3.1.1 – Магнитометр.

Цель работы. Определить горизонтальную составляющую магнитного поля Земли и установить количественное соотношение между единицами электрического тока в системах СИ и СГС. В работе используются: магнитометр, осветитель со шкалой, источник питания, вольтметр, электромагнитный переключатель, конденсатор, намагниченный стержень, секундомер, рулетка, штангенциркуль.

Теоретическая часть. Магнитометр состоит из нескольких последовательно соединенных круговых витков, расположенных вертикально. В центре кольца на тонкой неупругой вертикальной нити подвешена короткая магнитная стрелка. В отсутствии других магнитных полей стрелка располагается по направлению горизонтальной составляющей земного магнитного поля B_0 , т. е. лежит в плоскости земного меридиана. Прибор настраивают с помощью двух световых зайчиков (зеркал), один из которых прикреплен к стрелке, а второй – жестко к кольцу. Оба зеркала освещаются одним и тем же осветителем. Мы настраиваем прибор так, чтобы оба зайчика совпадали. При включении внешнего магнитного поля (например,

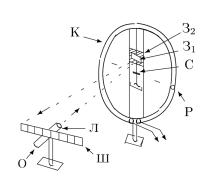


Рис. 1: Схема магнитометра

путем создания тока в кольце (B_2) или внесения ферромагнитного стержня (B_1)) стрелка (и вместе с ней зайчик) отклоняется и направлена вдоль равнодействующей полей B_0 и B_{\perp} .

Поле магнитного стержня есть

$$B_1 = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\mathfrak{M}}{R^3},$$

где \mathfrak{M} — магнитный момент стержня, R — радиус кольца. Поле же в центре кольца с током находим по закону Био и Савара:

$$B_2 = \frac{\mu_0 I}{2R} N.$$

где N — число витков, I — сила тока. Измерив угол отклонения стрелки, мы можем связать поля:

$$B_{\perp} = B_0 \tan \varphi$$
.

Мы можем легко измерить горизонтальную составляющую магнитного поля Земли, если исключим неизвестный для нас магнитный момент используемого стержня. Для этого заметим, что такой стержень во внешнем магнитном поле может совершать малые (гармонические) колебания под действием механического момента $M_{\rm mech} \simeq \mathfrak{M} B_0 \alpha$ с периодом $T = 2\pi \sqrt{\frac{J}{\mathfrak{M} B_0}}$, где J — момент инерции стержня. Считая его цилиндром массой m, длиной l и радиусом r, находим момент инерции: $J = m \left(\frac{l^2}{12} + \frac{r^2}{4} \right)$. Отсюда окончательно имеем:

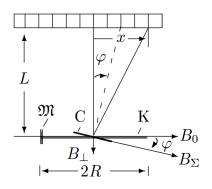


Рис. 2: Схема измерения угла отклонения магнитной стрелки

$$B_0 = \frac{2\pi}{TR} \sqrt{\frac{\mu_0 J L}{2\pi R x_1}}.$$

Кроме того, мы можем также определить электродинамическую постоянную c:

$$c = 10 \frac{\{I\}_{\text{CFC}}}{\{I\}_{\text{CM}}}.$$

В СИ ток, пропускаемый через магнитометр, можно определить через угол отклонения стрелки:

$$\{I\}_{\text{CM}} = \frac{2B_0R}{\mu_0 N} \tan \varphi_2.$$

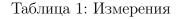
Одновременно измеряется ток в системе СГС. В секунду конденсатор C перезаряжается n раз, т. о. через витки протекает ток

$${I}_{C\Gamma C} = CUn.$$

Горизонтальная составляющая магнитного поля Земли. Используя результаты измерений, мы легко находим, что $J \simeq 1.82 \times 10^{-7};$ отсюда получаем

$$B_0 \simeq 14.7 \; {
m MkT}$$
л.

R, cm	25
T, c	1.75
l, cm	2.41
r, MM	4.5
m , Γ	2.87
L, cm	81
x_1 , cm	11.3
N, btk.	34
п, Гц	50
C, cm	9×10^{5}



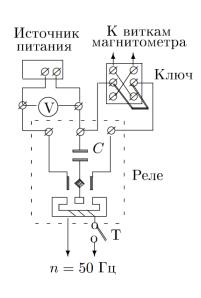


Рис. 3: Схема питания катушки магнитометра

Электродинамическая постоянная. Найдем постоянный коэффициент в формуле для силы тока в СИ:

$$A = \frac{2B_0 R}{\mu_0 N} \simeq 0.172.$$

U, B	Δx , cm	$\tan \varphi$	$\{I\}_{\text{СИ}}, \text{мA}$	$\{I\}_{\mathrm{CCC}} \times 10^6$	$c \times 10^{10}$
90	10.5	0.0648	11.1	13.5	1.2
90	11	0.0679	11.6	13.5	1.1
70	8	0.0494	8.5	10.5	1.2
70	8	0.0494	8.5	10.5	1.2
80	9	0.0555	9.55	12	1.2
80	9.5	0.0586	10.1	12	1.2
60	7.5	0.0463	7.96	9	1.1
60	7	0.0432	7.43	9	1.2

Таблица 2: Зайчик и конденсатор

$$\Rightarrow$$
 $c \simeq 1.2 \times 10^9 \text{ m/c}.$

 $Ka\kappa$ объяснить расхождение в 2.5 раза? Вероятно, неточной настройкой измерительных приборов.

Вывод. Относительно простое устройство позволило нам измерить магнитное поле Земли и, фактически, скорость света.