

Билет 29

1. Тепловое излучение. Интегральные и спектральные характеристики излучения. Закон Кирхгофа. Закон Стефана-Больцмана. Закон смещения Вина.

Тепловое излучение – вид излучения, который может находиться в термодинамическом равновесии с излучателем и к анализу такого излучения применимы законы термодинамики.

Спектральная плотность энергетической светимости тела – мощность излучения с единицы площади поверхности тела в интервале частот единичной ширины:

$$R_{\nu, T} = \frac{dW_{\nu, \nu+d\nu}^{\text{изл}}}{d\nu}$$

энергия электромагнитного

излучения, испускаемого за единицу времени (мощность

излучения, испускаемого за единицу времени (мощность излучения) с единицы площади поверхности в интервале частот от ν до $\nu+d\nu$ (Дж/м²). **Интегральная энергетическая светимость** можно найти,

просуммировав по всем частотам:

$R_T = \int_0^\infty R_{\nu,T} d\nu$. **Закон Кирхгофа** – отношение

спектральной плотности энергетической светимости к спектральной поглотительной способности не зависит

от природы тела; оно является для всех тел универсальной функцией частоты (длины волны) и

температуры $R_{\nu,T}/A_{\nu,T} = r_{\nu,T}$. **Закон Стефана-Больцмана**

$R_e = \sigma T^4$, т.е. энергетическая светимость черного тела

пропорциональна четвертой степени его

термодинамической температуры, σ – постоянная

Стефана-Больцмана = $5,67 \cdot 10^8$ Вт / (м² · К⁴). **Закон**

Стефана-Больцмана $= 5,67 \cdot 10^8$ Вт / (м² · К⁴) . **Закон смещения Вина** $\lambda_{\max} = b / T$, т.е. длина волны λ_{\max} , соответствующая максимальному значению спектральной плотности энергетической светимости черного тела, обратно пропорционально его термодинамической температуре, b - постоянная Вина $= 2,9 \cdot 10^{-3}$ м · К. Закон Вина объясняет, почему при понижении температуры нагретых тел в их спектре сильнее преобладает длинноволновое излучение.

Билет 29

2. Собственная проводимость полупроводников.

Компенсация дырок электронами и протонами в системе

2. Собственная проводимость полупроводников.

Концентрация электронов и дырок в чистых

полупроводниках. Уровень Ферми в чистых

полупроводниках. Температурная зависимость

проводимости беспримесных полупроводников.

Собственные полупроводники – химически чистые полупроводники, а их проводимость называется собственной проводимостью. В результате тепловых выбросов из зоны 1 в зону 2 в валентной зоне возникают вакантные состояния, получившие название дырок. Проводимость собственных полупроводников, обусловленная дырками, называется дырочной или р-типа.

Концентрация дырок в валентной зоне

$$n_p = C_2 e^{(E_1 - E_F)/(kT)}$$

Концентрация дырок в валентной зоне $n_p = C_2 e^{(E_1 - E_F)/(kT)}$

C_2 – постоянная, зависящая от температуры и эффективной массы дырки (Эффектив. масса – величина, имеющая размерность массы и характеризующая динамические свойства электронов проводимости и дырок), E_1 – энергия, соответствующая верхней границе валентной зоны.

Т.к. для собственного полупроводника $n_e = n_p$, то

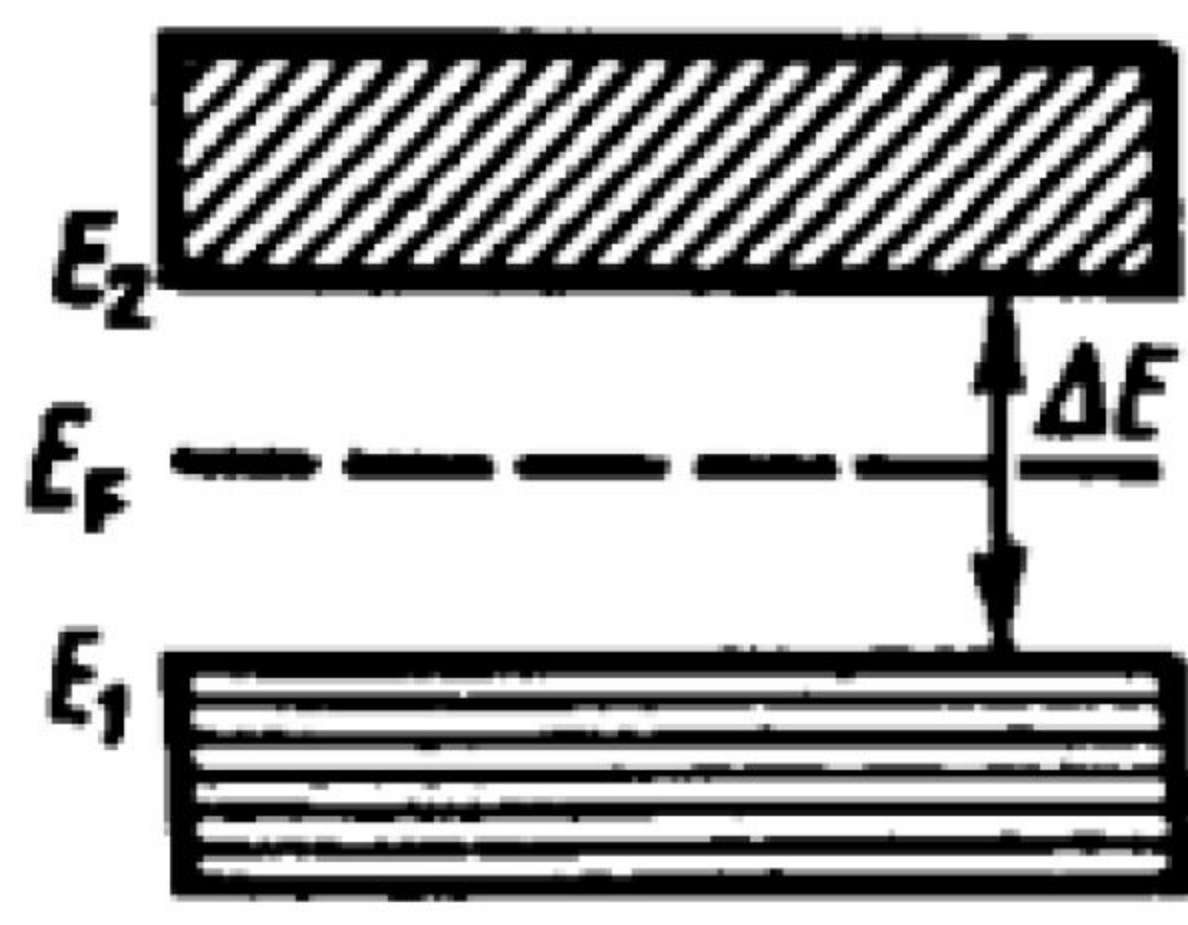
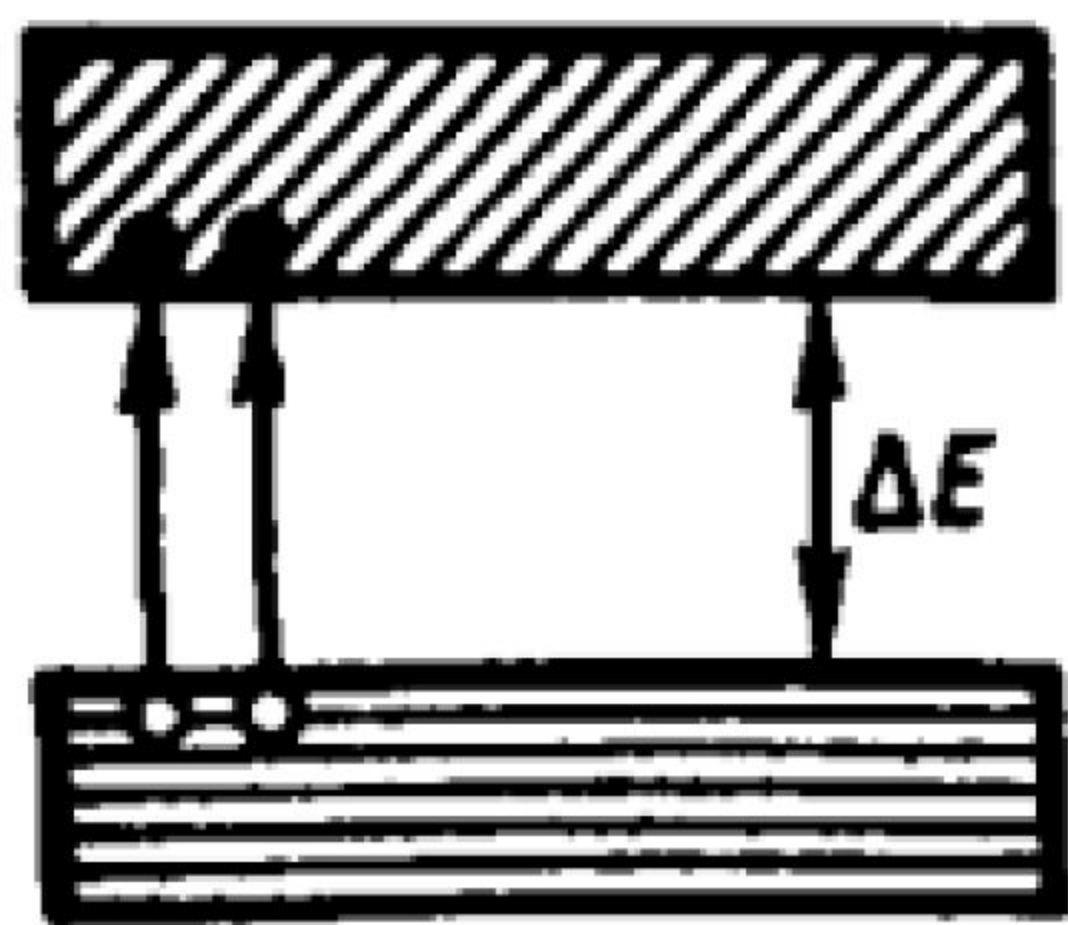
$$C_1 e^{-(E_2 - E_F)/(kT)} = C_2 e^{(E_1 - E_F)/(kT)}$$

Если эффективные массы электронов и дырок равны, то $C_1 = C_2$ и следовательно $-(E_2 - E_F) = E_1 - E_F$, откуда $E_F = \Delta E / 2$, т.е. уровень Ферми в собственном полупроводнике расположен в середине запрещенной

полупроводнике расположен в середине запрещенной зоны.

Увеличение проводимости полупроводников с повышением температуры является их характерной особенностью (у металлов с повышением температуры проводимость уменьшается). С повышением температуры растет число электронов, которые вследствие теплового возбуждения переходят в зону проводимости и участвуют в проводимости.





Задача 29

Частица массой m_0 падает на препятствие.
потенциальный порог высотой U_0 . Энергия
частицы равна E , причем $E < U_0$. Найдите
эдрентивную ширину проникновения
частицы в область порога, т.е. расстояние
от границы порога до точки, в которой
плотность вероятности нахождения
частицы уменьшится в e раз.

Дано:
 m_0, U_0
 $E < U_0$

Решение:

$u(x)$

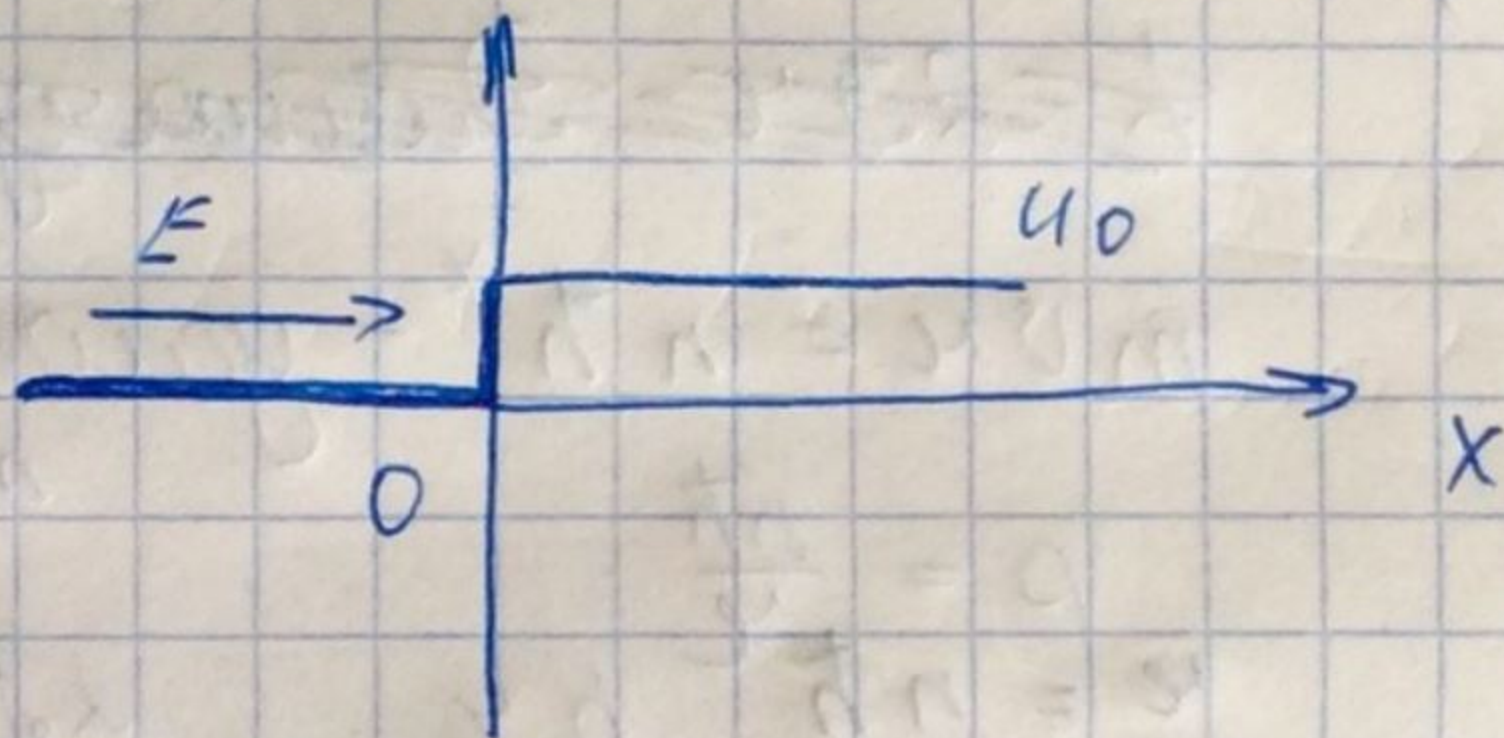


Дано:
 m_0, U_0
 $E < U_0$

Вопрос - ?

Решение:

$u(x)$



$x < 0$

$$\frac{d^2 \psi_1}{dx^2} + \frac{2m_0 E}{\hbar^2} \psi_1 = 0$$

$x > 0$

$$\frac{d^2 \psi_2}{dx^2} + \frac{2m_0 (E - U_0)}{\hbar^2} \psi_2 = 0$$

$$k_1^2 = \frac{2m_0 E}{\hbar^2}$$

$$k_2^2 = -\frac{2m_0 (E - U_0)}{\hbar^2}$$

$$k_1^2 = \frac{2m_0 E}{\hbar^2}$$

$$k_2^2 = \frac{2m_0 (E - U_0)}{\hbar^2}$$

$$\psi_1(0) = \psi_2(0)$$

$$\psi_1'(0) = \psi_2'(0)$$

$$\psi_1 = C_1 e^{ik_1 x} + C_2 e^{-ik_2 x}$$

$$\psi_2 = C_3 e^{ik_2 x} + C_4 e^{-ik_2 x}$$

$$\Rightarrow C_2 = \frac{k_1 - ik_2}{k_1 + ik_2}$$

$$C_4 = \frac{2k_1}{k_1 + ik_2}$$

$$P(x) = |\psi_2(x)|^2 = P(0) \cdot e^{2ik_2 x}$$

$$\frac{P(0)}{P(l_{\text{exp}})} = e = e \left[\frac{2}{\hbar} \sqrt{2m_0 (U_0 - E)} l_{\text{exp}} \right]$$

$$l_{\text{exp}} = \frac{\hbar}{2 \sqrt{2m_0 (U_0 - E)}}$$