

Chemia kwantowa B – zadania domowe

Zestaw 6. – odpowiedzi

Zadanie 1. Zgodnie z rozkładem Maxwella-Boltzmana w stanie równowagi liczba cząstek w n -tym stanie kwantowym, N_n , jest proporcjonalna do $g_n e^{-\frac{E_n}{kT}}$, gdzie g_n jest degeneracją energii E_n . Załóżmy, że dwuatomowa molekula jest sztywnym rotatorem o masie równej jej masie zredukowanej μ . Jeśli masy atomów wchodzących w skład molekuly wynoszą m_1 i m_2 , wówczas

$$\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}. \quad (1.1)$$

Dla stanów rotacyjnych zachodzi

$$g_J = 2J + 1 \quad (1.2)$$

i

$$E_J = BJ(J + 1). \quad (1.3)$$

Wyznaczyć najliczniej obsadzony stan rotacyjny w stanie równowagi w danej temperaturze T — znaleźć wyrażenie ogólne na J_{\max} oraz obliczyć J_{\max} dla cząsteczki chlorowodoru (H^{35}Cl) przyjmując długość wiązania $R = 1,27455 \text{ \AA}$, w temperaturze $20 \text{ }^\circ\text{C}$.

Wskazówka: Wyznaczyć maksimum dyskretnej funkcji $f(J) = \frac{N_J}{N_0}$.

Rozwiązanie 1. Znajdujemy postać funkcji f :

$$f(J) = \frac{N_J}{N_0} = (2J + 1)e^{-\frac{BJ(J+1)}{kT}}, \quad (1.4)$$

jej pierwszą pochodną:

$$f'(J) = \left[2 - \frac{B}{kT}(2J + 1)^2 \right] e^{-\frac{BJ(J+1)}{kT}} \quad (1.5)$$

i drugą:

$$f''(J) = \frac{B}{kT}(2J + 1) \left[\frac{B}{kT}(2J + 1)^2 - 6 \right] e^{-\frac{BJ(J+1)}{kT}}. \quad (1.6)$$

Jeśli funkcja f przyjmuje maksimum dla $J = J_{\max}$, wówczas

$$\begin{cases} f'(J_{\max}) = 0 \\ f''(J_{\max}) < 0 \end{cases}. \quad (1.7)$$

Pierwszy z warunków (1.7) prowadzi do dwóch możliwych wartości J , takich, że

$$2J + 1 = \pm \sqrt{\frac{2kT}{B}}, \quad (1.8)$$

drugi zaś pozwala jednoznacznie wyznaczyć

$$J_{\max} = \sqrt{\frac{kT}{2B}} - \frac{1}{2}. \quad (1.9)$$

Użyliśmy tu symbolu J_{\max} , bowiem wartość wyrażenia (1.9) jest w ogólności liczbą rzeczywistą, J zaś musi być liczbą całkowitą — a więc musimy wynik wyrażenia (1.9) zaokrąglić do liczby całkowitej. Możemy do tego celu użyć *podłogi* lub *sufitu*¹. Jednakże nie wiemy, czy rozwiązaniem jest podłoga czy sufit z J_{\max}

¹ $\lfloor x \rfloor = \max \{k \in \mathbb{Z} : k \leq x\}$; $\lceil x \rceil = \min \{k \in \mathbb{Z} : k \geq x\}$.

— musimy po prostu obliczyć $f(\lfloor \mathcal{J}_{\max} \rfloor)$ i $f(\lceil \mathcal{J}_{\max} \rceil)$ i sprawdzić, która z tych liczb jest większa. A więc rozwiązanie możemy zapisać przy pomocy trzyargumentowej operacji:

$$J_{\max} = f(\lfloor \mathcal{J}_{\max} \rfloor) > f(\lceil \mathcal{J}_{\max} \rceil) ? \lfloor \mathcal{J}_{\max} \rfloor : \lceil \mathcal{J}_{\max} \rceil. \quad (1.10)$$

Wstawiając wyrażenie na stałą rotacyjną,

$$B = \frac{\hbar^2}{2\mu R^2}, \quad (1.11)$$

do wyrażenia (1.9) otrzymujemy

$$\mathcal{J}_{\max} = \left\lceil \frac{R}{\hbar} \sqrt{\mu kT} - \frac{1}{2} \right\rceil. \quad (1.12)$$

Obliczamy teraz masę zredukowaną cząsteczki H^{35}Cl ($m_{\text{H}} = 1,008 \text{ u}$, $m_{\text{Cl}} = 34,969 \text{ u}$):

$$\mu = \frac{m_{\text{H}}m_{\text{Cl}}}{m_{\text{H}} + m_{\text{Cl}}} = 0,980 \text{ u} = 1,627 \cdot 10^{-27} \text{ kg}. \quad (1.13)$$

Wstawiając pozostałe wartości dla cząsteczki chlorowodoru w temperaturze $20 \text{ }^\circ\text{C}$ ($T = 293,15 \text{ K}$) otrzymujemy

$$\mathcal{J}_{\max} = 2,601. \quad (1.14)$$

Wstawiając sufit i podłogę z wartości (1.14) do funkcji (1.4) uzyskujemy $f(3) > f(2)$, zatem ostatecznie

$$J_{\max} = 3. \quad (1.15)$$

Zadanie 2. W astronomii bardzo duże znaczenie przy klasyfikacji widmowej gwiazd ma widmo emisyjne wodoru, w szczególności *seria Balmera*. Jest to zbiór linii powstałych w wyniku przejść elektronu ze stanów $|nlm\rangle$ o $n \geq 3$ do stanu $|2lm\rangle$. Kolejno dla $n = 3, 4, 5, \dots$ linie te oznaczają się jako $\text{H}_\alpha, \text{H}_\beta, \text{H}_\gamma, \dots$. Wyznaczyć długości fal odpowiadających trzem pierwszym liniom serii Balmera. W jakim zakresie promieniowania elektromagnetycznego leżą te linie?

Rozwiązanie 2. Energia n -tego stanu w atomie wodoru wynosi

$$E_n = -\frac{\mu e^4}{8n^2 \epsilon_0^2 \hbar^2}, \quad (2.1)$$

zatem energie przejść ze stanów $|nlm\rangle$ do stanów $|2lm\rangle$ wynoszą

$$\Delta E_n = E_n - E_2 = \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{n^2} \right) \frac{\mu e^4}{8\epsilon_0^2 \hbar^2}. \quad (2.2)$$

Długości fal odpowiadające tym przejściom wynoszą

$$\lambda_n = \frac{hc}{\Delta E_n} = \frac{2hc}{(n^2 - 4)\mu} \left(\frac{4n\epsilon_0 \hbar}{e^2} \right)^2 = \frac{n^2}{n^2 - 4} \lambda \quad (2.3)$$

Masy elektronu i protonu wynoszą odpowiednio $m = 9,109 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$ i $M = 1,6726 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ więc

$$\mu = \frac{mM}{m + M} = 9,104 \cdot 10^{-31} \text{ kg}. \quad (2.4)$$

Wstawiając odpowiednie stałe do równania (2.3) otrzymujemy

$$\lambda = 364,705 \text{ nm}, \quad (2.5)$$

oraz długości linii Balmera:

$$\begin{cases} \text{H}_\alpha: \lambda_3 = 656,470 \text{ nm} \\ \text{H}_\beta: \lambda_4 = 486,274 \text{ nm} \\ \text{H}_\gamma: \lambda_5 = 434,173 \text{ nm} \end{cases}. \quad (2.6)$$

Linie te leżą w zakresie widzialnym, i mają odpowiednio kolory: czerwony, turkusowy (niebieskozielony) i fioletowy.

Zadanie 3. Wyznaczyć promień Bohra dla atomu wodoru utworzonego z hipotetycznych cząstek o masach równych masom elektronu i protonu, ale oddziałujących wyłącznie grawitacyjnie.

Rozwiązanie 3. Hamiltonian takiego hipotetycznego układu ma postać

$$\hat{H} = \frac{-\hbar^2}{2\mu} \Delta_{\mathbf{r}} - \frac{GMm}{r}, \quad (3.1)$$

gdzie G jest stałą grawitacyjną i wynosi

$$G = 6,67428 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg} \cdot \text{s}^2}. \quad (3.2)$$

Hamiltonian (3.1) różni się od zwykłego hamiltonianu atomu wodoru stałą występującą w części potencjalnej. W ogólności dla potencjału

$$V(r) = -\frac{\beta}{r} \quad (3.3)$$

zredukowany promień Bohra wynosi

$$\tilde{a}_0 = \frac{\hbar^2}{\beta\mu}, \quad (3.4)$$

więc w tym przypadku otrzymujemy

$$\tilde{a}_0 = \frac{\hbar^2}{GMm\mu} = \frac{\hbar^2(M+m)}{GM^2m^2} = 1,201 \cdot 10^{29} \text{ m} = 1,270 \cdot 10^{13} \text{ ly}, \quad (3.5)$$

gdzie ly oznacza rok świetlny. Zredukowany promień Bohra dla tego układu (12,7 biliona lat świetlnych) jest więc dużo większy niż promień obserwowalnego Wszechświata.