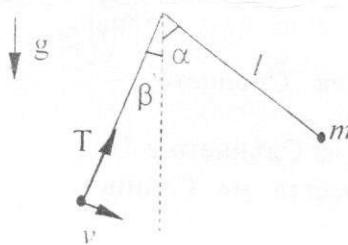


**МИНИСТЕРСТВО НА ОБРАЗОВАНИЕТО И НАУКАТА**  
**Национално есенно състезание по физика**  
**Плевен, 26 – 28 ноември 2004 г.**  
**Специална тема**

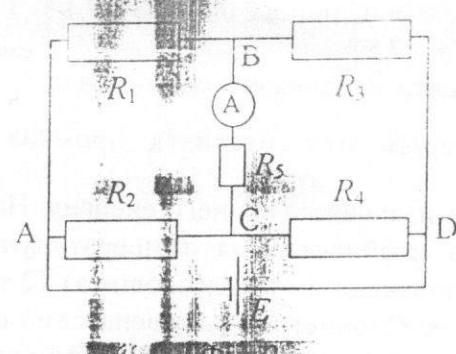
**Задача 1. Математично махало с променлива дължина.**

Малко топче с маса  $m$  е окачено на безтегловна нишка с дължина  $l$  и отклонено на ъгъл  $\alpha$  ( $0 < \alpha \leq \frac{\pi}{2}$ ) спрямо вертикалата (виж Фиг.1). След като се пусне, махалото извършва свободни люлееня. Земното ускорение е  $g$ . Намерете:

- а) Колко е скоростта на топчето  $v$ , когато нишката сключва ъгъл  $\beta$  с вертикалата ( $|\beta| < \alpha$ ). [1 т]
- б) Колко е силата на опъване на нишката  $T$ , когато нишката сключва ъгъл  $\beta$  с вертикалата ( $|\beta| < \alpha$ ). [2 т]
- в) Нека първоначалния ъгъл на отклонение  $\alpha$ , изразен в  $rad$ , е много малък ( $\alpha \ll 1$ ). Използвайки резултатите от подусловие б), намерете силата на опъване на нишката  $T$  като функция на времето. [3 т]
- г) Горният край на нишката на махалото е прокаран през малка дупка. Той започва мно-о-ого бавно и равномерно да се издърпва нагоре, в резултат на което дължината на махалото намалява с  $\Delta l$  ( $\Delta l \ll l$ ). Ако в края на издърпването промяната на максималния ъгъл на отклонение на махалото е  $\Delta\alpha$ , намерете  $\Delta\alpha/\alpha$ . [4 т]



Фиг. 1



**Задача 2. Уитстонов мост.**

Уитстоновият мост е електрична схема, с която може да се мери неизвестно съпротивление. Пет съпротивления  $R_1$ ,  $R_2$ ,  $R_3$ ,  $R_4$  и  $R_5$  ( $R_5$  е вътрешното съпротивление на амперметъра) са включени към източник на постоянно напрежение с електродвижещо напрежение  $E$ , както е показано на Фиг. 2.

- а) Нека  $R_2 = 100 \Omega$ ,  $R_3 = 300 \Omega$  и  $R_4 = 200 \Omega$ . При каква стойност на съпротивлението  $R_1$ , токът  $I_5$ , минаваш през съпротивлението  $R_5$ , ще бъде нула (в това състояние Уитстоновият мост се нарича балансиран)? [1 т]
- б) Намерете стойността на тока  $I_5$ , минаващ през съпротивлението  $R_5$ , при произволни стойности на съпротивленията  $R_1$ ,  $R_2$ ,  $R_3$ ,  $R_4$  и  $R_5$  и електродвижещото напрежение  $E$ . [5 т]
- в) Нека  $R_1$  е неизвестно съпротивление и Уитстоновият мост, в рамките на експерименталната грешка, е балансиран чрез промяна на съпротивлението  $R_3$ . Приемете, че  $R_5$  е много по-малко от останалите съпротивления във веригата ( $R_5 \ll R_1, R_2, R_3, R_4$ ). Максималният ток, при който амперметърът все още

показва нула (чувствителността на амперметъра), е  $I_{5\max}$ . Всички съпротивления с изключение на неизвестното  $R_1$  са известни с голяма точност и  $R_2 = R_4$ .

Намерете формула за относителната грешка  $\epsilon = \frac{\Delta R_1}{R_1}$ , с която може да се

определи стойността на  $R_1$  и я пресметнете за следните стойности:  $I_{5\max} = 1 \mu\text{A}$ ,  $E = 2 \text{ V}$ ,  $R_2 = R_3 = R_4 = 10 \text{ k}\Omega$  [2 т]

г) Нека  $R_1$  е неизвестното съпротивление и Уитстоновият мост, в рамките на експерименталната грешка, е балансиран чрез промяна на съпротивлението  $R_3$ . Приемете, че  $R_5 = 500 \Omega$  и е много по-голямо от останалите съпротивления във веригата ( $R_5 \gg R_1, R_2, R_3, R_4$ ). Максималният ток, при който амперметърът все още показва нула, е  $I_{5\max}$ . Всички съпротивления с изключение на неизвестното  $R_1$  са известни с голяма точност и  $R_2 = R_4$ . Получете формула за относителната

грешка  $\epsilon = \frac{\Delta R_1}{R_1}$ , с която може да се намери стойността на  $R_1$  и я пресметнете за

следните стойности:  $I_{5\max} = 1 \mu\text{A}$ ,  $E = 2 \text{ V}$ ,  $R_2 = R_3 = R_4 = 10 \Omega$ . [2 т]

### Задача 3. Слънце.

а) Слънчева константа ( $A$ ) се нарича енергията на слънчевото лъчение, падаща на Земята за единица време и на единица площ. Нека  $A = 1400 \text{ W/m}^2$ . Намерете температурата на слънчевата повърхност (ако допуснете, че тя излъчва като идеално черно тяло). Константата на Стефан-Болцман е  $\sigma = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4}$ .

Разстоянието Земя-Слънце е  $a = 150 \cdot 10^6 \text{ km}$ . Радиусът на Слънцето е  $R_S = 6,96 \cdot 10^8 \text{ m}$ . [3 т]

б) Ако Слънцето излъчва по един и същ начин в продължение на 1 милиард години, намерете относителната промяна на масата на Слънцето  $\frac{\Delta M}{M}$ ,

вследствие на излъчената от него енергия. Началната маса на Слънцето е  $M_0 = 2 \cdot 10^{30} \text{ kg}$ . За стойността на температурата на повърхността на Слънцето използвайте получената от подусловие а) [2 т]

в) Приемете, че Слънцето е съставено само от водород и хелий, като масовата концентрация на водорода  $n_H = 75\%$ . След последователност от ядрени реакции, четири ядра водород ( ${}_1^1H$ ) се превръщат в едно ядро хелий ( ${}_2^4He$ ), при което се отделя  $26,7 \text{ MeV}$  енергия. Ако Слънцето излъчва по един и същ начин благодарение на по-горе описаната реакция, намерете масовата концентрация на водорода след 10 милиарда години. Масата на протона е  $m_p = 1,67 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ . За стойността на температурата на повърхността на Слънцето използвайте получената от подусловие а). [3 т]

г) Звезда с радиус, равен на слънчевия и период на въртене  $T_3 = 25$  дни, но с по-голяма маса, завършва своя живот като неутронна звезда (пулсар, много плътен и бързо въртиращ се обект). Ако неутронната звезда излъчва радиоимпулси с период на повторение  $T_H = 1 \text{ ms}$ , съвпадащ с периода на въртене на пулсара, намерете нейния радиус. Приемете плътността на неутронната звезда и на звездата – нейн предшественици, за независещи от радиусите им. Масите им също приемете за равни. [2 т]

Полезна математика: Ако  $x \ll 1$ , то  $\sin x \approx x$  и  $\sqrt{1-x^2} \approx 1 - \frac{x^2}{2}$