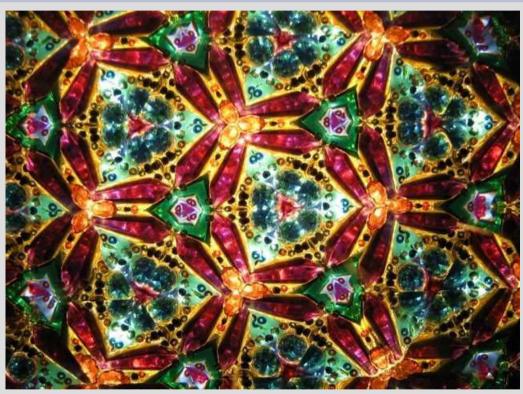


## Лекция 7. Экспериментальные методы изучения кристаллов, ферми-поверхностей, полупроводников



#### Калейдоскоп методов

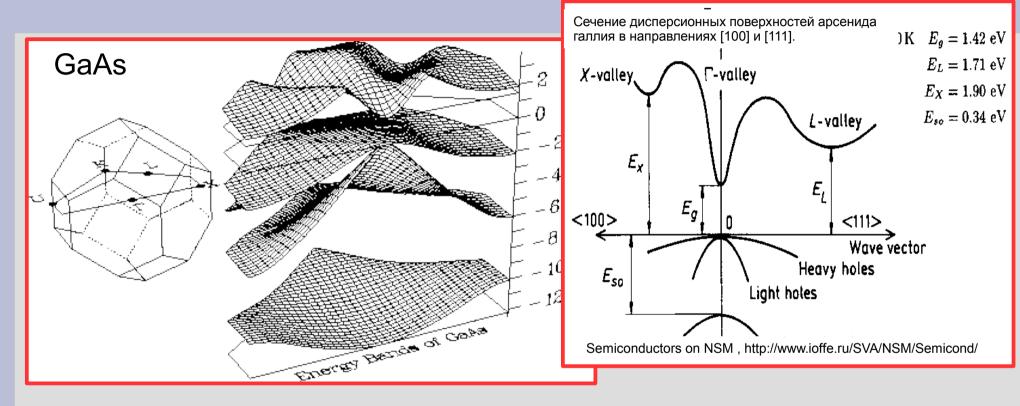


http://malyutka.net/2015/06/delaem-kaleydoskop.html

- Экситоны в полупроводнике
- Обзор методов дифракции и неупругого рассеяния
- ARPES
- Осцилляционные эффекты в металлах

## Часть 1. Экситоны в полупроводнике

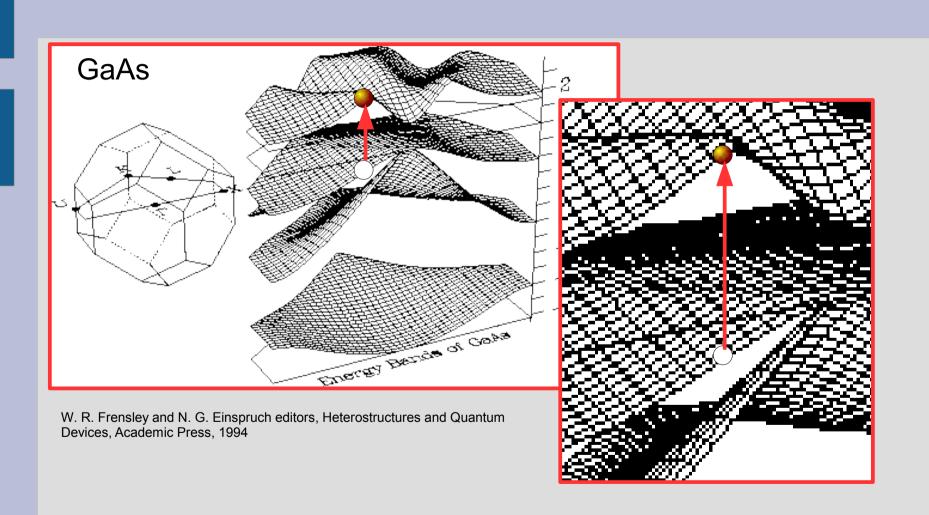
## Напоминание: зонная струкутра полупроводника

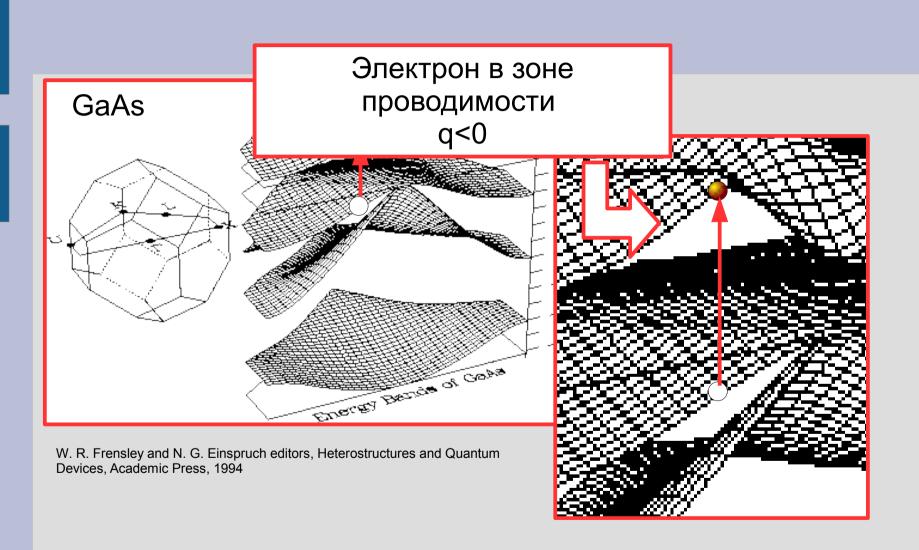


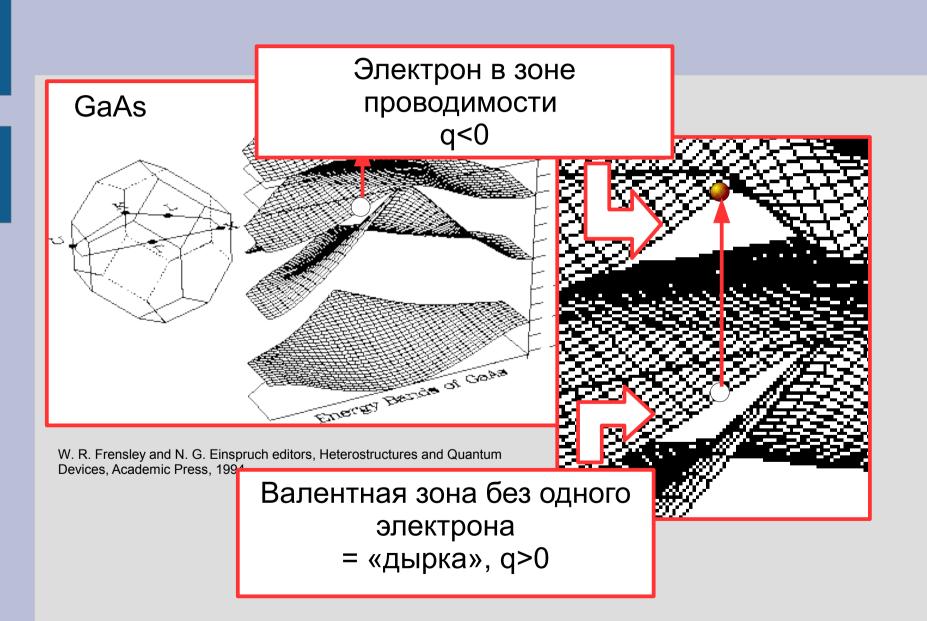
W. R. Frensley and N. G. Einspruch editors, Heterostructures and Quantum Devices, Academic Press, 1994

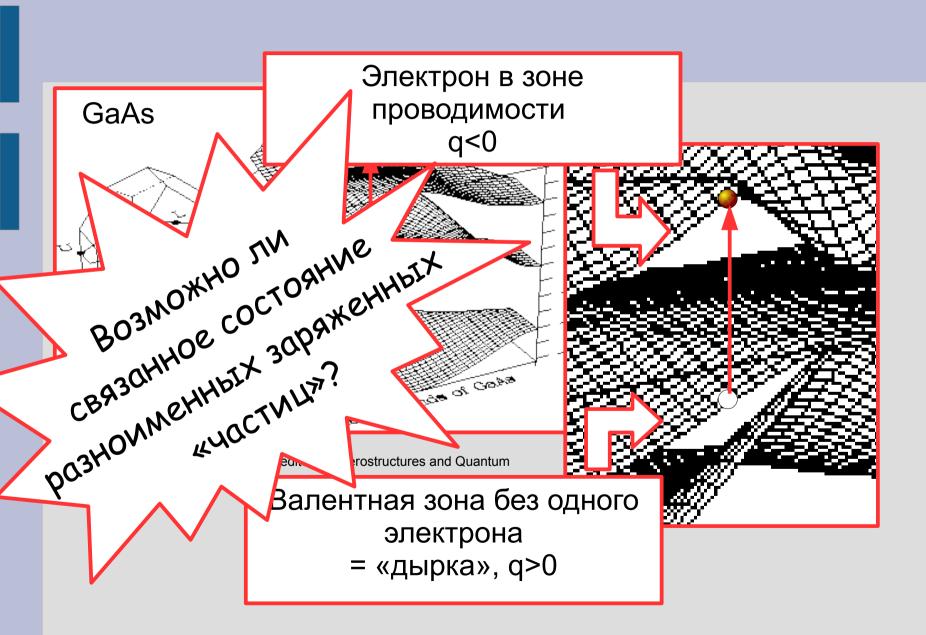
массы дырок: 0.51m<sub>0</sub> и 0.082m<sub>0</sub>

масса электронов: 0.063m<sub>0</sub>









## Экситон Ванье-Мотта: связанное состояние электрона и дырки с r>>a.

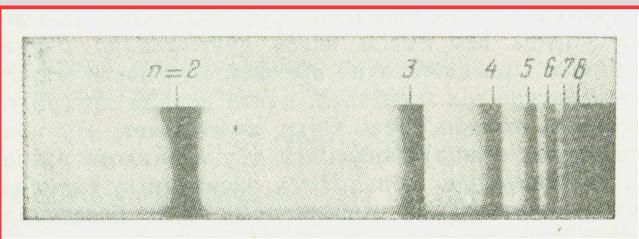
$$E = E_g - rac{1}{arepsilon^2} rac{m_e m_h}{m_0 (m_e + m_h)} Ry rac{1}{n^2} + rac{\hbar^2}{2 \, (m_e + m_h)} k^2$$
 с учётом «цены» создания электрона и движения как

целого

## Экситон Ванье-Мотта: связанное состояние электрона и дырки с r>>a.

$$E = E_g - \frac{1}{\varepsilon^2} \frac{m_e m_h}{m_0 (m_e + m_h)} Ry \frac{1}{n^2} + \frac{\hbar^2}{2 (m_e + m_h)} k^2$$

с учётом «цены» создания электрона и движения как целого

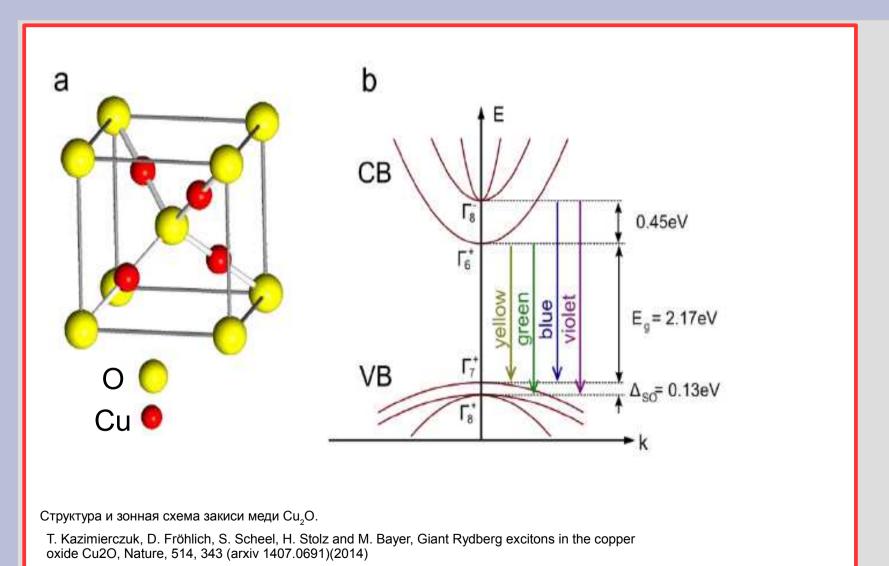


Спектр пропускания полупроводника  $Cu_2O$  на границе жёлтого края поглощения. Температура 1.3 К.

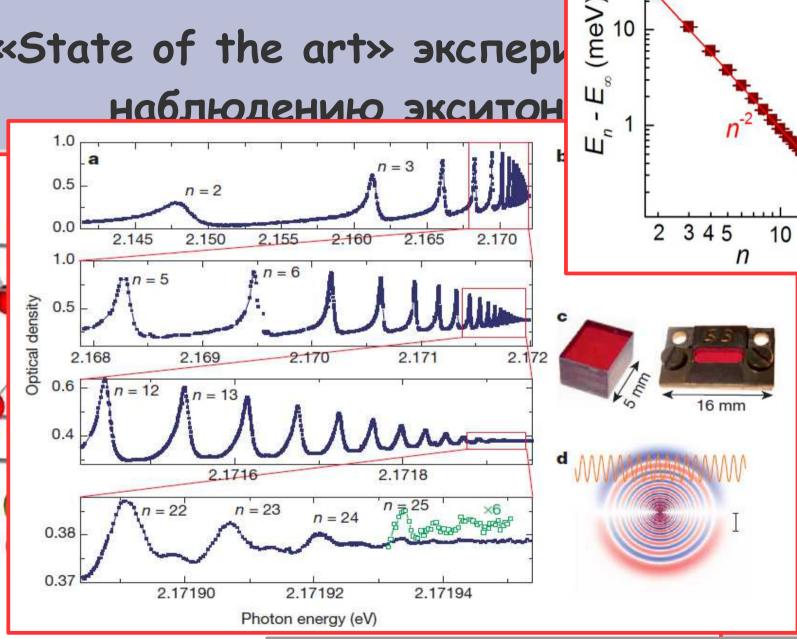
В.Л.Бонч-Бруевич и С.Г.Калашников, Физика полупроводников, М.: Наука, 1990

$$\hbar \omega = E_g - \frac{1}{\varepsilon^2} \frac{m_e m_h}{m_0 (m_e + m_h)} Ry \frac{1}{n^2}$$

## «State of the art» эксперимент по наблюдению экситонов.



«State of the art» экспери



Структура и зонная схема закиси меди Си,О.

Cu

a

T. Kazimierczuk, D. Fröhlich, S. Scheel, H. Stolz and M. Bay oxide Cu2O, Nature, 514, 343 (arxiv 1407.0691)(2014)

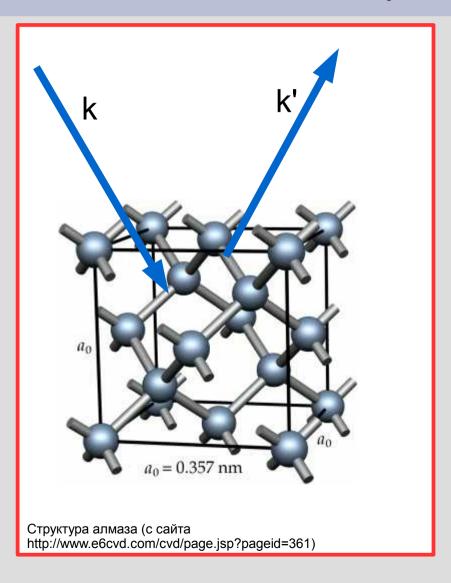
(a) Поглошение (оптическая плотность) в Cu2O как функция энергии фотона. Температура 1.2К. (b) Природный кристалл Cu2O, из которого вырезались образцы для исследования. (с) смонтированные на приборные столики пластинки Cu2O. Толщина образцов около 30 мкм. (d) Расчёт волновой функции экситона с n=25, для масштаба показана синусоида с длиной волны равной длине волны используемого для возбуждения света.

20

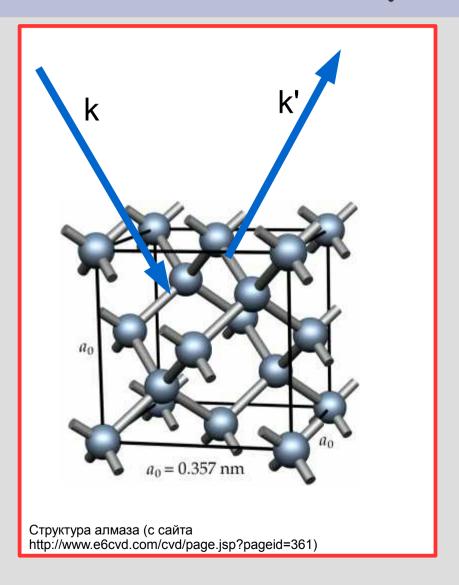


## Часть 2. Дифракция (упругое рассеяние) на кристалле.

## Дифракция (упругое рассеяние) на кристалле.



## Дифракция (упругое рассеяние) на кристалле.



$$\vec{k}' = \vec{k} + \vec{G}$$

$$|\vec{k}| = |\vec{k}'|$$

$$\vec{a}^* = 2\pi \frac{[\vec{b} \times \vec{c}]}{(\vec{a}[\vec{b} \times \vec{c}])}$$

$$\vec{b}^* = 2\pi \frac{[\vec{c} \times \vec{a}]}{(\vec{a}[\vec{b} \times \vec{c}])}$$

$$\vec{c}^* = 2\pi \frac{[\vec{a} \times \vec{b}]}{(\vec{a}[\vec{b} \times \vec{c}])}$$

## Как это можно сделать?



дифрактометр Bruker Smart Apex II (с сайта http://www.cif.iastate.edu/x-ray/apexii)

#### Как это можно сделать?

дифрактометр Bruker Smart Apex II (с сайта http://www.cif.iastate.edu/x-ray/apexii)



образец

коллиматор

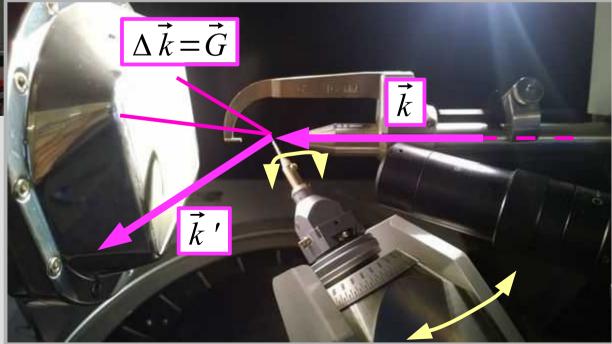
детектор<sub></sub> (CCD)

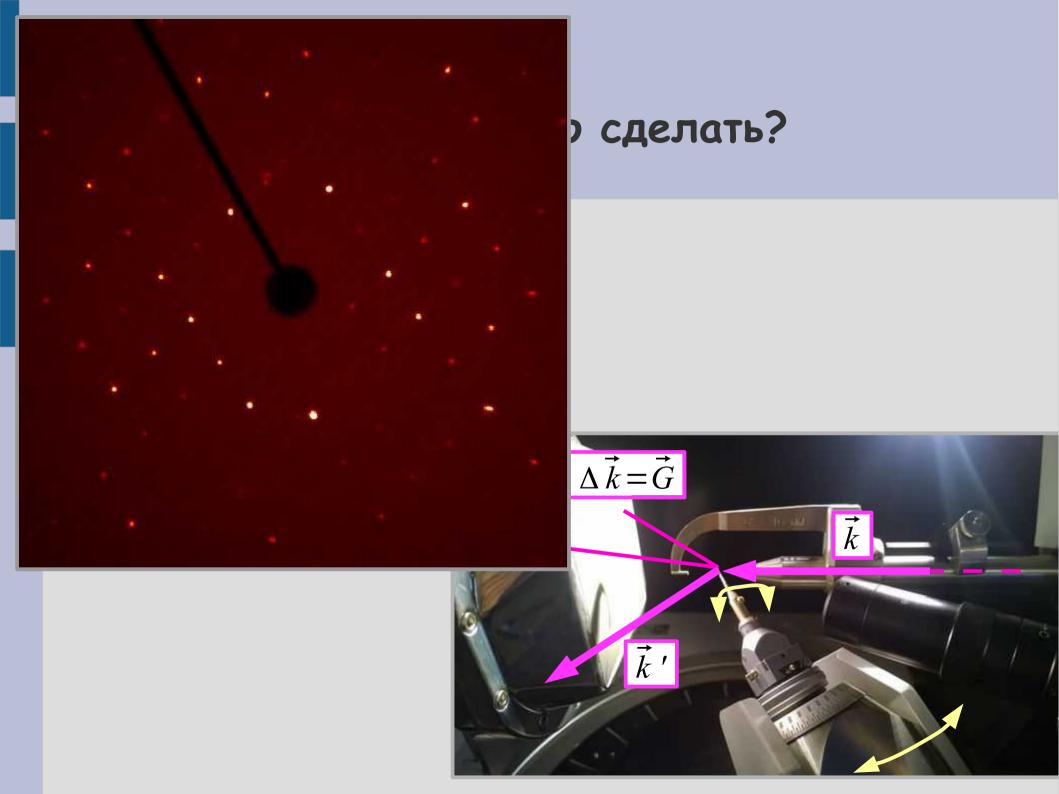


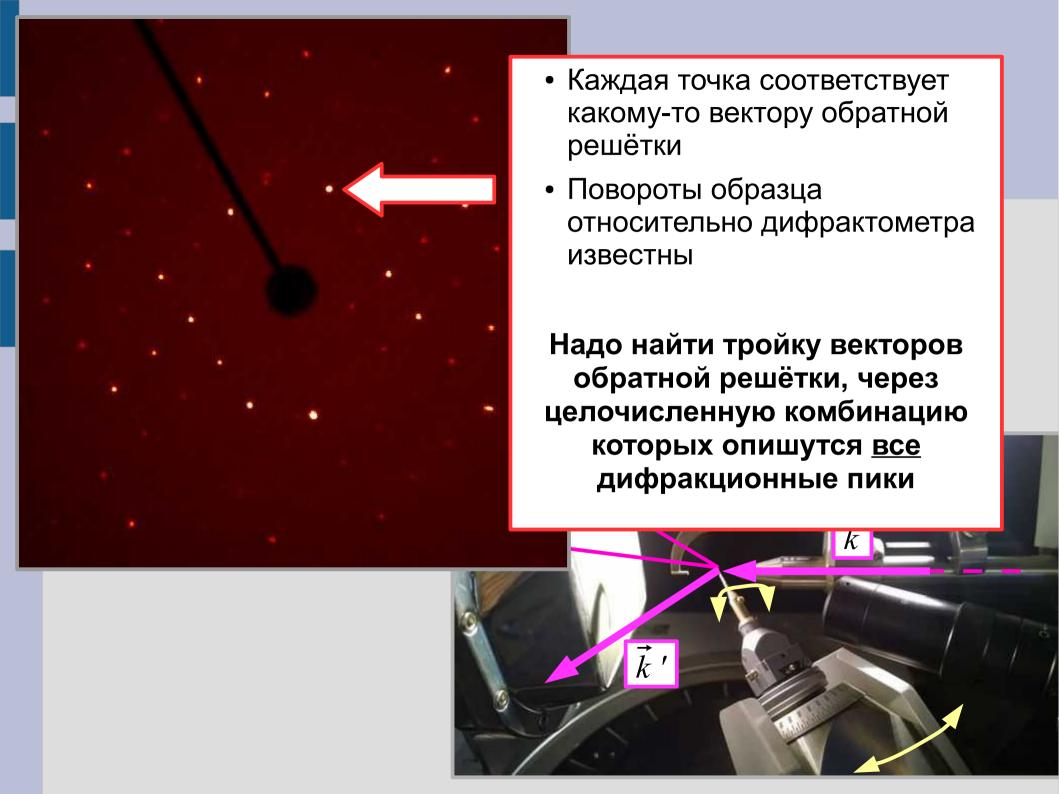
#### Как это можно сделать?

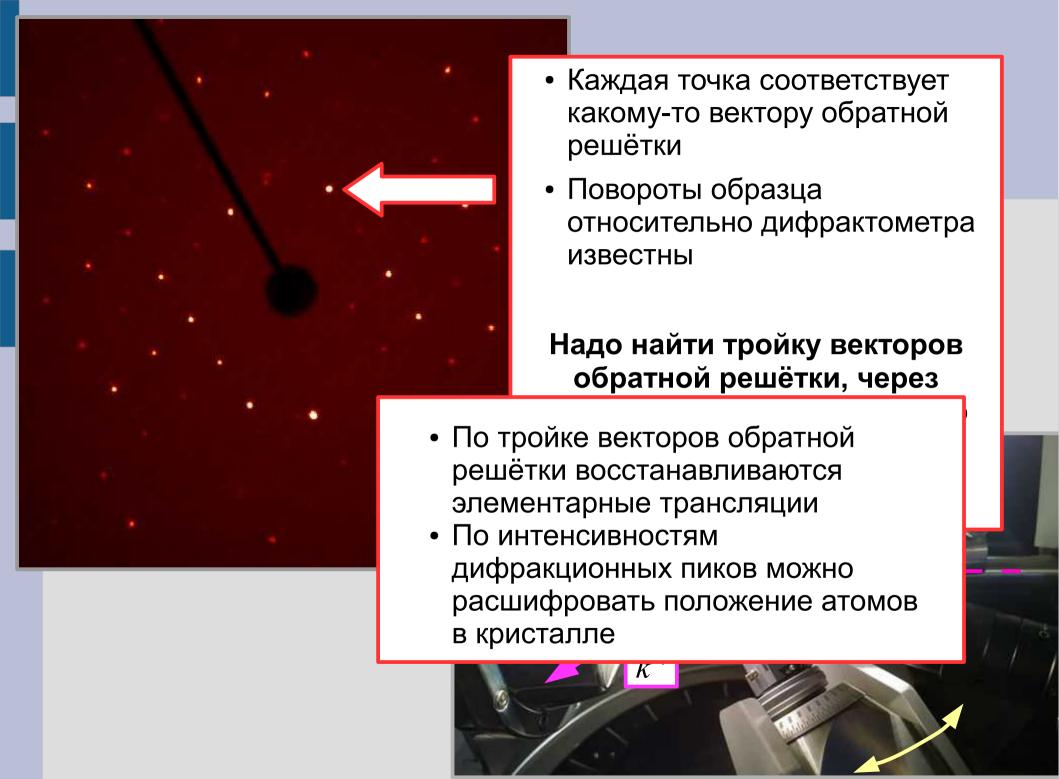
дифрактометр Bruker Smart Apex II (с сайта http://www.cif.iastate.edu/x-ray/apexii)







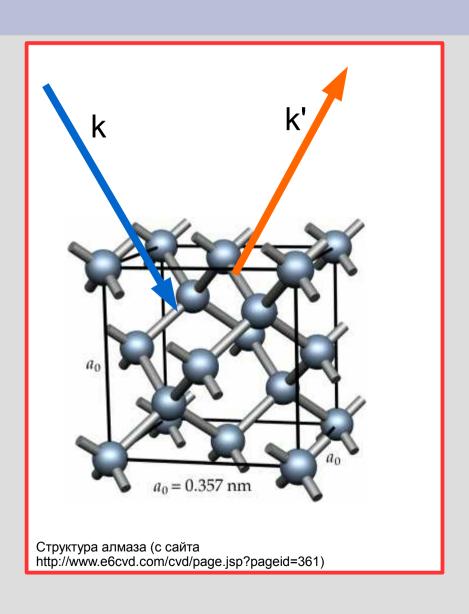




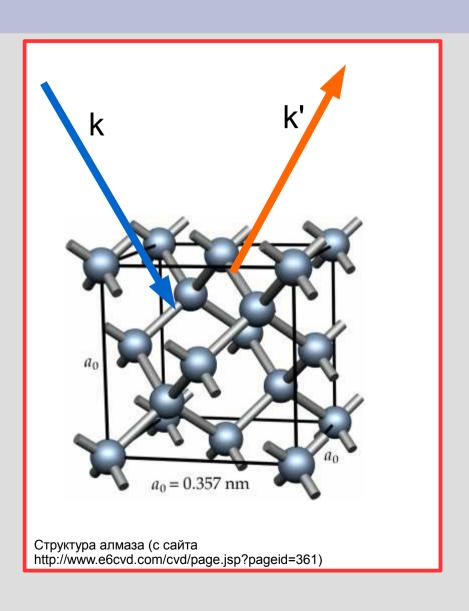


## Часть 3. Неупругие процессы рассеяния электромагнитных волн

## Неупругие процессы рассеяния электромагнитных волн

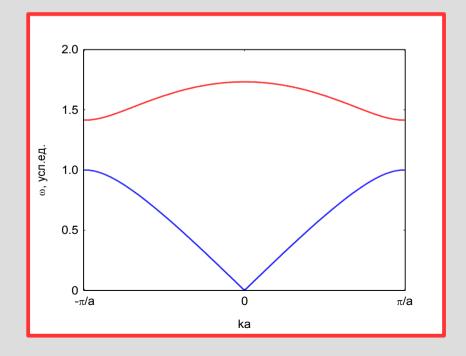


## Неупругие процессы рассеяния электромагнитных волн

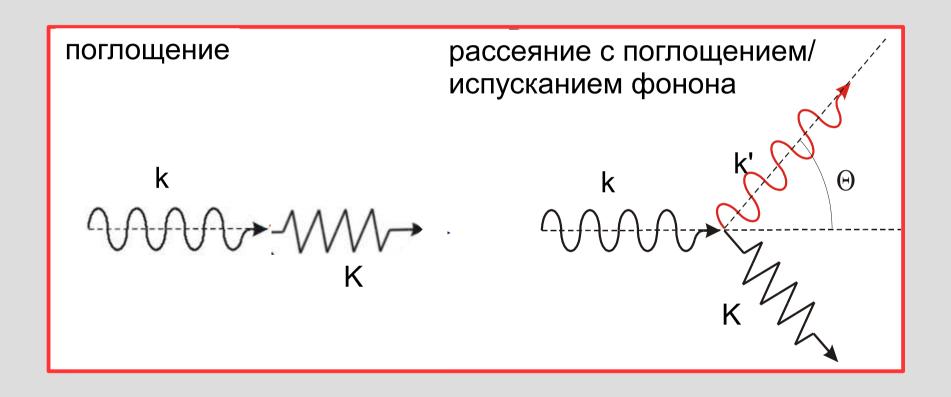


$$\vec{k} = \vec{k}' + \vec{K} + \vec{G}$$

$$\varepsilon = \varepsilon' + E$$



## Неупругие процессы с оптическими фотонами



## Неупругие процессы с оптическими фотонами



$$k = \frac{2\pi}{\lambda} \ll \frac{\pi}{a}$$

$$E_{\gamma} = \hbar \omega \gg \Theta \simeq \hbar \Omega_{max}$$

## Неупругие процессы с оптическими фотонами

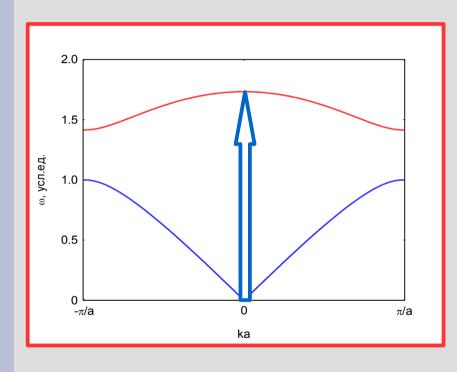
# поглощение рассеяние с поглощением/ испусканием фонона k

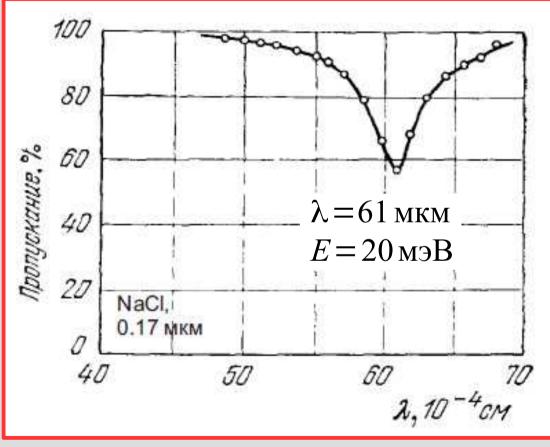
$$k = \frac{2\pi}{\lambda} \ll \frac{\pi}{a}$$

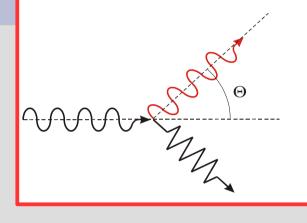
$$E_{\gamma} = \hbar \omega \gg \Theta \simeq \hbar \Omega_{max}$$

- K~k<<k
- процессов переброса нет

## ИК поглощение в кристаллах





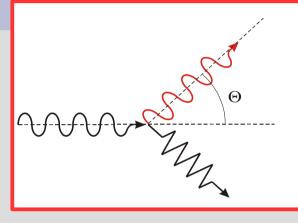


$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega \qquad \omega - \omega' = \Omega$$

$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K} \qquad (\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$

$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega \qquad \omega - \omega' = \Omega$$

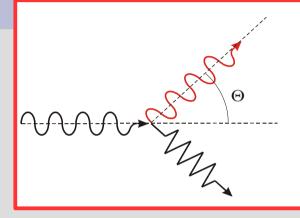
$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K} \qquad (\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$

$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

оптический фонон

$$\Omega = const$$



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega \qquad \omega - \omega' = \Omega$$

$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K} \qquad (\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$

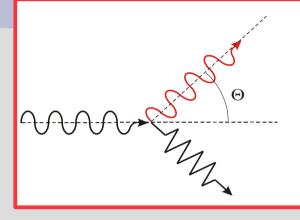
$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

оптический фонон

$$\Omega = const$$

$$\frac{\delta \omega}{\omega} = \frac{\Omega}{\omega} \sim \frac{10^{13} \, 1/ce\kappa}{5 \cdot 10^{15} \, 1/ce\kappa} \sim 2 \cdot 10^{-3}$$

(для света 4000Å)



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega \qquad \omega - \omega' = \Omega$$

$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K} \qquad (\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$

$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

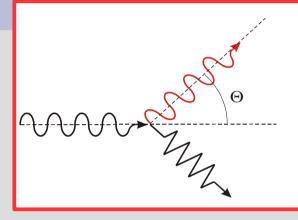
оптический фонон

$$\Omega = const$$

$$\frac{\delta \omega}{\omega} = \frac{\Omega}{\omega} \sim \frac{10^{13} \, 1/ce\kappa}{5 \cdot 10^{15} \, 1/ce\kappa} \sim 2 \cdot 10^{-3}$$
 (для света 4000Å)

акустический фонон

$$\Omega = s k$$



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega 
\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K}$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$
$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

оптический фонон

$$\Omega = const$$

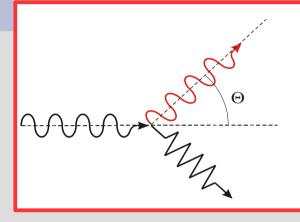
$$\frac{\delta \omega}{\omega} = \frac{\Omega}{\omega} \sim \frac{10^{13} \, 1/ce\kappa}{5 \cdot 10^{15} \, 1/ce\kappa} \sim 2 \cdot 10^{-3}$$
 (для света 4000Å)

акустический фонон

$$\Omega = s k$$

$$K^{2} = k^{2} + (k')^{2} - 2kk'\cos\Theta$$

$$\left(\frac{\Omega}{s}\right)^{2} = \left(\frac{n}{c}\right)^{2} \left(\omega^{2} + (\omega')^{2} - 2\omega\omega'\cos\Theta\right)$$



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega$$

$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K}$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$
$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

оптический фонон

$$\Omega = const$$

$$\frac{\delta \omega}{\omega} = \frac{\Omega}{\omega} \sim \frac{10^{13} \, 1/ce\kappa}{5 \cdot 10^{15} \, 1/ce\kappa} \sim 2 \cdot 10^{-3}$$
 (для света 4000Å)

акустический фонон

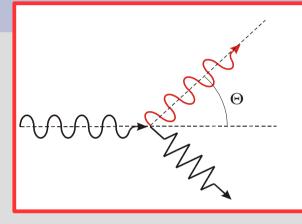
$$\Omega = s k$$

$$K^{2} = k^{2} + (k')^{2} - 2kk'\cos\Theta$$

$$\left(\frac{\Omega}{s}\right)^{2} = \left(\frac{n}{c}\right)^{2} \left(\omega^{2} + (\omega')^{2} - 2\omega\omega'\cos\Theta\right)$$

$$(\delta\omega)^{2} \approx 2\omega^{2}(sn/c)^{2}(1 - \cos\Theta)$$

### Комбинационное рассеяние света.



$$\hbar \omega = \hbar \omega' + \hbar \Omega$$

$$\hbar \vec{k} = \hbar \vec{k}' + \hbar \vec{K}$$

$$\omega - \omega' = \Omega$$

$$(\vec{k} - \vec{k}')^2 = \vec{K}^2$$

оптический фонон

$$\Omega = const$$

$$\frac{\delta \omega}{\omega} = \frac{\Omega}{\omega} \sim \frac{10^{13} \, 1/ce\kappa}{5 \cdot 10^{15} \, 1/ce\kappa} \sim 2 \cdot 10^{-3}$$
 (для света 4000Å)

акустический фонон

$$\Omega = s k$$

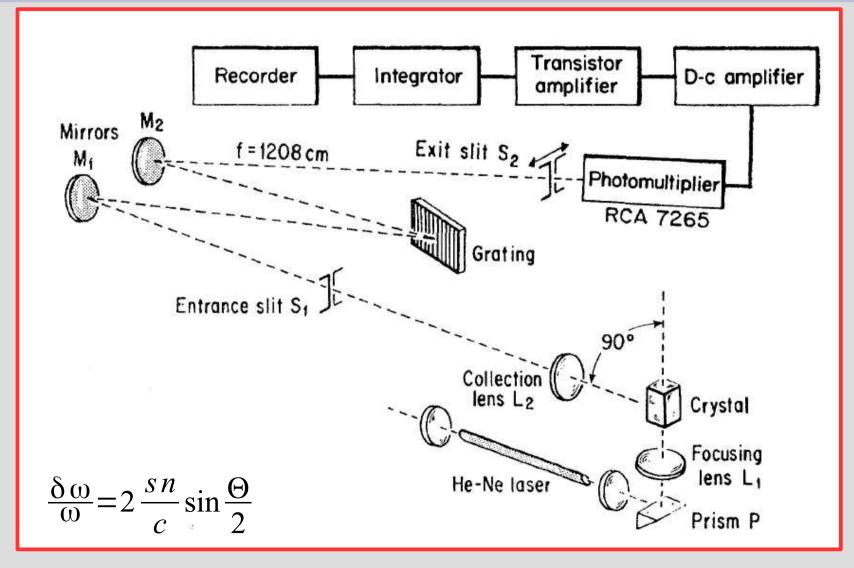
$$K^{2} = k^{2} + (k')^{2} - 2kk'\cos\Theta$$

$$\left(\frac{\Omega}{s}\right)^{2} = \left(\frac{n}{c}\right)^{2} \left(\omega^{2} + (\omega')^{2} - 2\omega\omega'\cos\Theta\right)$$

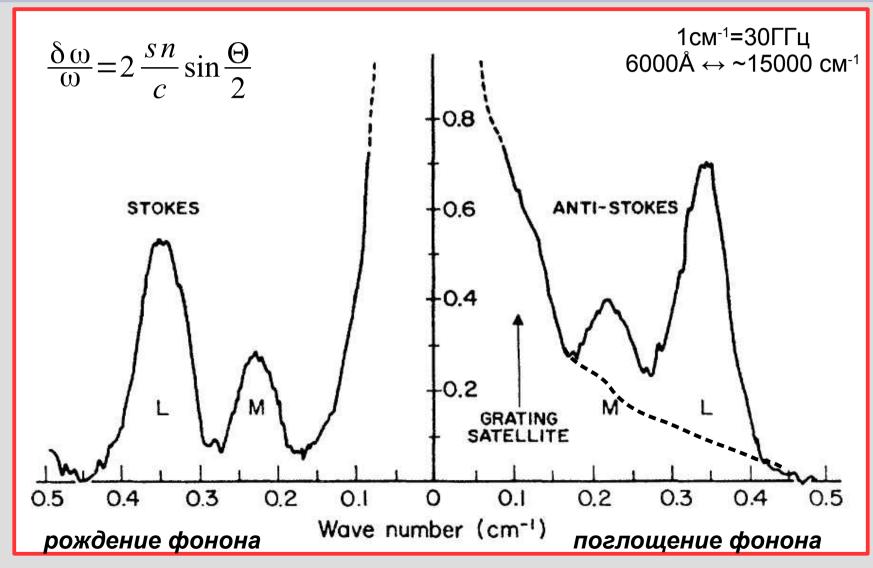
$$(\delta\omega)^{2} \approx 2\omega^{2}(sn/c)^{2}(1 - \cos\Theta)$$

$$\frac{\delta\omega}{\omega} \sim \frac{s}{s} \sim 10^{-5}$$

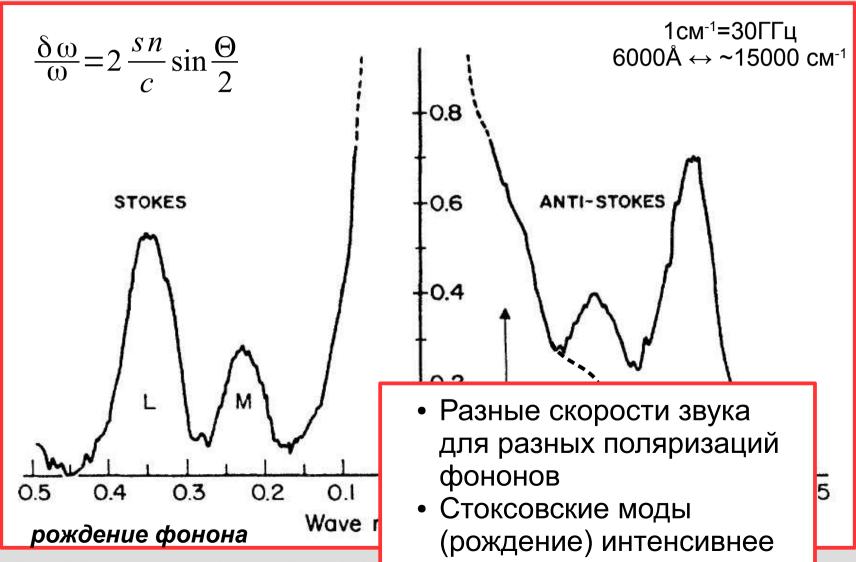
# Пример эксперимента по комбинационному рассеянию света.



## ... и наблюдаемые результаты (RbCl, 300K).



## ... и наблюдаемые результаты (RbCl, 300K).



G.B.Benedek and K.Fritsch, Brillouin scatterong in cubic crystals. ,Physical Review

### Синхротронное излучение.



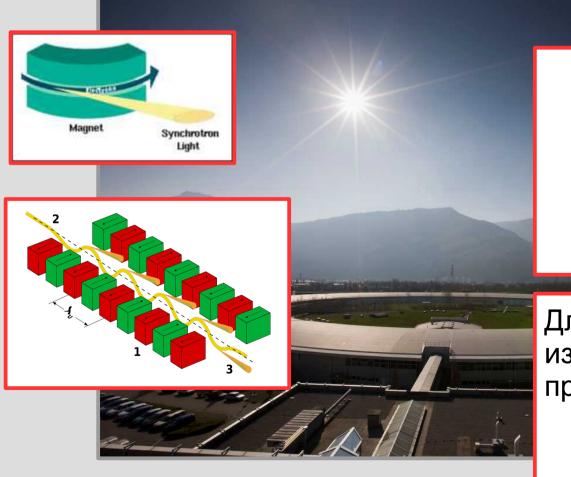
Кольцо ускорителя ESRF (European Synchrotron Radiation Facility) в Гренобле. С сайта www.esrf.fr

### Синхротронное излучение.



Схемы возникновения СИ на поворотном магните и в ондуляторе, с сайта https://en.wikipedia.org/wiki/Synchrotron radiation

#### Синхротронное излучение.



• Спектр: непрерывный, можно получать от ИК до рентгена

• Яркий, направленный, частично поляризованный пучок

Для рентгеновского излучения возможны процессы переброса:

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} \simeq \frac{\pi}{a}$$

$$E_{\gamma} = \hbar \omega \gg \Theta \simeq \hbar \Omega_{max}$$

Схемы возникновения СИ на поворотном магните и в ондуляторе, с сайта https://en.wikipedia.org/wiki/Synchrotron\_radiation

### Трёхосный дифрактометр

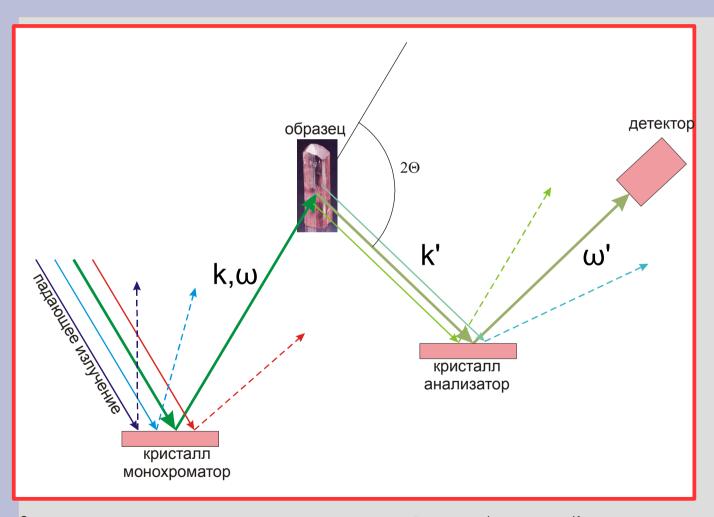
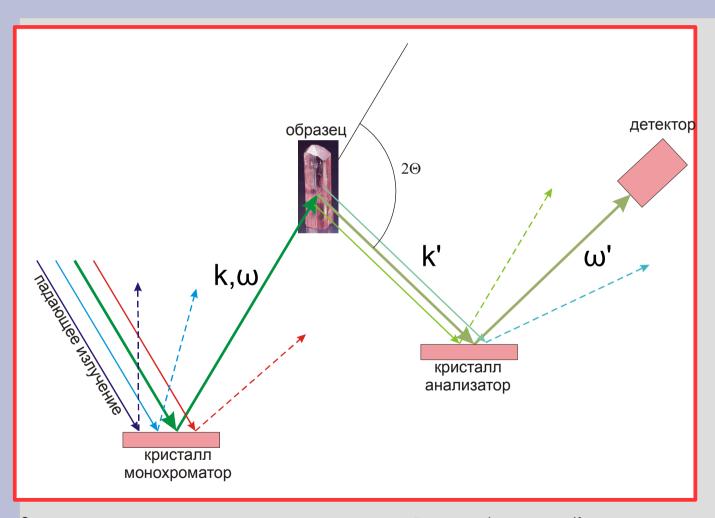


Схема эксперимента по неупругому рассеянию излучения на трёхосном дифрактометре. Коллиматоры, выделяющие желаемое излучение после монохроматора и анализатора не показаны. Изображение "образца" на схеме - фотография розового топаза с сайта Минералогического музея РАН

### Трёхосный дифрактометр



$$\Omega(\vec{K}) = \Omega(-\vec{K})$$

$$(1): \omega' = \omega + \Omega$$

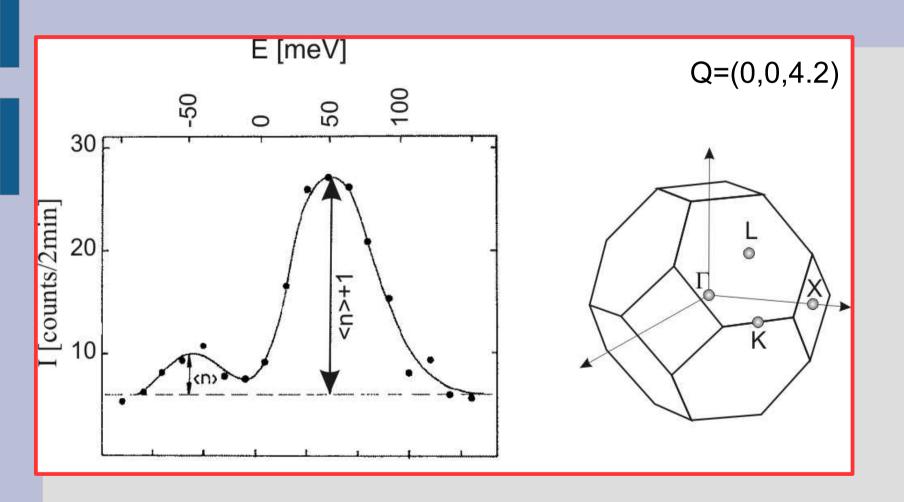
$$\vec{k}' = \vec{k} + \vec{K} + \vec{G}$$

$$(2): \omega' = \omega - \Omega$$

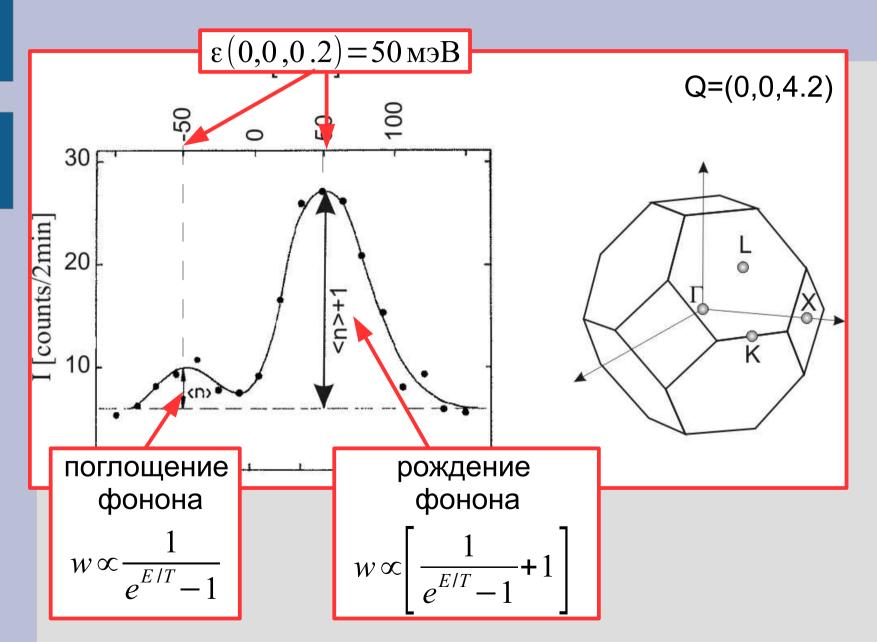
$$\vec{k}' = \vec{k} - (-\vec{K}) + \vec{G}$$

Схема эксперимента по неупругому рассеянию излучения на трёхосном дифрактометре. Коллиматоры, выделяющие желаемое излучение после монохроматора и анализатора не показаны. Изображение "образца" на схеме - фотография розового топаза с сайта Минералогического музея РАН

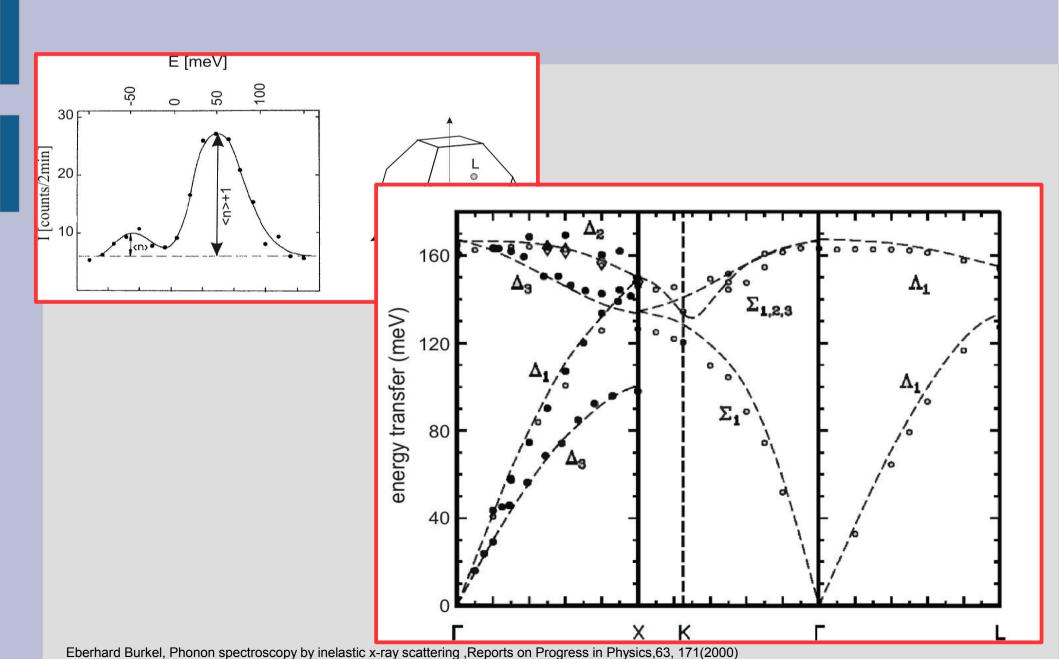
## Эксперимент: рассеяние рентгеновских лучей на алмазе



## Эксперимент: рассеяние рентгеновских лучей на алмазе



## Эксперимент: рассеяние рентгеновских лучей на алмазе





## Часть 4. Упругое и неупругое рассеяние нейтронов.

## Упругое и неупругое рассеяние нейтронов.

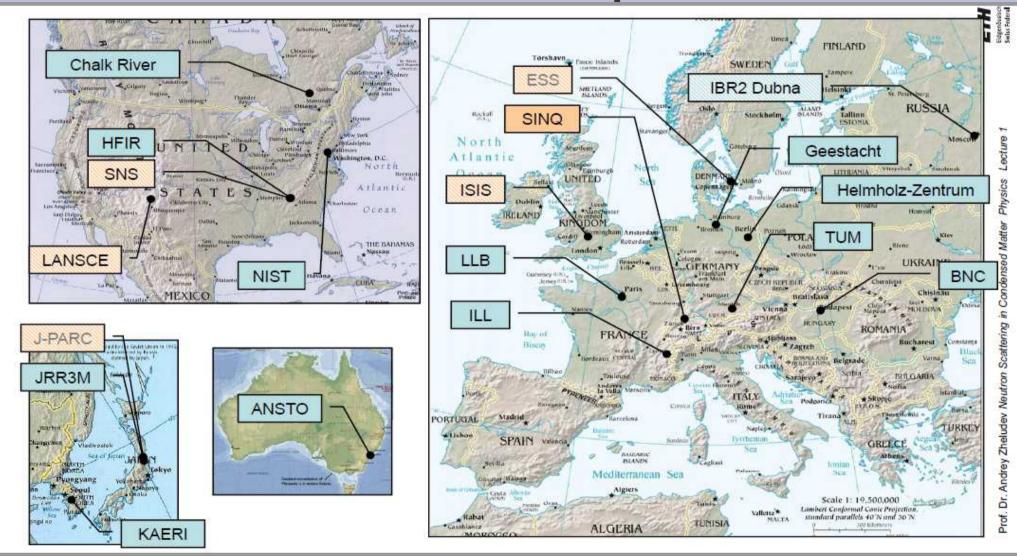
#### Нейтрон:

- масса покоя 940 МэВ
- спин 1/2
- время жизни около 700 сек
- q=0
- есть магнитный момент  $\mu_{\it n} = -1.913 \, \mu_{\it nucl}$

$$E = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} = 2.07 [M \ni B \times Å^2] k^2$$

$$\lambda = \frac{2\pi}{k} = \frac{9.04 \, \text{Å}}{\sqrt{E(M \ni B)}}$$

#### Постановка эксперимента



В реакторе или ускорителе получают нейтроны с энергией ~100 МэВ

Для длины волны несколько ангстрем требуется энергия нейтрона ~10 мэВ

В реакторе или ускорителе получат ней нужно термализовать... энергией ~100 МэВ Для длины волны несколько а

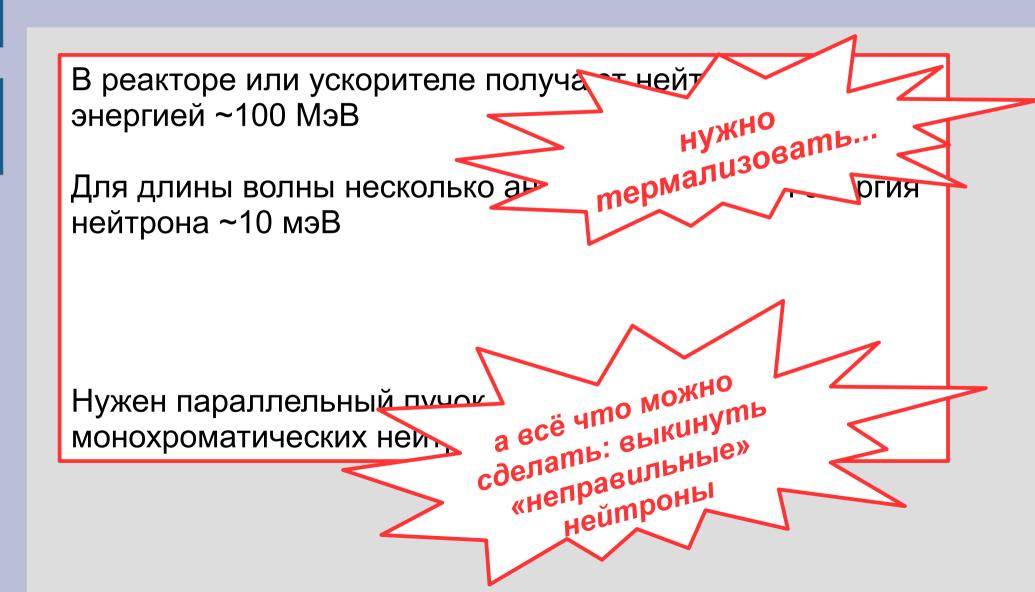
нейтрона ~10 мэВ

В реакторе или ускорителе получат нейт энергией ~100 МэВ

Для длины волны несколько амейтрона ~10 мэВ

нужповать... термализовать...

Нужен параллельный пучок, желательно монохроматических нейтронов...

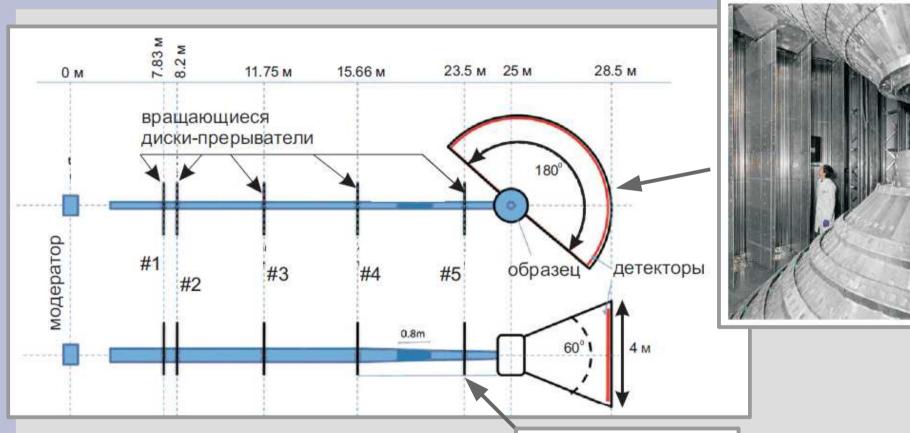


### Постановка эксперимента



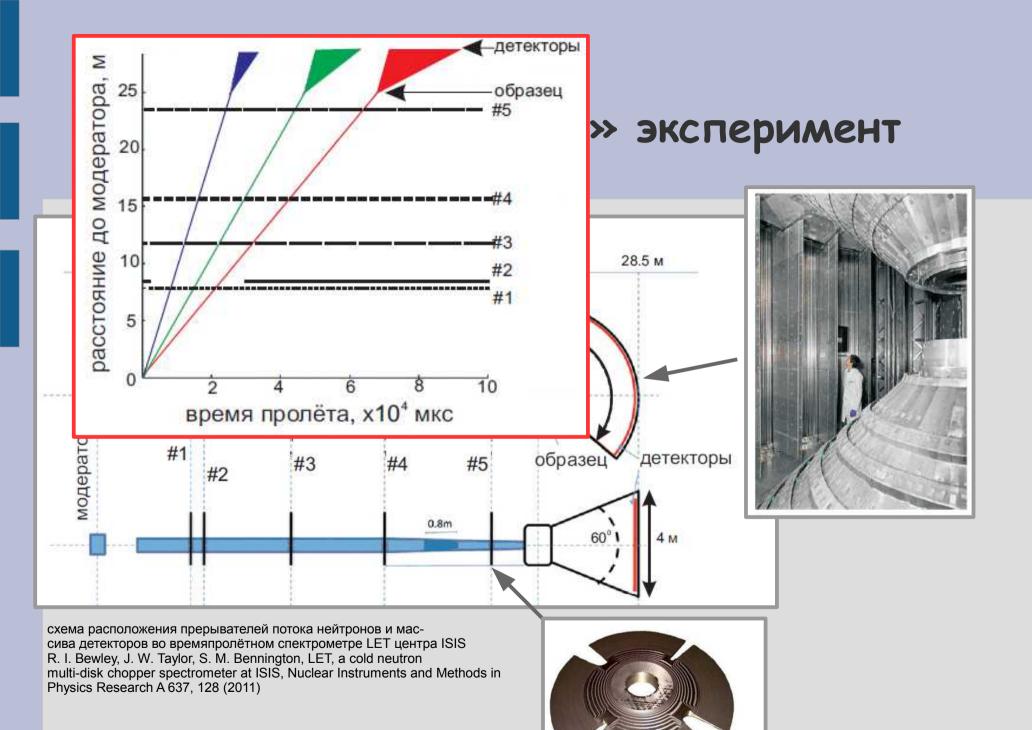
Экспериментальный зал источника нейтронов SINQ Института Поля Шерера (Виллиген, Швейцария). С сайта www.psi.ch

### «Time Of The Flight» эксперимент



TOFTOF at TUM

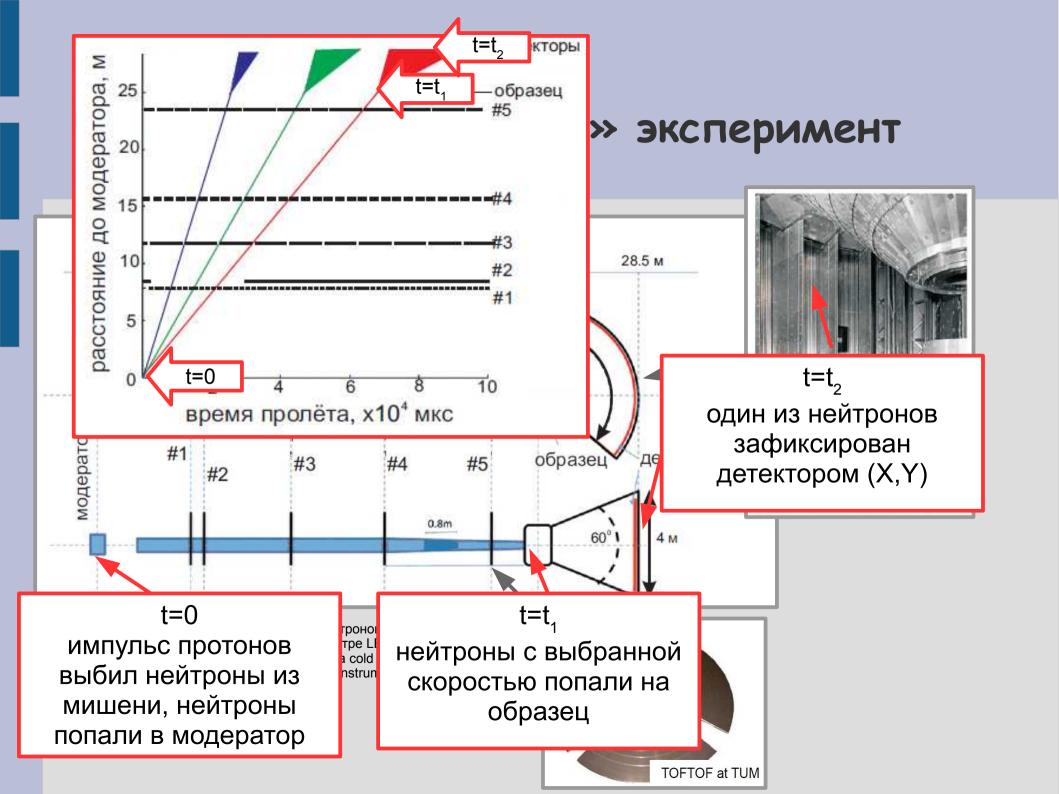
схема расположения прерывателей потока нейтронов и массива детекторов во времяпролётном спектрометре LET центра ISIS R. I. Bewley, J. W. Taylor, S. M. Bennington, LET, a cold neutron multi-disk chopper spectrometer at ISIS, Nuclear Instruments and Methods in Physics Research A 637, 128 (2011)

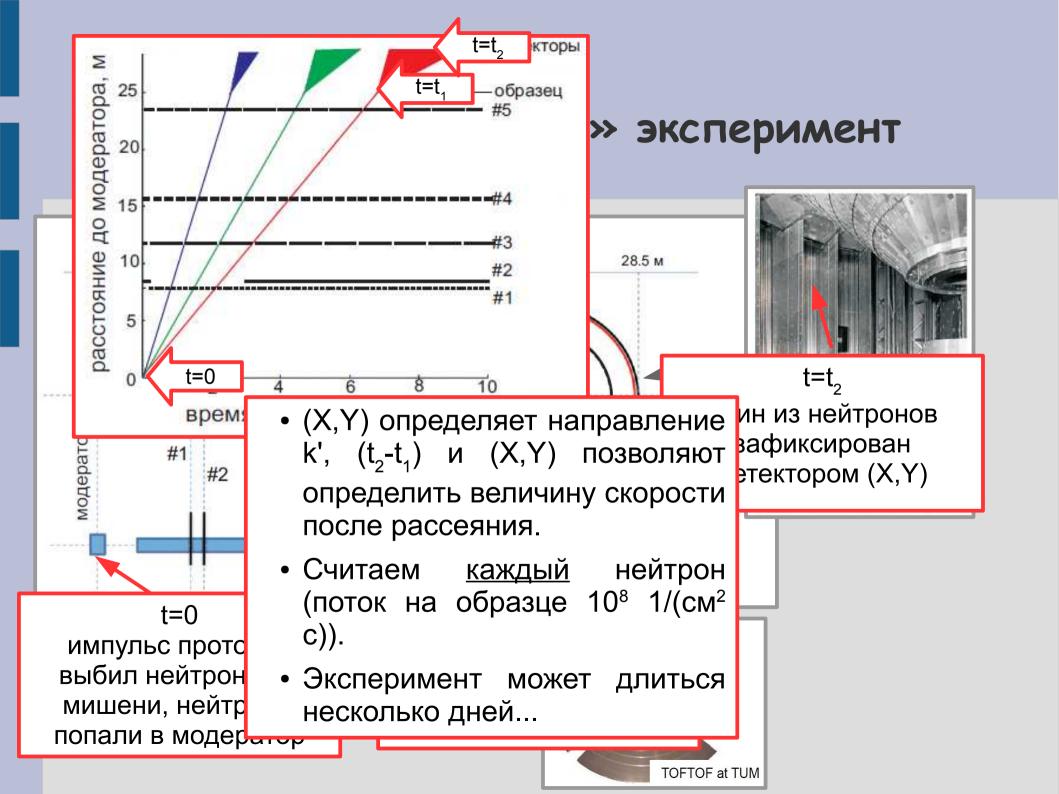


TOFTOF at TUM

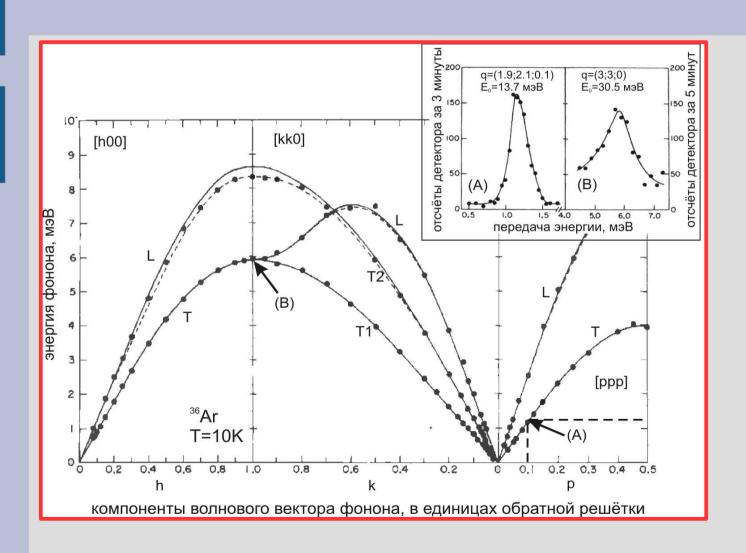




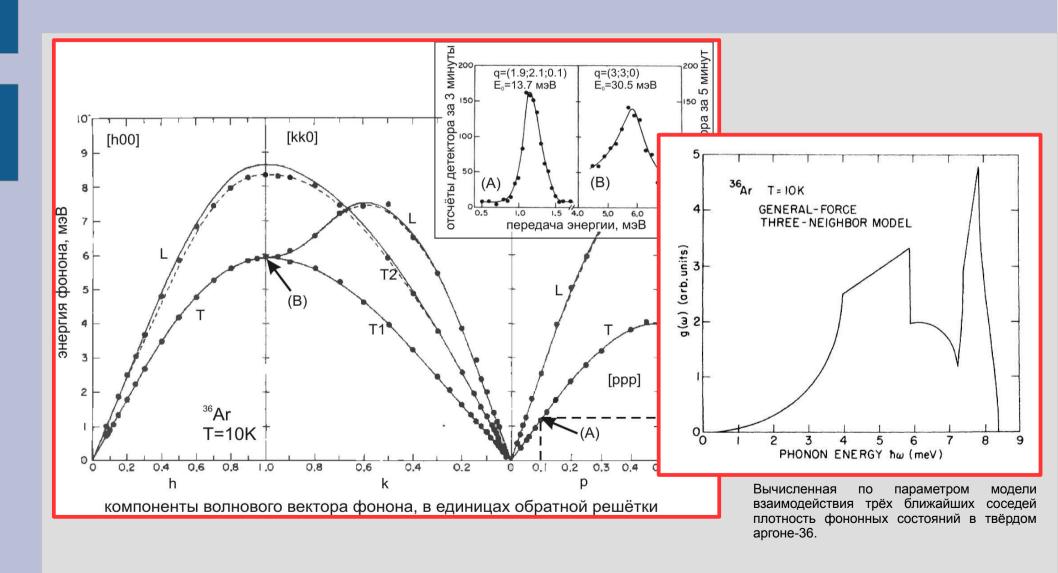




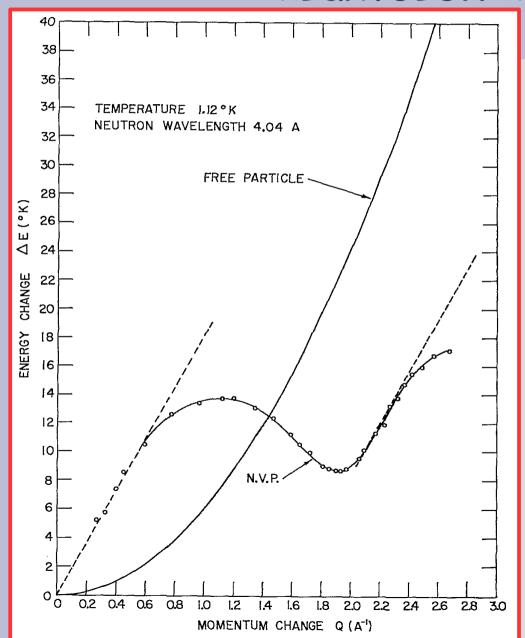
### Неупругое рассеяние на фононах в <sup>36</sup>Ar, 10K.



### Неупругое рассеяние на фононах в <sup>36</sup>Ar, 10K.



## Неупругое рассеяние на возбуждениях квантовой жидкости.



Спектр элементарных возбуждений, измеренный методом неупругого рассеяния нейтронов в сверхтекучем гелии-4 при давлении насыщенных паров и температуре 1.12К.

D.G.Henshaw and A.B.Woods, Modes of Atomic Motion in Liquid Helium by Inelastic Scattering of Neutrons, Physical Review, 121, 1266(1961)



## Часть 5. ARPES: фотоэмиссионная спектроскопия с угловым разрешением.

## ARPES: фотоэмиссионная спектроскопия с угловым разрешением.

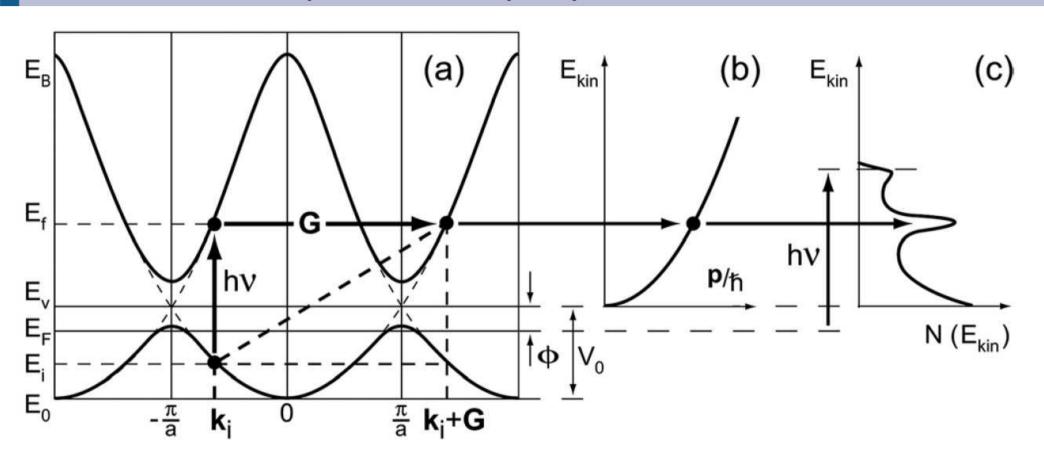
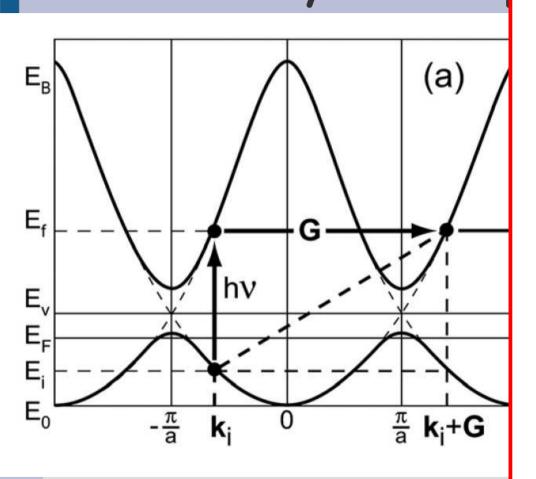


Схема резонансного поглощения фотона. (а) Переход электрона в более высокую энергетическую зону в представлении периодической зонной схемы. (b) Квадратичный спектр электрона в вакууме. (c) Схема распределения фотоэлектронов по энергии с резонансным пиком. Обозначения: $E_0$  - дно зоны проводимости,  $E_i$ - энергия исходного состояния электрона,  $E_f$ - энергия конечного состояния электрона,  $E_f$ - положение нуля энергии электрона в вакууме,  $E_f$ - вектор обратной решётки,  $E_f$ - положение нуля фотона.

## ARPES: фотоэмиссионная спектроскопия

с угловым разрешением

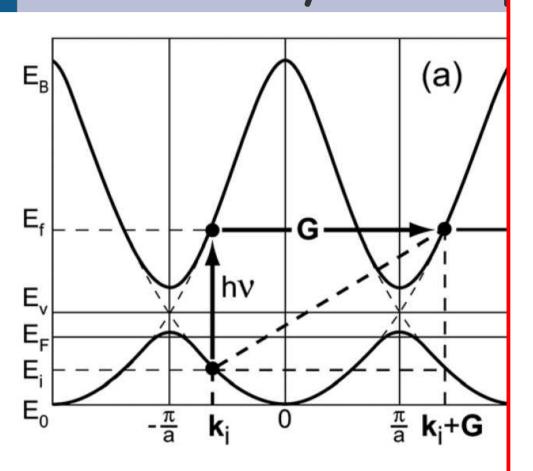


$$E_{f} = \frac{\hbar^{2} k_{f}^{2}}{2m} = \frac{\hbar^{2} (k_{i} + G)^{2}}{2m} = \frac{\hbar^{2} ((k_{i} + G)^{2})^{2} + (k_{\parallel}^{(cr)})^{2})}{2m} = E_{i} + hv$$

Схема резонансного поглощения фотона. (а) Переход электрона в более высоку спектр электрона в вакууме. (с) Схема распределения фотоэлектронов по энергии с резонансным пиком. Обозначения: Е<sub>0</sub> - дно зоны проводимости, Е<sub>г</sub>- энергия исходного состояния электрона, Е<sub>г</sub>- энергия конечного состояния электрона, Е<sub>г</sub>- уровень Ферми, Е<sub>v</sub>- положение нуля энергии электрона в вакууме, G - вектор обратной решётки, hv- энергия фотона.

### ARPES: фотоэмиссионная спектроскопия

с угловым разрешением



$$E_{f} = \frac{\hbar^{2} k_{f}^{2}}{2m} = \frac{\hbar^{2} (k_{i} + G)^{2}}{2m} = \frac{\hbar^{2} ((k_{i} + G)^{2})^{2} + (k_{\parallel}^{(cr)})^{2})}{2m} = E_{i} + hv$$

$$k_{\parallel}^{(cr)} = k_{\parallel}^{(vac)}$$

$$\frac{\hbar^2 \left(k_{\perp}^{(cr)}\right)^2}{2 m} = \frac{\hbar^2 \left(k_{\perp}^{(vac)}\right)^2}{2 m} + A_{e\omega x}$$

Схема резонансного поглощения фотона. (а) Переход электрона в более высоку спектр электрона в вакууме. (с) Схема распределения фотоэлектронов по энергии с резонансным пиком. Обозначения: Е<sub>0</sub> - дно зоны проводимости, Е<sub>г</sub>- энергия исходного состояния электрона, Е<sub>г</sub>- энергия конечного состояния электрона, Е<sub>г</sub>- уровень Ферми, Е<sub>v</sub>- положение нуля энергии электрона в вакууме, G - вектор обратной решётки, hv- энергия фотона.

#### ARPES: Как это сделать?

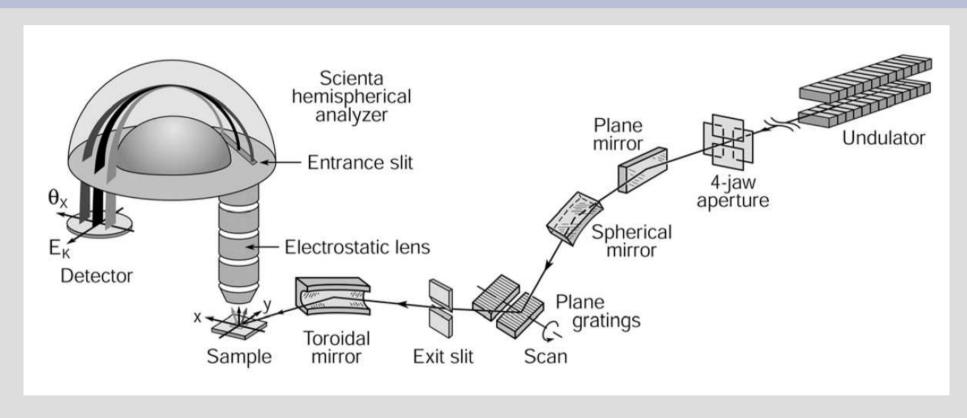
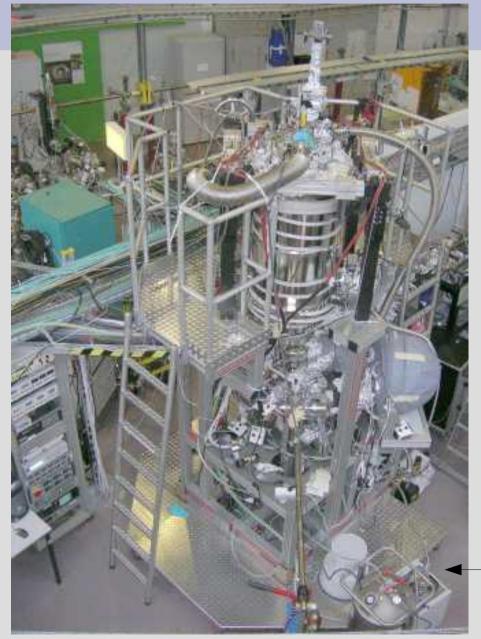
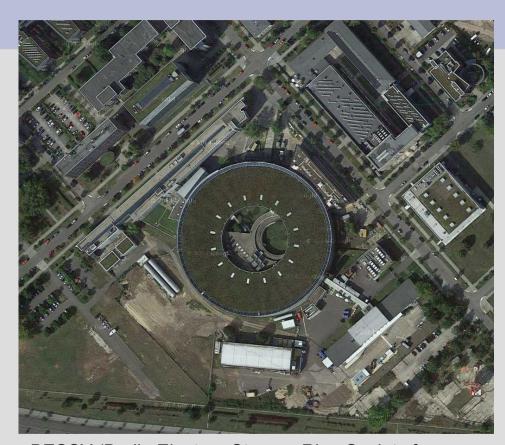


Схема установки для фотоэмиссионной спектроскопии с угловым разрешением.

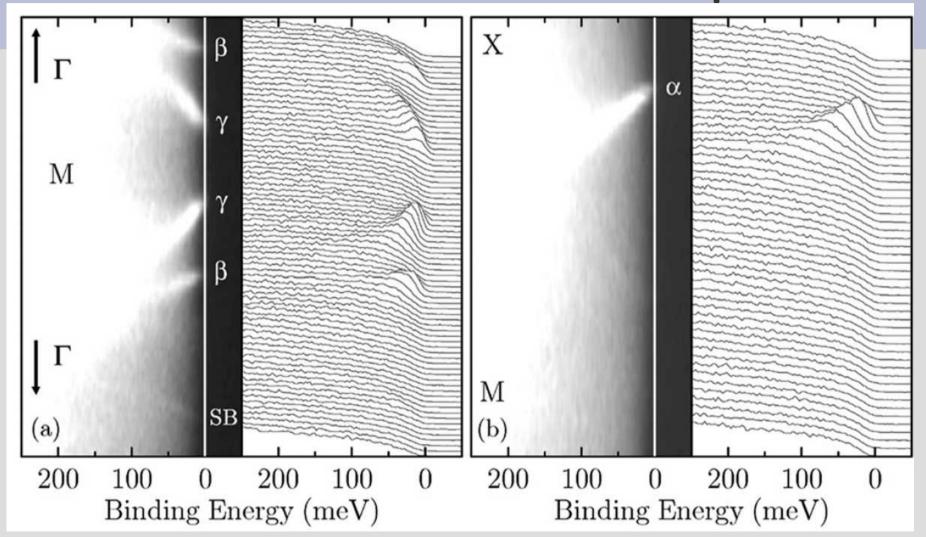
### ARPES: Как это делается.



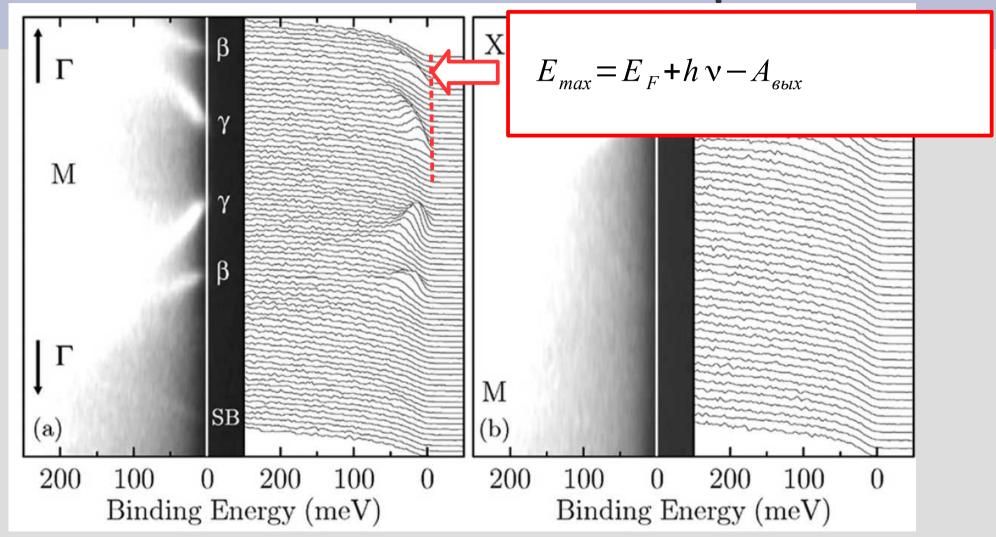


BESSY (Berlin Electron Storage Ring Society for Synchrotron Radiation) @ GoogleMap

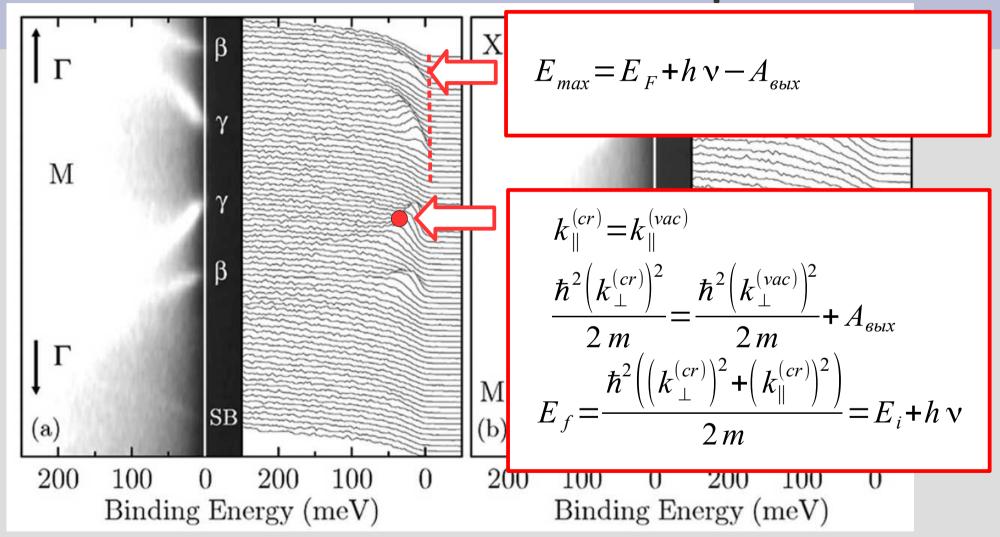
Фотография установки для фотоэмиссионной спектроскопии с угловым разрешением на синхротроне BESSY (Берлин). Установка позволяет достигать монохроматичности фотонов в пределах 1 мэВ, анализировать энергию фотоэлектронов с разрешением 1 мэВ и проводить исследования при температуре ниже 1К. Из презентации проф.С.В.Борисенко (IFW-Dresden).



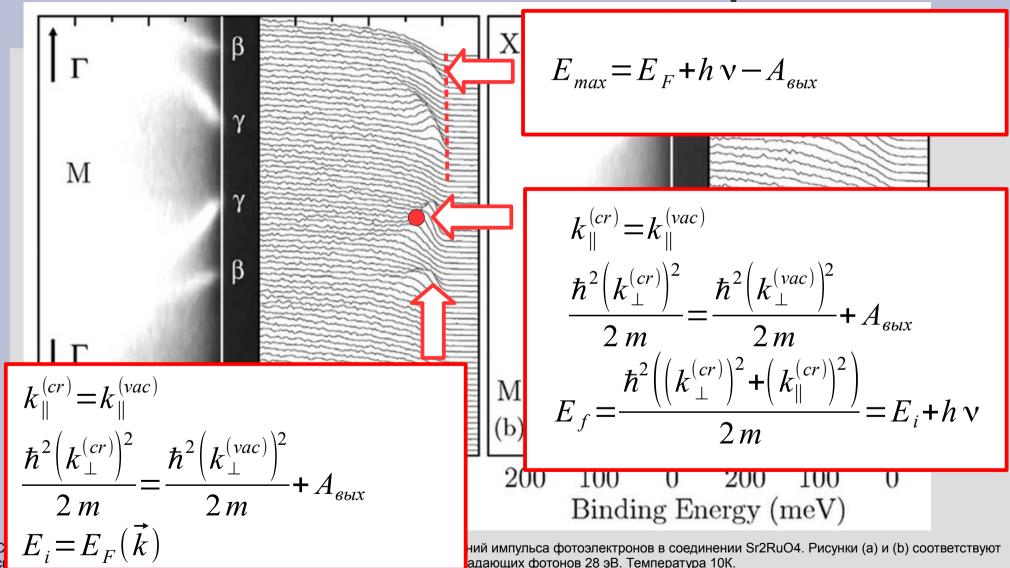
Серии распределения фотоэлектронов по энергии для различных направлений импульса фотоэлектронов в соединении Sr2RuO4. Рисунки (а) и (b) соответствуют сканированию вдоль различных направлений и в k-пространстве. Энергия падающих фотонов 28 эВ. Температура 10К.

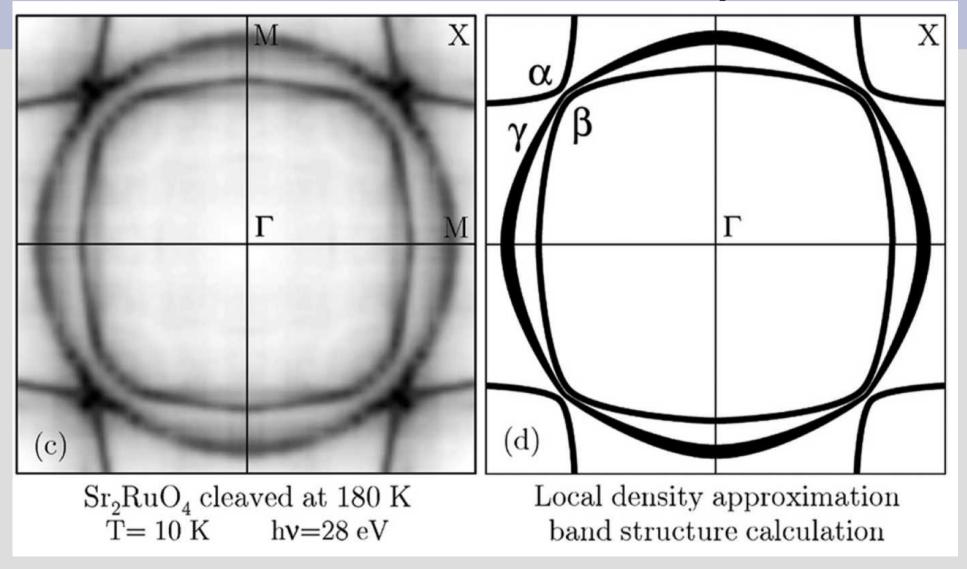


Серии распределения фотоэлектронов по энергии для различных направлений импульса фотоэлектронов в соединении Sr2RuO4. Рисунки (а) и (b) соответствуют сканированию вдоль различных направлений и в k-пространстве. Энергия падающих фотонов 28 эВ. Температура 10К.



Серии распределения фотоэлектронов по энергии для различных направлений импульса фотоэлектронов в соединении Sr2RuO4. Рисунки (а) и (b) соответствуют сканированию вдоль различных направлений и в k-пространстве. Энергия падающих фотонов 28 эВ. Температура 10К.

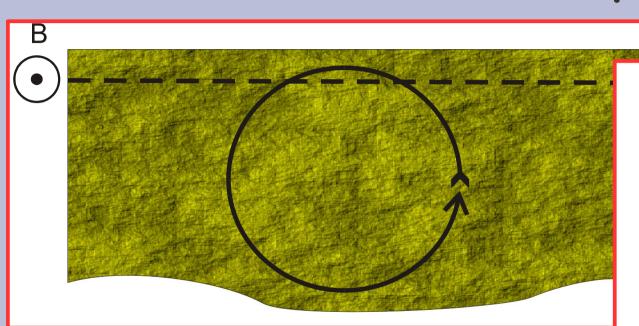




Слева: экспериментально измеренное методом ARPES сечение ферми-поверхности. Справа: расчёт зонной структуры.



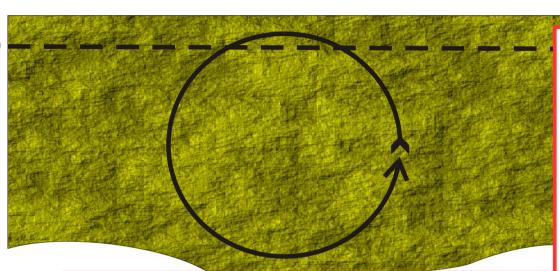
## Часть 6. Металлы в квантующем магнитном поле.



Классическое рассмотрение:

$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

B •

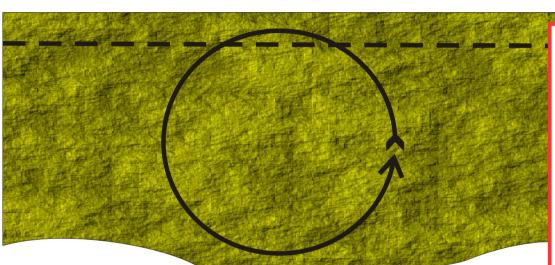


Классическое рассмотрение:

$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

$$\oint \left( \vec{p} - \frac{e}{c} \vec{A} \right) d \vec{l} = nh$$





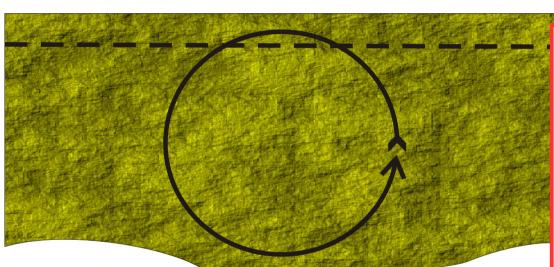
Классическое рассмотрение:

$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

$$\oint \left( \vec{p} - \frac{e}{c} \vec{A} \right) d \vec{l} = nh$$

$$2\pi r m \omega_c r - \frac{e}{c} B \pi r^2 = n h$$





Классическое рассмотрение:

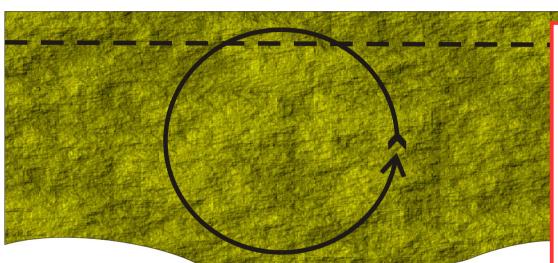
$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

$$\oint \left( \vec{p} - \frac{e}{c} \vec{A} \right) d \vec{l} = nh$$

$$2\pi r m \omega_c r - \frac{e}{c} B\pi r^2 = n h$$

$$\pi \frac{eB}{c} r^2 = n h \Rightarrow r_n^2 = \frac{2n \hbar c}{eB}$$





Классическое рассмотрение:

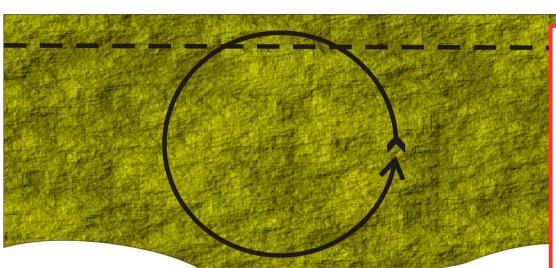
$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

$$\oint \left( \vec{p} - \frac{e}{c} \vec{A} \right) d \vec{l} = nh$$

$$2\pi r m \omega_c r - \frac{e}{c} B\pi r^2 = n h$$

$$\pi \frac{eB}{c} r^2 = n h \Rightarrow r_n^2 = \frac{2n \hbar c}{eB} \Rightarrow E_n = \frac{p^2}{2m} = \frac{m}{2} \omega_c^2 r_n^2 = n \hbar \omega_c$$





Классическое рассмотрение:

$$m \omega^{2} R = \frac{e}{c} \omega R B$$
$$\omega_{c} = \frac{e B}{m c}$$

Квазиклассика (правило Бора-Зоммерфельда):

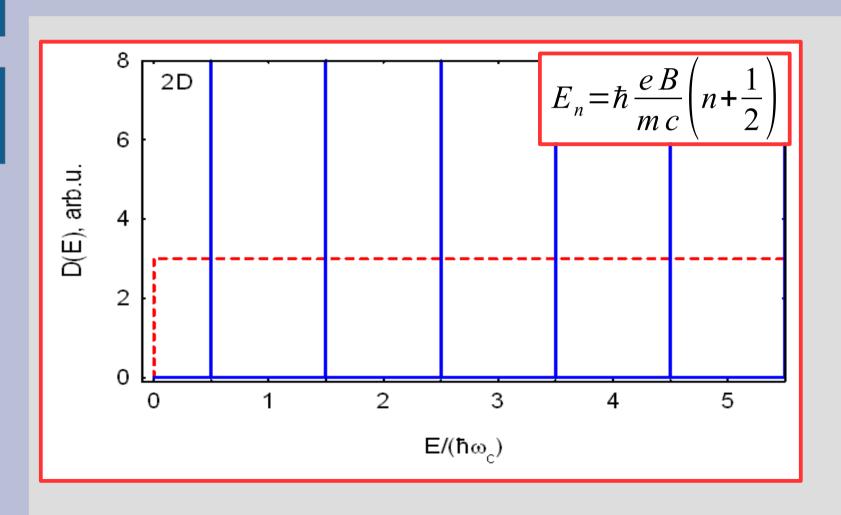
$$\oint \left( \vec{p} - \frac{e}{A} \right)_{d} \vec{l} = nh$$
В поле 10Тл «циклотронный квант

 $2\pi r m \omega$ 

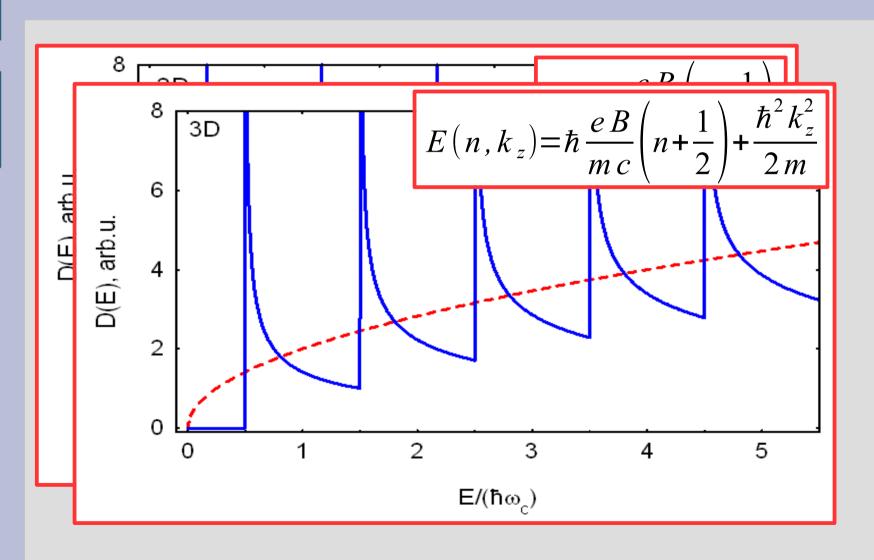
В поле 10Тл «циклотронный квант энергии» для свободного электрона 13К

$$\pi \frac{eB}{c} r^2 = n h \Rightarrow r_n^2 = \frac{2n \hbar c}{eB} \Rightarrow E_n = \frac{p^2}{2m} = \frac{m}{2} \omega_c^2 r_n^2 = n \hbar \omega_c$$

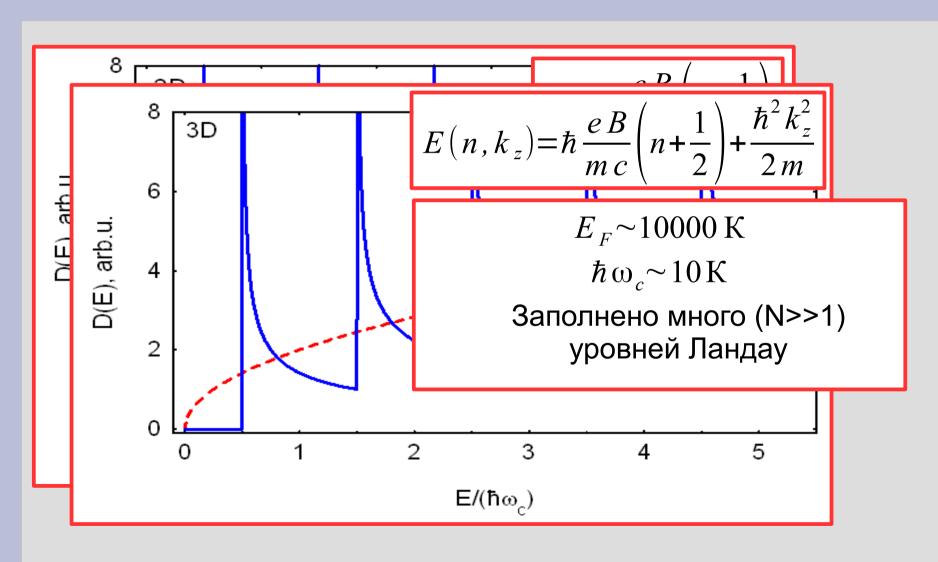
## Плотность состояний в квантующем поле: 2D.



## Плотность состояний в квантующем поле: 3D.



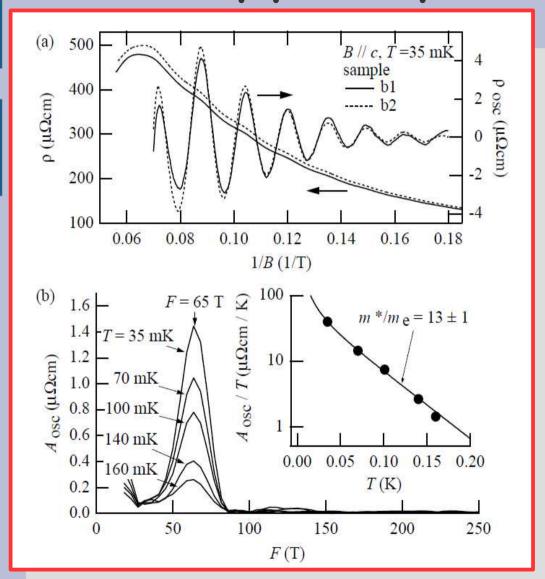
## Плотность состояний в квантующем поле: 3D.



## Плотность состояний в квантующем поле: 3D.



#### Эффект Шубникова-де Гааза.

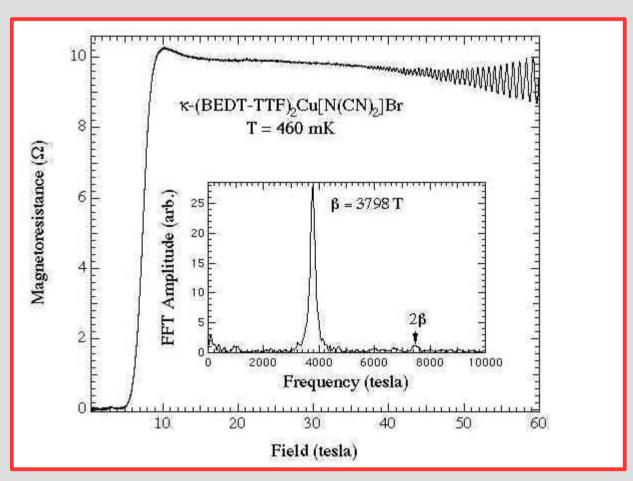


Пример наблюдения шубниковских осцилляций сопротивления в тяжелофермионном соединении CeNiSn.. (a) Сопротивление как функция обратного поля при температуре 35мК. Представлены данные измерений на двух образцах (сплошная и пунктирная линии). Также показана выделенная фоне монотонного роста сопротивления осциллирующая часть. (b) Преобразование Фурье от измеренной разных при температурах зависимости сопротивления. На вставке — зависимость амплитуды осцилляций от температуры.

$$\omega_c = \frac{eB}{mc}$$
 $max \sigma$  при  $\varepsilon_F = \hbar \omega_c \left(n + \frac{1}{2}\right)$ 
 $B_n^{(max)} \propto \frac{1}{n + \frac{1}{2}} \approx \frac{1}{n} + O\left(\frac{1}{n^2}\right)$ 

T.Terashima, C.Terakura, S.Uji, H.Aoki, Y.Echizen and T.Takabatake, Resistivity, Hall effect and Shubnikov-de Haas oscillations in CeNiSn ,arXiv:cond-mat,0207379(2002)

### Эффект Шубникова-де Гааза в высоких магнитных полях.



Осцилляции сопротивления в квазидвумерном проводнике к-(BEDT-TTF)2Cu[N(CN)2]Вг в высоких магнитных полях до 60 Тл. На вставке — фурьепреобразование от наблюдаемых осцилляций.

Shubnikov-de Haas Effect, http://www.lanl.gov/orgs/mpa/nhmfl/users/pages/Shubnikov.htm

#### Основное на лекции

