

# Глава 8

## АТОМНАЯ И ЯДЕРНАЯ ФИЗИКА

### § 28. АТОМ БОРА

#### Основные формулы

Первый постулат Бора: электроны могут двигаться в атоме только по определенным орбитам, находясь на которых они не излучают энергии. Эти орбиты определяются условием

$$mv_n r_n = n\hbar/2\pi, \quad (28.1)$$

где  $r_n$  — радиус  $n$ -й орбиты,  $mv_n r_n$  — момент импульса электрона на этой орбите,  $n$  — главное квантовое число ( $n = 1, 2, 3, \dots$ ).

Второй постулат Бора: при переходе электрона с одной орбиты на другую атом излучает или поглощает квант энергии, равный

$$\hbar\nu_{lh} = W_h - W_l, \quad (28.2)$$

где  $W_l$ ,  $W_h$  — энергии электрона на соответствующих орбитах.

Формула Бальмера — Ритца для длин волн линий спектра водорода

$$\frac{1}{\lambda} = R \left( \frac{1}{n_l^2} - \frac{1}{n_h^2} \right). \quad (28.3)$$

Здесь  $n_l$ ,  $n_h$  — целые числа ( $n_h > n_l$ ). Число  $n_l$  определяет серию,  $n_h$  — отдельную линию этой серии. Величина

$$R = \frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^3 c} = 1,097 \cdot 10^7 \text{ м}^{-1} \quad (28.4)$$

называется постоянной Ридберга.

Сериальная формула для длин волн линий спектра водородоподобных ионов

$$\frac{1}{\lambda} = Z^2 R \left( \frac{1}{n_l^2} - \frac{1}{n_h^2} \right), \quad (28.5)$$

где  $Z$  — порядковый номер элемента в таблице Менделеева.

Частоты характеристического рентгеновского излучения определяются законом Мозли:

$$\sqrt{\nu} = a(Z - b), \quad (28.6)$$

где

$$a = \sqrt{Rc(1/n_l^2 - 1/n_h^2)}, \quad (28.7)$$

$b$  — постоянная экранирования, зависящая сильно от серии (числа  $n_l$ ) и слабо — от линии данной серии (числа  $n_h$ ).

#### Методические указания

1. Имеется много задач, в которых рассматриваются спектры водорода и водородоподобных ионов (т. е. ионов, имеющих по одному электрону:  $\text{He}^+$ ,  $\text{Li}^{++}$  и т. д.).

Чтобы с помощью формул (28.3), (28.5) находить длину волны  $\lambda$  (или частоту  $v = c/\lambda$ , или квант энергии  $hv$ ), надо прежде всего, исходя из условия задачи, определить числа  $n_i$  и  $n_k$ , входящие в эти формулы. Так, для водорода числу  $n_i = 1$  соответствует ультрафиолетовая серия (серия Лаймана);  $n_i = 2$  — видимая серия (серия Вальмера),  $n_i = 3$  — первая инфракрасная серия (серия Пашена),  $n_i = 4$  — вторая инфракрасная серия (серия Брэкета),  $n_i = 5$  — третья инфракрасная серия (серия Пфунда). Число  $n_k$  выражается формулой  $n_k = n_i + N$ , где  $N$  — номер спектральной линии в данной серии, взятый в порядке убывания длины волны. Например, для второй линии серии Пашена  $n_i = 3$ ,  $n_k = 3 + 2 = 5$ .

2. Постоянная Ридберга [см (28.4)] вычислена в предположении, что в атоме водорода (или водородоподобного иона) электрон вращается вокруг *неподвижного* ядра. Это возможно лишь при условии, когда масса ядра бесконечно велика по сравнению с массой электрона. Поэтому постоянную Ридберга, определяемую по (28.4), часто обозначают через  $R_\infty$ .

В действительности электрон и ядро вращаются вокруг их общего центра масс, что приводит к несколько иному значению для постоянной Ридберга. В самом деле, если умножить обе части формулы (28.5) на  $hc$  и сравнить ее с формулой (28.2), то получим

$$W_i = -\frac{RhcZ^2}{n_i^2},$$

т. е. при фиксированном числе  $n_i$  постоянная Ридберга оказывается пропорциональной полной энергии  $W_i$  атома. Но из законов механики следует, что между *действительной* полной энергией  $W$  атома и его полной энергией  $W_\infty$ , вычисленной в предположении, что ядро неподвижно, существует связь

$$W = \frac{W_\infty}{1 + m/M},$$

где  $M$  — масса ядра,  $m$  — масса электрона. А так как величина  $R$  пропорциональна полной энергии атома, можно на основании этой формулы записать для точного значения постоянной Ридберга:

$$R = \frac{R_\infty}{1 + m/M}, \quad (28.8)$$

где  $R_\infty = 1.097 \cdot 10^{-7}$  м<sup>-1</sup>. Таким образом, величина  $R$  несколько различна для разных атомов. Это обстоятельство надо учитывать в задачах на сравнение спектров различных атомов (см. задачи № 28-3, 28-4).

3. При вычислении частоты характеристических рентгеновских лучей по закону Мозли следует иметь в виду, что спектральные серии обозначаются теми же буквами, что и электронные слои, переход электронов на каждый из которых вызывает данное излучение. Например,  $K$ -серия обусловлена переходом электронов на  $K$ -слой. При этом се-

риям (электронным слоям)  $K, L, M, N$  соответствуют квантовые числа  $n_i$  в формуле (28.7), равные 1, 2, 3, 4. Число  $n_k$  по-прежнему определяется формулой  $n_k = n_i + N$ , где  $N$  — номер линии в данной серии. Линии серии записываются в порядке уменьшения длины волны индексами  $\alpha, \beta, \gamma, \dots$ . Например, вторая линия  $K$ -серии обозначается  $K_{\beta}$ ; в этом случае  $n_i = 1$ ,  $n_k = 1 + 2 = 3$ .

Если для решения задачи надо знать величину постоянной экранирования  $b$ , то руководствуются следующим:  $b = 1$  для линии  $K_{\alpha}$  и  $b > 1$  для остальных линий  $K$ -серии (см. замечание к задаче № 28-5). Однако при приближенных расчетах считают величину  $b$  одинаковой для всех линий одной и той же серии. Тогда  $b \approx 1$  для серии  $K$  и  $b \approx 7,5$  для серии  $L$ .

### Решение задач

**28-1.** Вычислить для атома водорода радиус первой боровской орбиты и скорость электрона на ней.

**Решение.** Радиус  $n$ -й боровской орбиты  $r_n$  и скорость  $v_n$  электрона на ней связаны между собой уравнением (28.1) первого постулата Бора. Чтобы иметь еще одно уравнение, связывающее величины  $r_n$ ,  $v_n$ , запишем второй закон Ньютона для электрона, движущегося под действием кулоновской силы притяжения ядра\* по круговой орбите. Учитывая, что ядром атома водорода является протон, заряд которого равен по модулю заряду электрона  $e$ , запишем

$$\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{r_n^2} = m \frac{v_n^2}{r_n}, \quad (1)$$

где  $m$  — масса электрона,  $v_n^2/r_n$  — центростремительное ускорение. Решив совместно (1) и (28.1), получим

$$r_n = \frac{e_0 h^2 n^2}{\pi m e^2}, \quad v_n = \frac{e^2}{2\epsilon_0 h n}.$$

Положив здесь  $n = 1$  и произведя вычисление, найдем:

$$r = 0,53 \cdot 10^{-10} \text{ м}; \quad v = 2,2 \cdot 10^6 \text{ м/с.}$$

**28-2.** Определить потенциал ионизации и первый потенциал возбуждения атома водорода.

**Решение.** Потенциалом ионизации  $U_i$  называют ту наименьшую разность потенциалов, которую должен пройти в ускоряющем поле электрон, чтобы при столкновении с данным невозбужденным атомом ионизировать его. Работа по удалению электрона из атома  $A_i$  равна работе силы электрического поля, ускоряющего электрон,  $A' = eU_i$ , поэтому

$$A_i = eU_i. \quad (1)$$

---

\* Между электроном и ядром действует также гравитационная сила. Однако, как показывает расчет, эта сила пренебрежимо мала по сравнению с кулоновской силой.

Учитывая квантовый характер поглощения энергии атомом, можно сказать, что работа ионизации  $A_i$ , равна кванту энергии  $h\nu$ , поглощенному атомом водорода при переходе электрона с первой боровской орбиты на бесконечно удаленную орбиту. Тогда, применив формулу Бальмера — Ритца (28.3) и положив в ней  $n_i = 1$ ,  $n_k = \infty$ , получим

$$A_i = h\nu = hc \frac{1}{\lambda} = hcR \left( \frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_k^2} \right) = hcR. \quad (2)$$

Теперь из (1), (2) найдем

$$U_i = hcR/e = 13,6 \text{ В.} \quad (3)$$

*Первый потенциал возбуждения*  $U_1$  есть та наименьшая разность потенциалов, которую должен пройти в ускоряющем поле электрон, чтобы при столкновении с невозбужденным атомом перевести его в первое возбужденное состояние. Для атома водорода это соответствует переходу электрона с первой боровской орбиты на вторую. Снова приравняв работу сил ускоряющего электрического поля  $eU_1$  кванту энергии  $h\nu$ , поглощенному атомом при его переходе в первое возбужденное состояние, и положив в (28.3)  $n_i = 1$ ,  $n_k = 2$ , получим

$$eU_1 = h\nu = hcR \left( \frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_k^2} \right) = \frac{3}{4} hcR,$$

Отсюда

$$U_1 = \frac{3}{4} \frac{hcR}{e} = \frac{3}{4} \cdot 13,6 \text{ В} = 10,2 \text{ В.}$$

28-3. Найти разность ионизационных потенциалов водорода ( $H$ ) и дейтерия ( $D$ ).

**Решение.** Прежде всего выясним, в чем причина различия ионизационных потенциалов водорода и дейтерия. Дейтерий является одним из изотопов водорода, отличаясь от обычного водорода лишь массой ядра:  $M_D \approx 2M_H$ . Масса ядра определяет его гравитационное поле. Однако последнее не играет в атоме практически никакой роли (см. способы к задаче № 28-1). Поэтому ионизационные потенциалы атомов  $H$  и  $D$  должны были бы совпадать.

Действительно, если рассуждения предыдущей задачи, приведенные для атома водорода, повторить теперь для атома дейтерия, то снова придет к формуле

$$U = hcR'e.$$

Однако, строго говоря, необходимо учесть, что постоянная Ридберга  $R$  различна для атомов  $H$  и  $D$ : точное ее значение, вычисленное с учетом движения электрона и ядра вокруг их общего центра масс,дается формулой (28.8). Тогда для ионизационных потенциалов водорода  $U_H$  и дейтерия  $U_D$  получим:

$$U_H = \frac{hcR_\infty}{1 + m/M_H}, \quad U_D = \frac{hcR_\infty}{1 + m/M_D},$$

где  $m$  — масса электрона,  $M_H$ ,  $M_D$  — массы ядер водорода и дейтерия.

Учитывая, что  $m \ll M_H < M_D$ , найдем по формулам приближенного вычисления:

$$U_D - U_H = hcR_\infty \left( 1 - \frac{m}{M_D} \right) - hcR_\infty \left( 1 - \frac{m}{M_H} \right) = hcR_\infty \left( \frac{m}{M_H} - \frac{m}{M_D} \right).$$

Взяв из таблиц значений:  $m = 9,11 \cdot 10^{-31}$  кг,  $M_H = 1,67 \cdot 10^{-27}$  кг,  $M_D = 3,35 \cdot 10^{-27}$  кг — и произведя вычисление, получим

$$U_D - U_H = 13,6 \cdot 0,000273 \text{ В} = 0,0037 \text{ В} = 3,7 \text{ мВ.}$$

- 28-4.** Вычислить необходимую минимальную разрешающую силу спектрального прибора в двух случаях
- 1) чтобы разрешить первые 20 линий серии Бальмера;
  - 2) чтобы при наблюдении спектра смеси водорода и ионизированного гелия разрешить первую линию серии Бальмера и вторую линию серии Пиккеринга.

**Решение** Серией Пиккеринга называют спектральную серию ионизированного гелия, соответствующую значениям квантовых чисел в (28.5):  $n_i = 4$ ,  $n_k = 5, 6, 7, \dots$ . Разрешающая сила спектрального прибора определяется соотношением (24.4). Так как с увеличением номера спектральной линии одной и той же серии разность длин волн  $\delta\lambda$  соседних линий уменьшается (линии располагаются все теснее), то, очевидно, все первые 20 линий серии Бальмера будут разрешены, если будут разрешены двадцатая ( $\lambda_{20}$ ) и двадцать первая ( $\lambda_{21}$ ) линии этой серии. Поэтому согласно (24.4) для минимальной разрешающей силы спектрального прибора получим

$$r = \frac{\lambda}{\delta\lambda} = \frac{\lambda_{20}}{\lambda_{20} - \lambda_{21}}.$$

Длины волн  $\lambda_{20}$ ,  $\lambda_{21}$  найдем по формуле Бальмера — Ритца (28.3), положив  $n_i = 2$ ,  $n_k = 22$  (для  $\lambda_{20}$ ) и  $n_k = 23$  (для  $\lambda_{21}$ ):

$$\frac{1}{\lambda_{20}} = R \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{22^2} \right) = \frac{R}{4,0333}; \quad \frac{1}{\lambda_{21}} = R \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{23^2} \right) = \frac{R}{4,0305}.$$

Отсюда

$$r = \frac{\lambda_{20}}{\lambda_{20} - \lambda_{21}} = \frac{4,0333}{4,0333 - 4,0305} = 1,41 \cdot 10^3.$$

Чтобы ответить на второй вопрос задачи, выразим длину волны  $\lambda_H$  первой линии серии Бальмера по формуле (28.3), а длину волны  $\lambda_{He}$  второй линии серии Пиккеринга — по сериальной формуле (28.5), положив для гелия  $Z = 2$ . Тогда получим:

$$\frac{1}{\lambda_H} = R \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right) = 7,2 R; \quad (1)$$

$$\frac{1}{\lambda_{He}} = 4R \left( \frac{1}{4^2} - \frac{1}{6^2} \right) = R \left( \frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right) = 1,2 R. \quad (2)$$

Из формул (1), (2) следует, что длины волн  $\lambda_H$ ,  $\lambda_{He}$  совпадают. Поэтому, казалось бы, разрешить соответствующие линии двух спектров нельзя. Однако в действительности величины  $\lambda_H$ ,  $\lambda_{He}$  несколько отличаются друг от друга, так как постоянная Ридберга  $R$  различна для атомов водорода и гелия вследствие различия их масс, как это следует из (28.8). Поэтому более точно формулы (1), (2) надо записать так:

$$\frac{1}{\lambda_H} = 7,2 R_H = \frac{7,2 R_\infty}{1+m/M_H}; \quad \frac{1}{\lambda_{He}} = 7,2 R_{He} = \frac{7,2 R_\infty}{1+m/M_{He}}.$$

Отсюда

$$r = \frac{\lambda}{\delta\lambda} = \frac{\lambda_H}{\lambda_H - \lambda_{He}} = \frac{1+m/M_H}{(1+m/M_H) - (1+m/M_{He})} = \frac{M_H + m}{M_{He} - M_H} \frac{M_{He}}{m}.$$

Взяв из таблиц значений  $M_H = 1,67 \cdot 10^{-27}$  кг,  $M_{He} = 3,35 \cdot 10^{-27}$  кг,  $m = 9,11 \cdot 10^{-31}$  кг — и выполнив вычисление, найдем

$$r = 7,3 \cdot 10^3.$$

**28-5.** Анод рентгеновской трубки покрыт молибденом ( $Z = 42$ ). Найти приближенно минимальную разность потенциалов, которую надо приложить к трубке, чтобы в спектре рентгеновского излучения появились линии  $K$ -серии молибдена.

**Решение.** В отличие от задачи № 27-1, где рассматривалось торусное рентгеновское излучение со сплошным спектром, здесь речь идет о *характеристических* рентгеновских лучах, дающих линейчатый спектр. Как известно, характеристическое рентгеновское излучение обусловлено электронными переходами в глубокие электронные слои атома. Серия  $K$  возникает при переходах электронов на самый глубокий слой  $K$  ( $n = 1$ ) из менее глубоких электронных слоев  $L$  ( $n = 2$ ),  $M$  ( $n = 3$ ) и т. д. Но чтобы любой из этих переходов стал возможным, необходимо появление вакантного места в  $K$ -слое. Для этого один из двух электронов  $K$ -слоя должен быть вырван из атома (или переведен на высший, не заполненный электронами слой), так как внутренние слои  $L$ ,  $M$  и т. д. целиком заполнены электронами.

Минимальную энергию, необходимую для удаления электрона  $K$ -слоя из атома, можно приближенно вычислить по закону Мозли. Действительно, из (28.6) и (28.7) следует, что квант энергии характеристических рентгеновских лучей равен

$$\epsilon = h\nu = ha^2(Z-b)^2 = hcR(Z-b)^2 \left( \frac{1}{n_l^2} - \frac{1}{n_k^2} \right). \quad (1)$$

Положив в (1)  $n_l = 1$ ,  $n_k = \infty$  и приняв приближенно, что постоянная экранирования  $b = 1$  для всех линий  $K$ -серии, найдем энергию  $\epsilon'$  излучения атома, соответствующую переходу внешнего электрона на  $K$ -слой:

$$\epsilon' = hcR(Z-1)^2. \quad (2)$$

Очевидно, такую же энергию должен поглотить атом при обратном процессе — вырывании электрона из  $K$ -слоя, что необходимо для появления линий  $K$ -серии.

Эту энергию  $e'$  атом молибдена получает в результате удара об антитакт электрона, обладающего кинетической энергией  $eU$  [см. формулу (1) задачи № 27-1]. Разность потенциалов  $U$  будет минимальной, когда вся энергия электрона  $eU_{\min}$  поглощается атомом, т. е.

$$eU_{\min} = e'. \quad (3)$$

Из (3) и (2) получим

$$U_{\min} = \frac{hcR}{e} (Z - 1)^2. \quad (4)$$

Используя результат (3) задачи № 28-2, найдем

$$U_{\min} = 13,6 \cdot (42 - 1)^2 \text{ В} = 23 \cdot 10^3 \text{ В} = 23 \text{ кВ.}$$

**Замечание.** Вычисленный результат для  $U_{\min}$  оказался завышенным по сравнению с его истинным значением (20 кВ), так как, приняв в формуле (1) постоянную экранирования  $b = 1$ , мы учли лишь экранирующее действие одного электрона  $K$ -слоя. Это верно при электронном переходе  $L \rightarrow K$ , что соответствует  $K_{\alpha}$ -линии и числу  $n_h = 2$  в формуле (1). В данном же случае ( $n_h = \infty$ ) оказываются слабое экранирующее действие и все остальные электроны атома. Поэтому  $b > 1$ .

## § 29. ЭЛЕМЕНТЫ КВАНТОВОЙ МЕХАНИКИ

### Основные формулы

Формула де Броиля

$$\lambda = \frac{2\pi\hbar}{p} = \frac{2\pi\hbar}{mv}, \quad (29.1)$$

где  $\lambda$  — длина волны, соответствующая частице с импульсом  $p$ ;  $\hbar = h/2\pi = 1,06 \cdot 10^{-34}$  Дж · с.

Соотношение неопределенностей Гейзенберга

$$\Delta x \Delta p_x \geq 2\pi\hbar, \quad (29.2)$$

где  $\Delta x$  — неопределенность координаты частицы,  $\Delta p_x$  — неопределенность проекции импульса частицы на ось  $x$ .

Вероятность пребывания частицы в объеме  $dV$

$$dP = |\psi|^2 dV, \quad (29.3)$$

где  $\psi$  — волновая функция,  $|\psi|^2$  — плотность вероятности.

Уравнение Шредингера для стационарных состояний

$$\Delta\psi + \frac{2m}{\hbar^2} (W - U) \psi = 0. \quad (29.4)$$

Здесь  $\psi$  — волновая функция, описывающая состояние частицы  $\Delta$  — оператор Лапласа ( $\Delta \psi = \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2}$ ).  $W$  — полная энергия частицы,  $U$  — ее потенциальная энергия.