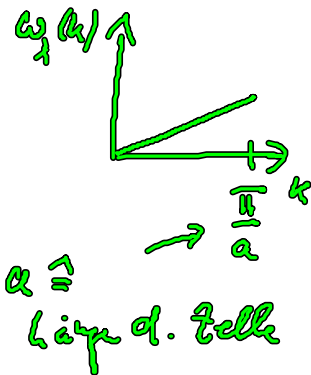


### 3.2.6. Phononen: Spezifische Wärme v. Festkörpern

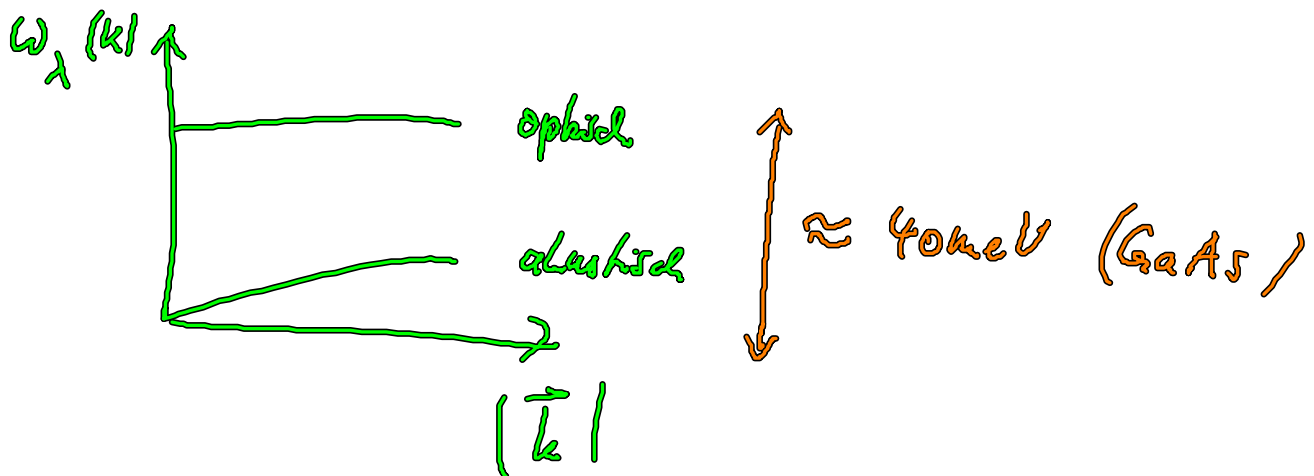
Phonon: Quasiteilchen (masselos) der Längenschwingg.

in Festkörpern, beschrieben über Normalmoden  
( $3pN$  Stück -  $3(x, y, z)$ ,  $p$  (Ionen/Zelle),  $N$  (Zelle))

Beschränkt nun in VL auf elastische Phononen:

$$\omega_{\lambda}(k) = v_s |\vec{k}|$$


elastische Mode sind wichtiger für Tieftemperature verhalten,  
d.h. wo Quanten effekte wichtig sind



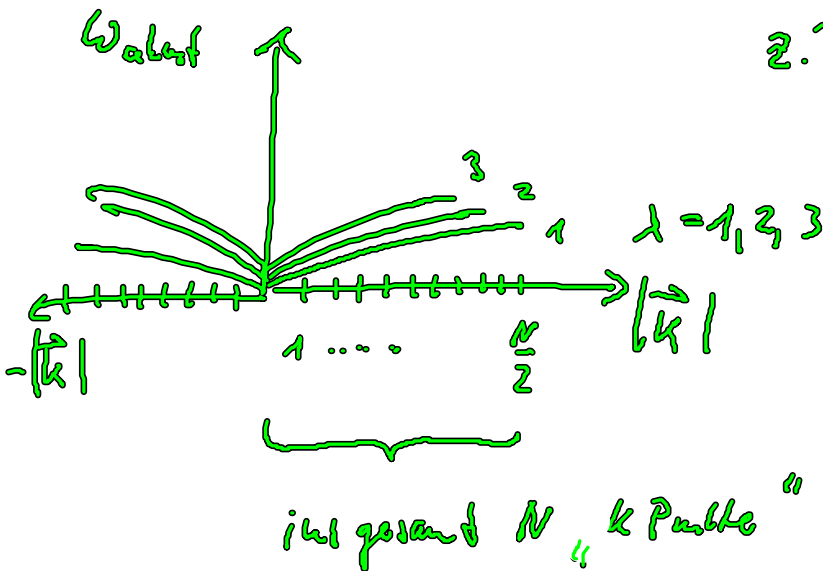
typisch thermisch Energie die Phonon angefügt wird kann ist  $kT$ ,  
 bei tiefer Temperatur werden zunächst die akustischen  
 Phononen angeregt, später ( $T \uparrow$ ) auch optische Phononen  
 zu den makroskopischen Eigenschaften bei.

$$Z_k = \prod_k \left( \frac{e^{-\beta \hbar \frac{\omega_k}{2}}}{1 - e^{-\beta \hbar \omega_k}} \right) \quad \text{ist die Zustandssumme für ein Setz ungedoppelter harmonischer Oszillatoren}$$

$$k = \text{Kombinationsindex} = (\lambda, \vec{k})$$

Phononzweig, umfasst Zweige d. Dispersion

$\vec{k}$  : Wellenzahl



↓  
3 Oszillatoren

$$Z_k = \prod_{\lambda} \prod_{\vec{k}} \frac{e^{-\beta \hbar \omega_{\lambda}(\vec{k})/2}}{1 - e^{-\beta \hbar \omega_{\lambda}(\vec{k})}}$$

### 3.2.6.1. Auswertung der Phonon Zustandssumme

völlig analog zu Photogas kann man die

Energie berechnen:

$$E = -\partial_{\beta} \ln Z_k = \sum_{\lambda, \vec{k}} \left( \hbar \frac{\omega_{\lambda}(\vec{k})}{2} + \frac{\hbar \omega_{\lambda}(\vec{k})}{e^{\beta \hbar \omega_{\lambda}(\vec{k})} - 1} \right)$$

↑  
Grundzustands-  
energie

↑  
Energie  $(\hbar \omega_{\lambda}(\vec{k}))$   
• Besetzungszahl  
 $\left( \frac{1}{e^{\beta \hbar \omega_{\lambda}(\vec{k})} - 1} \right)$

Ziel bei den Phononen ist  
die Berechnung der spezifischen  
Wärme als Maßgröße:

Phonische Ausgangs-  
beitrag

$$C_V = \left. \frac{\partial E}{\partial T} \right|_{V = \text{konstant}}$$

(Erklärung, was erfolgt in Thermodynamik)

$$E = \underbrace{E_0(V)}_{\text{Grundzustatsenergie}} + \sum_{\lambda=1}^{3p} \underbrace{\frac{V}{(2\pi)^3}}_{\sum_{\vec{k}}} \int d^3k \, \hbar \omega_{\lambda}(\vec{k}) f^B(\omega_{\lambda}(\vec{k}))$$

Versuch von der  $\vec{k}$ -Integration zur  $\omega_{\lambda}$  Integration überzugehen

$$= E_0(V) + \sum_{\lambda=1}^{3p} \int d\omega_{\lambda} \mathcal{D}(\omega_{\lambda}) \hbar \omega_{\lambda} f^B(\omega_{\lambda})$$

Korrektur f. die Variable substitution } hängt von Modell ab  
 $\sim$  Zustandsdichte  
 $(\vec{k} \rightarrow E)$

2 Modelle möglich: Debye-Modell: elastische Phononen  
 $(\omega \sim |\vec{k}|)$

Einstein-Modell: optische Phononen  
 $(\omega \sim \text{konstant})$

Man spricht bei tiefen Temperaturen von akustischen optischen Phononen

### 3.2.62. Debye Modell der spezifischen Wärme

Debye - Modelle : akustische

1 Ion / Zelle

3d - Modell

$$\omega_{\lambda}(\vec{k}) \approx v_{\lambda} |\vec{k}|$$



Schallgeschwindigkeit für

alle Modi gleich  $v_{\lambda} \equiv c_0$

E wird berechnet,  $D(\omega) = ?$

$$\frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k = \frac{V}{(2\pi)^3} \int dk k^2 \underbrace{\int d\theta \sin\theta \int d\varphi}_{4\pi}$$

$$= \frac{V}{2\pi^2 c_0^3} \int d\omega_{\lambda} \omega_{\lambda}^2 = \int d\omega_{\lambda} D(\omega_{\lambda}) \quad \left( \text{wirds hängt v. } \lambda \text{ ab} \right)$$

$$D(\omega_{\lambda}) = \frac{V}{2\pi^2 c_0^3} \omega_{\lambda}^2, \quad \sum_{\lambda=1}^{3p} \equiv 3 \quad \left( p=1 \right)$$

$$E_{\text{abstr}} = \underbrace{E_0(V)} + \frac{V}{2\pi^2} \frac{3}{c_0^3} \int_0^{\omega_D} d\omega \omega \frac{2\hbar\omega}{e^{2\hbar\omega/kT} - 1}$$

hängt nicht von  
der Temperatur ab  
wird weggelassen,  
weil wir spezifische Wärme  
berechnen

2.  $\hat{=}$   $\Rightarrow$  muß die obere Grenze in  $\omega$  festgelegt werden,

weil die Dispersion nicht bis  $\omega = \infty$  ausgedehnt ist  
(anders als bei Photonen)

$\omega_D \equiv ?$  wird Debye Frequenz genannt

$$N = \sum_{\vec{k}} = \int_0^{\omega_D} d\omega D(\omega) \quad \text{ist eine Bestimmungsgleichung für } \omega_D$$

Ionenzahl ist fest

$$N = \int_0^{\omega_D} d\omega \frac{V}{2\pi^2 c_0^3} \omega^2 = \frac{V}{6\pi^2 c_0^3} \omega_D^3$$

$$\omega_D = \left( 6\pi^2 \frac{N}{V} \right)^{1/3} c_0$$



Diele der Elementarzelle

Damit ist  $\omega_D$  festgelegt und  $E$  kann berechnet werden.

$$E = \frac{3}{c_0^3} \frac{V k}{2\pi^2} \underbrace{\int_0^{\omega_D} d\omega \frac{\omega^3}{e^{k\beta} - 1}}_I \quad \beta = \frac{1}{kT}$$

Ziel :  $\frac{\partial E}{\partial T}$  berechnen, um  $c_V$  zu bestimmen

Bemerkung :

a)  $\omega_D$  als Debye-Frequenz bestimmt den Übergang  
zwischen dem klass. Regime und dem quanten Regime :

$$I = \left| \frac{kT_D = \hbar \omega_D}{\text{Debye-Temperatur}} \right| =$$

dimensionlos,  
gut zu diskutieren

$$= \int_0^{\omega_D} d\omega \frac{\omega^3}{e^{\hbar\omega/kT} - 1} = \int_0^{\hbar\omega_D/kT} dx \frac{x^3}{e^x - 1} \left( \frac{kT}{\hbar} \right)^4$$

$$x = \frac{\hbar\omega}{kT}$$

$$I = \int_0^{T_D/T} dx \frac{x^3}{e^x - 1} \left( \frac{kT}{\hbar} \right)^4$$

b) klassischer Grenzfall:  $\frac{T_D}{T} \rightarrow 0$   
( $T \rightarrow \infty$ )

(Debye Temperatur benutzt klass. + gm. Bereich)

weil kein Grenzwert von  $I$ , kann  $x \rightarrow 0$  gemacht werden

$$I = \left( \frac{kT}{\hbar} \right)^4 \int_0^{T_D/T} dx \frac{x^3}{1+x-1}$$



$$= \left( \frac{kT}{h} \right)^4 \int_0^{T_0/T} dx x^2 = \left( \frac{kT}{h} \right)^4 \left( \frac{T_0}{T} \right)^3 \frac{1}{3}$$

$$I \sim T$$

Damit ist gezeigt:  $\bar{E}_{\text{klass}} = 3NkT$   
klassisch

Interpretation Später mit Gleichverteilungssatz

$$\text{Spezifische Wärme: } c_v = \frac{\partial \bar{E}}{\partial T} = 3Nk = \text{Konstant}$$

die spezifische Wärme ein Festkörper ist in klassischer Grenzfall nicht von der Temperatur abhängig.

c) Diskussion der quantenmechanischen Grenzfalls

$$T \rightarrow 0, \quad T_0/T \rightarrow \infty$$

$$I = \left( \frac{kT}{h} \right)^4 \int_0^{\infty} dx \frac{x^3}{e^x - 1} \sim T^4$$

$$\text{Zerfallstiefe} : \frac{T^4}{15}$$

$$\text{Dann ist gezeigt: } \overline{E}_{\text{abstr}} = \frac{3 \pi^4 k_B T^4}{5 T_D^3}$$

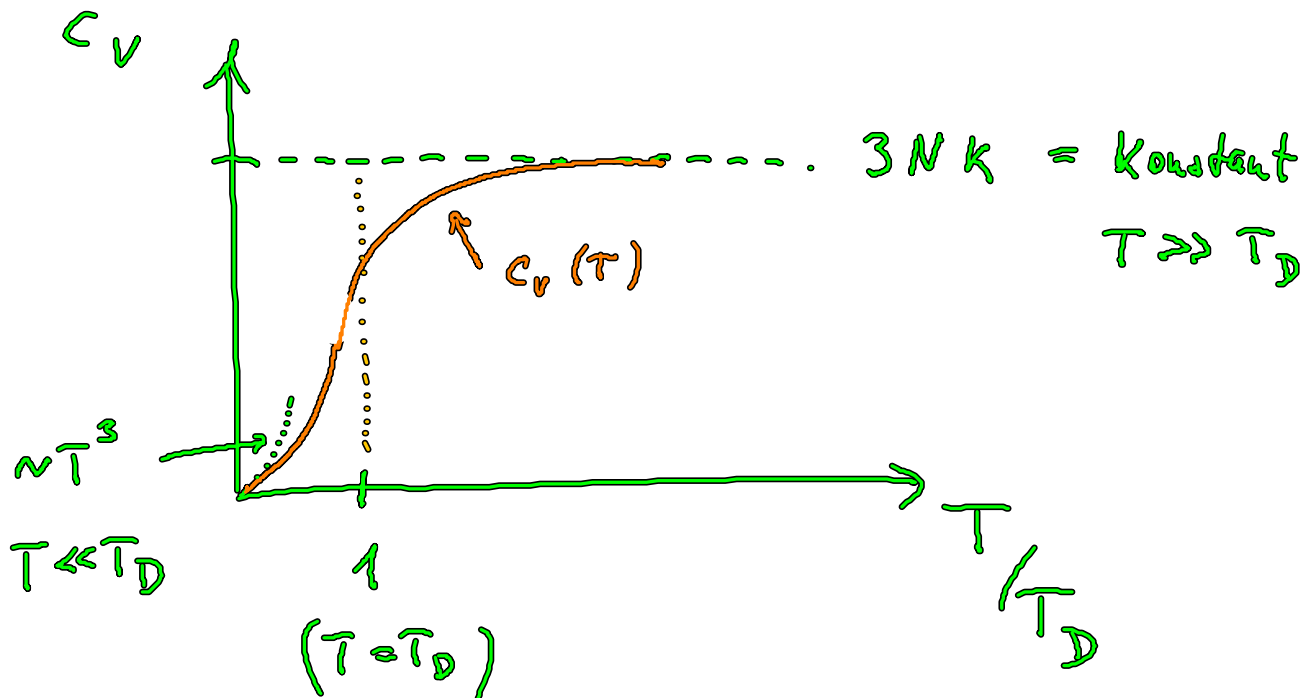
Quant limit

$E \sim T^4$  hat kein klassisches Analogon

$$\text{die spezifische Wärme } c_v = \frac{12 \pi^4 k_B}{5} \left( \frac{T}{T_D} \right)^3$$

$c_v \sim T^3$  für tiefe Temperaturen

d.) Wendepunkt festanzordnen von  $c_v(T)$



$T_0$  trennt qu. + klass. Bereich

Tiefenergie verhalten durch QM (Bose verteilung)  
festgelegt.

e)  $T_0$  ist stark materialabhängig, typischer Wert  $T = 100\text{K}$

f) bei hoher Temperatur sollte man auch optische  
Phononen mitrechnen

g) bei tiefer Temperatur führt auch  
das Elektronengas zu einem Beitrag zu  $C_V$ .