

РЕПУБЛИКА СРБИЈА  
ДРУШТВО ФИЗИЧАРА СРБИЈЕ  
ИНСТИТУТ ЗА ФИЗИКУ И  
ФИЗИЧКИ ФАКУЛТЕТ УНИВЕРЗИТЕТА У БЕОГРАДУ  
Општинско такмичење ученика средњих школа  
школске 2003/2004. године  
IV разред

1. У бајци о релативистичким метлама, три вештице К, L и M испитују своје моћи телепатског одређивања пулса. Вештица К мирује, док се вештице L и M крећу на релативистичким метлама константним брзинама дуж истог правца. Вештица К каже да је њен пулс 75 откуцаја у минути, а да пулс вештице L износи 60 откуцаја у минути. Вештица L тврди обрнуто, тј. да је њен пулс 75 откуцаја у минути, а да пулс вештице К износи 60 откуцаја у минути. Вештица M каже да вештице К и L имају једнак пулс. Одредити брзине вештица L и M у односу на вештицу К, ако је познато да се ни у бајкама вештице не крећу брже од светлости. (25 п.)
2. Електрони убрзани разликом потенцијала од  $U = 1000 \text{ V}$  улећу у простор хомогеног магнетног поља јачине  $B = 0,01 \text{ T}$ . Магнетно поље је нормално на правац кретања електрона, тако да се електрони крећу по кружним путањама радијуса  $R = 1,0665 \text{ cm}$ .
  - а) Израчунати специфично наелектрисање електрона узимајући да су електрони нерелативистички. (6 п.)
  - б) Израчунати специфично наелектрисање електрона користећи релативистичке формуле. (10 п.)
  - в) Колика се релативна грешка начини ако се за израчунавање специфичног наелектрисања електрона користи нерелативистичка апроксимација? (4 п.)
3. Соларна константа (енергија Сунчевог зрачења која у јединици времена пада на јединицу површине Земље) износи  $S = 1,36 \frac{\text{kW}}{\text{m}^2}$ . Претпостављајући да су Земља и Сунце апсолутно црна тела израчунати средњу температуру на површини Сунца и средњу температуру на површини Земље. Полупречник Сунца је  $R_S = 7 \cdot 10^8 \text{ m}$ , а растојање између Сунца и Земље је  $R_{SZ} = 1,5 \cdot 10^{11} \text{ m}$ . Штефан-Болцманова константа је  $\sigma = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2\text{K}^4}$ . (20 п.)
4. Размотримо  $\gamma$ -квант који се комптоновски расејава уназад на мирујућем електрону. Ако је електрон после расејања ултравелативистички ( $E \approx p_{ec}$ ), доказати да енергија расејаног  $\gamma$ -кванта не зависи од енергије упадног  $\gamma$ -кванта. (Млади физичар бр. 69) (15 п.)
5. Крајем XIX века Томсон је предложио модел атома популарно назван *шљиве у тудингу*. По овом моделу електрони се крећу унутар позитивно наелектрисаног језгра. Примењујући Боров услов квантовања одредити полупречнике стационарних орбита, као и брзине електрона на стационарним орбитама за „модификовани Томсонов модел”, по коме се електрони могу кретати по кружним путањама и унутар и изван језгра. Сматрати да је језгро равномерно наелектрисана лопта полупречника  $R$ . Укупно наелектрисање језгра је  $Ze$ . За које вредности  $R$  се добијени резултати не разликују од резултата добијених у Боровом моделу? (20 п.)

Задатке припремио: Бранислав Цветковић  
Рецензент: Душко Латас  
Председник комисије: др Мићо Митровић

**РЕПУБЛИКА СРБИЈА**  
**ДРУШТВО ФИЗИЧАРА СРБИЈЕ**  
**ИНСТИТУТ ЗА ФИЗИКУ И**  
**ФИЗИЧКИ ФАКУЛТЕТ УНИВЕРЗИТЕТА У БЕОГРАДУ**  
**Општинско такмичење ученика средњих школа**  
**школске 2003/2004. године**  
**IV разред**

1. Обележимо сопствена времена која протекну између два откуцаја срца вештица K, L и M са  $\tau_{KK}$ ,  $\tau_{LL}$  и  $\tau_{MM}$  респективно. Време између два откуцаја срца вештице L које мери вештица K је  $\tau_{LK} = \frac{\tau_{LL}}{\sqrt{1 - \frac{v_L^2}{c^2}}}$  [5 п].
- Брзина вештице L је:  $v_L = c \sqrt{1 - \frac{\tau_{LL}^2}{\tau_{LK}^2}} = \frac{3}{5}c$  [3 п]. Из исказа вештице M следи:  $\tau_{KM} = \tau_{LM}$  [2 п] па је:  $\frac{\tau_{KK}}{1 - \frac{v_M^2}{c^2}} = \frac{\tau_{LL}}{1 - \frac{v_{ML}^2}{c^2}}$  [4 п] одакле следи:  $v_M = |v_{ML}| = \frac{|v_M - v_L|}{1 - \frac{v_M v_L}{c^2}}$  [3 п] одакле се добија:  $v_M = c$ , што је решење које нема физичког смисла, [2 п] и  $v_M = \frac{c^2}{v_L} \left(1 \pm \sqrt{1 - \frac{v_L^2}{c^2}}\right)$  [3 п]. Пошто је брзина вештице M мања од брзине светлости, решење са знаком „+“ нема физичког смисла тако да је  $v_L = \frac{1}{3}c$  [3 п].
2. а) Кинетичка енергија електрона након убрзавања је:  $\frac{mv^2}{2} = eU$  [2 п]. За кретање електрона у хомогеном магнетном пољу важи:  $\frac{mv^2}{R} = evB$  [2 п]. Специфично наелектрисање електрона у нерелативистичком рачуну је:  $\left(\frac{e}{m}\right)_{ner} = \frac{2U}{R^2 B^2}$  [1 п] односно  $\left(\frac{e}{m}\right)_{ner} = 1,75836 \cdot 10^{-11} \frac{C}{kg}$ . [1 п]
- б) Уколико електроне сматрамо релативистичким онда је:  $\frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - mc^2 = eU$  [3 п]. За кретање релативистичких електрона у магнетном пољу важи:  $evB = \frac{mv^2}{R \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$  [4 п]. Специфично наелектрисање је:  $\left(\frac{e}{m}\right)_{rel} = \frac{2U}{B^2 R^2 - \frac{U^2}{c^2}}$  [2 п]. Заменом бројних вредности добија се:  $\left(\frac{e}{m}\right)_{rel} = 1,76008 \cdot 10^{-11} \frac{C}{kg}$  [1 п].
- в) Релативна грешка нерелативистичке апроксимације је:  $\delta = \frac{\left(\frac{e}{m}\right)_{rel} - \left(\frac{e}{m}\right)_{ner}}{\left(\frac{e}{m}\right)_{rel}} = \frac{U^2}{c^2 B^2 R^2}$  [3 п]. Након замене бројних вредности добија се  $\delta = 0,1\%$  [1 п].
3. Енергија која се емитује у јединици времена са површине Сунца је:  $W = 4\pi R_S^2 \sigma T^4$  [3 п]. Како је расподела енергије сферносиметрична то је:  $W = 4\pi R_Z^2 S$  [5 п]. Температура на површини Сунца је:  $T_S = \sqrt[4]{\frac{R_Z^2 S}{R_S^2 \sigma}}$  [3 п]. Заменом бројних вредности добија се:  $T_S = 5800 \text{ K}$  [1 п]. Ако Земљу посматрамо као апсолутно црно тело укупна енергија коју Земља апсорбује од Сунца једнака је укупној енергији коју Земља емитује:  $4\pi R_Z^2 S = 4\pi R_Z^2 \sigma T_Z^4$  [4 п] из чега следи  $T_Z = \sqrt[4]{\frac{S}{\sigma}}$  [3 п] односно  $T_Z = 394 \text{ K}$  [1 п].
4. Закони одржања енергије и импулса су:  $E_\gamma = E'_\gamma + T_e$  [3 п] и  $p_\gamma = -p'_\gamma + p_e$  [4 п]. Како је електрон после расејања ултрарелативистички, то је:  $T_e = E_e - m_e c^2 = p_e c - m_e c^2$  [4 п]. Како је  $E_\gamma = p_\gamma c$  [1 п] енергија расејаног  $\gamma$ -кванта износи:  $E'_\gamma = \frac{m_e c^2}{2}$  [3 п] из чега се види да енергија расејаног  $\gamma$ -кванта не зависи од енергије упадног  $\gamma$ -кванта.
5. За  $R < r$  електрично поље језгра одређује се применом Гаусове теореме:  $E \cdot 4\pi r^2 = \frac{Zer^3}{\epsilon_0 R^3}$  [3 п] односно  $E = \frac{Zer}{4\pi\epsilon_0 R^3}$  [1 п]. За  $R > r$  јачина електричног поља језгра је  $E = \frac{Ze}{4\pi\epsilon_0 r^2}$  [1 п]. За кретање електрона унутар језгра важи:  $\frac{mv^2}{r} = eE = \frac{Ze^2 r}{4\pi\epsilon_0 R^3}$  [2 п]. Ако се искористи Боров услов квантовања  $L = n\hbar$  [2 п] добија се:  $r_n = \frac{\sqrt{n}}{\sqrt{Z}} \cdot R \cdot \sqrt[4]{\frac{\epsilon_0 \hbar^2}{\pi m e^2 R}}$  [3 п] и  $v_n = \sqrt{n} \sqrt[4]{Z} \cdot \frac{\hbar}{mR} \sqrt[4]{\frac{\pi m e^2 R}{\epsilon_0 \hbar^2}}$  [3 п]. За кретање електрона изван језгра добијају се исти резултати као у Боровом моделу  $r_n = \frac{n^2}{Z} \cdot \frac{\epsilon_0 \hbar^2}{\pi m e^2}$  [1 п] и  $v_n = \frac{Z}{n} \cdot \frac{e^2}{2\epsilon_0 \hbar}$  [1 п]. Да би се електрон кретао унутар језгра треба да важи  $r_1 \leq R$  [2 п], тј.  $R \geq \frac{\epsilon_0 \hbar^2}{Z \pi m e^2}$ . У противном односно за  $R \leq \frac{\epsilon_0 \hbar^2}{Z \pi m e^2}$  [1 п] добијени резултати се не разликују од резултата добијених у Боровом моделу.