen.
- Beobachtung: starke Energie und Winkelabhängigkeit der Streuung



Nickeleinkristall mit durch Aufheizen oxidfreier einkristalliner Oberfläche

## 4.7 deBroglie Wellen

Elektronen (und alle anderen massiven Teilchen) verhalten sich wie Wellen mit der Wellenlänge

$$\lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{mv} = \frac{h}{\sqrt{2mE_k}}$$

Abhängigkeit der Elektronwellenlänge von der Energie

$$\lambda = \frac{12.3}{\sqrt{V}} \text{ \AA}$$

zum Beispiel bei 54 V:  $\lambda = 0.167 \text{ nm}$ ;  
entspricht typischen Gitterkonstanten  $a$

## Bragg-Bedingung für Materiewellen

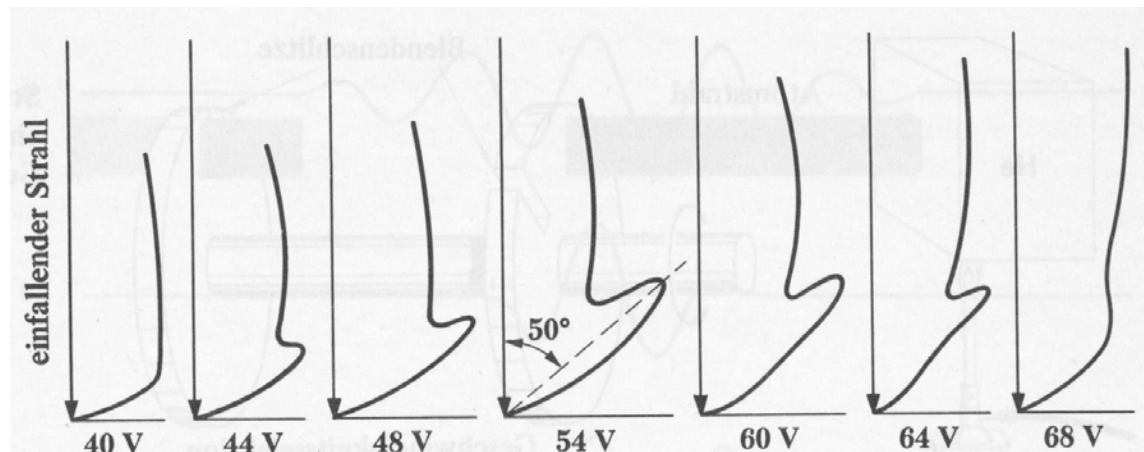
Winkel unter dem konstruktive Interferenz auftritt:

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

$$\theta = \arcsin \frac{n\lambda}{2a}$$

$$= \arcsin \frac{h}{2a \sqrt{E_k m_0}}$$

Davisson/Germer Experiment:



lange Wellenlänge  
grosser Streuwinkel

kurze Wellenlänge  
kleiner Streuwinkel