Магнитометр (3.1.1)

Шмаков Владимир Б04-105 МФТИ 15.09.22

Цель работы

- Определить горизонтальную состовляющую магнитного поля земли
- Установить соотношение между единицами измерения тока в СИ и СГС

Оборудование

- Магнитометр
- Осветитель со шкалой
- Блок питания(диапазон напряжений 0-120 Вольт)
- Вольтметр
- Конденсатор(емкость $5 \cdot 10^9$ едениц СГС)
- Намагниченный стержень $(m=5.9 \; {
 m грамм}, \, d=4 \; {
 m cm}, \, r=0.5 \; {
 m cm})$
- Секундомер
- Рулетка
- Штангенциркуль

Теоретические данные

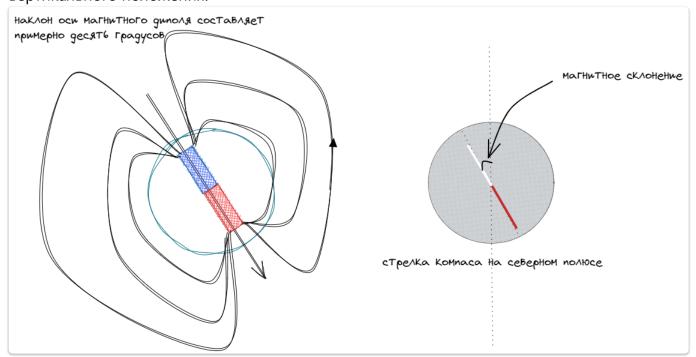
В ядре нашей планеты есть источники магнитного поля. При этом магнитное поле земли устроено достаточно сложно. Поэтому будем рассматривать лишь часть от общего поля, называемая главным полем.

Главное поле можно приблизить полем магнитного диполя. Данное приближение является достаточно точным(если бы не являлось, то Колумб бы не открыл Америку). Магнитный дипольный момент земли оценивают $7.2*10^{22}~{\rm A\cdot m^2}$.

Для описания магнитного поля земли введено множество терминов. Разберёмся с некотыми из них.

• Магнитный меридиан - проекция силовых линий магнитного поля на поверхность земли. Обычный компас как раз показывает направление магнитного меридиана.

Экспериментально установлено, что магнитные полюса не совпадают с георафическими. Стрелка компаса на северном полюсе(географическом) будет чуть отклонена от вертикального положения:

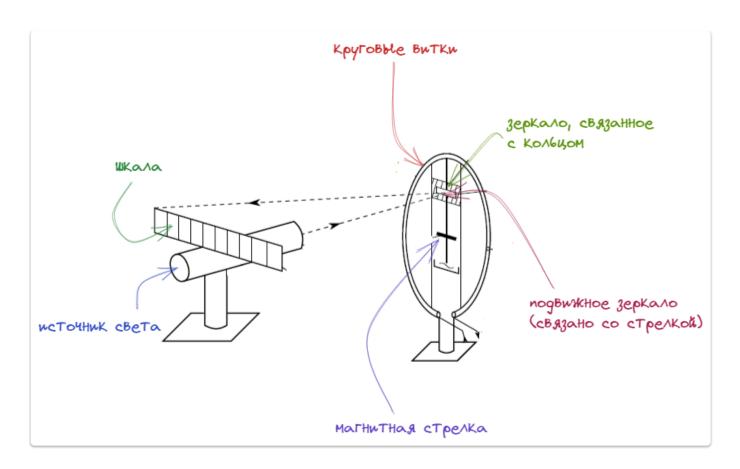


В связи с отклонением магнитного диполя земли от оси вращения, ввели термин магнитного склонения. **Магнитное склонение** - угол между направлением магнитных и географических меридианов.

Из ранее описанной теории ясно, что магнитное поле земли действует не только в горизонтальной, но и в вертикальной плоскости. Для описания данной характеристики магнитного поля земли, использует термин магнитное склонение. Магнитное склонение - угол между плоскостью горизонта и вектором магнитной индукции.

Стоит понимать, что из-за внешних факторов магнитное поле земли изменяется со временем. Для описания вариаций магнитного поля в данной точке пространства вводят следующую величину: $\eta = B_{cp} - B(t)$.

Экспериментальная установка



Экспериментальная установка изображена выше. Попробуем понять, как при помощи данного оборудования определить горизонтальную составляющую магнитного поля земли.

Определение горизонтальной состовляющей магнитного поля земли

Сначала поместим стержень в дополнительное магнитное поле, направленное горизонтально.

Для этого используем намагниченный стржень, выполненный из ферромагнитного материала. Считаем стержень магнитным диполем, тогда:

$$oldsymbol{B}(oldsymbol{r}) = rac{\mu_0}{4\pi}igg(3rac{(\mathfrak{m}\cdotoldsymbol{r})oldsymbol{r}}{r^5} - rac{\mathfrak{m}}{r^3}igg)$$

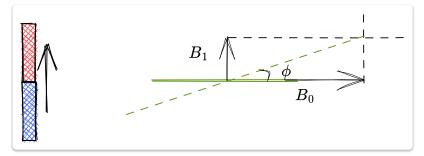
Установим стержень в отверстие на кольце. Стрелка отклонится вследствие действия магнитного поля стержня:

$$B_1=rac{\mu_0}{4\pi}rac{\mathfrak{m}}{R^3}$$

Связать между B_1 и B_0 можно через тангенс угла отклонения магнитной стрелки:

$$B_0 = rac{B_1}{\mathop{
m tg} \phi}$$

Данное соотношение очевидно, так стрелка будет напралена по равнодействующей магнитных полей:



Теперь осталось лишь исключить \mathfrak{m} из итоговой формулы для нахождения B_0 . Для этого измерим период крутильных колебаний стержня в магнитном поле земли. Период крутильных колебаний стержня определяется по формуле:

$$T=2\pi\sqrt{rac{J}{\mathfrak{m}B_0}}$$

Отсюда и выражается магнитный момент.

Определение скорости света

Согласно закону Био и Савара магнитное поле в центре кольца с током равно:

$$B_2=rac{\mu_0 I}{2 R} N$$

Можем выразить B_2 , используя результат предыдущего эксперимента. Для этого необходимо лишь узнать тангенс угла отклонения стрелки. Таким образом, узнаём ток в цепи единицах СИ(A).

Чтобы узнать ток в единицах СГС соберём колебательный контур:

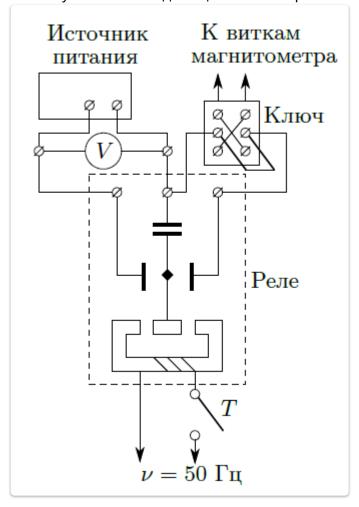


Схема предельно проста. Реле замыкает контакт с частотой $\nu=50~\Gamma \text{I}$, таким образом на LC цепь подаётся прямоугольный сигнал. Другими словами, конденсатор перезаряжается 50~раз в секунду(разрядка происходит благодаря контакту с катушкой магнитрометра). Рассчитаем средний ток в цепи:

$$I = q\nu = CU\nu$$

Выразив C и U в системе СГС получим абсолютную величину тока.

Для выражения электродинамической постоянной (скорости света) воспользуемся формулой:

$$c\left[rac{ ext{M}}{ ext{c}}
ight] = rac{1}{10}rac{I_{ ext{[C\Gamma C]}}}{I_{ ext{[CI]}}}$$

Обработка результатов эксперимента

Вычисление горизонтальной состовляющей магнитного поля земли

Определение периода колебаний стрелки магнитрометра

Определим период колебаний < <зайчика>> - для этого поместим намагниченный стержень в шахту и используя секундомер измерим время, необходимое для совершения пяти колебаний.

Получим следующие данные - $t_1=36c$, $t_2=36c$, $t_3=40c$

Усредним данные и учтём инструментальную (погрешность измерения времени + человеческий фоктор) и случайную погрешности.

В результате период колебаний $T=7.5\pm0.4c$. Погрешность составила пять процентов и основной вклад внесла случайная ошибка(рассчитанная методом MSE).

Рассчёт B_0

Теперь мы готовы рассчитать горизонтальную состовляющую магнитного поля земли. Это можно сделать используя формулу:

$$B_0=rac{\sqrt{2}\sqrt{\pi}\sqrt{rac{L\mu_0 m\left(rac{l^2}{12}+rac{r^2}{4}
ight)}{Rx_1}}}{RT}$$

тут уже подставлено выражение для вычисления момента инерции стержня относительно центра.

Оценить погрешность позволяет метод частных производных. Так как B_0 зависит от множества параметров, удобнее применять методы линейной алгебры для вычисления.

Для начала введём вектор, содержащий ошибки для каждой из величин от которых зависит B_0 :

$$||B_0^{EV}|| = \begin{bmatrix} \Delta_m & \Delta_l & \Delta_r & \Delta_R & \Delta_T & \Delta_L & \Delta_{x_1} \end{bmatrix}^T =$$
 $= \begin{bmatrix} 0.1arepsilon & 0.001arkappa & 0.001arkappa & 0.005arkappa & 0.4c & 0.01arkappa & 0.005arkappa \end{bmatrix}^T$

EV - сокращение om error variables(переменные - погрешности)

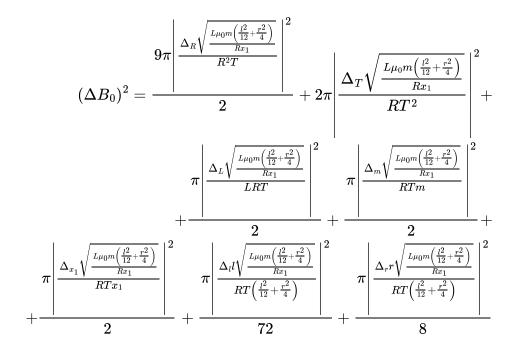
Затем поэлементно умножим данный вектор на градиент B_0 :

$$||B_0^E|| = ||(B_0^{EV})_{i1} \cdot (\operatorname{grad} B_0)_{i1}||$$

Нетрудно заметить, что евклидова норма полученного вектора $||B_0^E||$ и есть искомая погрешность(согласно методу частных производных):

$$\Delta B = |B_0^E|_2$$

Отсюда получаем:



Подставим данные в полученные формулы и получим следующий результат:

$$B_0 = 13000 \pm 1000$$
 н ${
m T}{
m J}$

Сравненим результат с <<табличным>> значением. Воспользуемся международной моедлью IGRF. Введя координаты и дату получим данные:

37.521	0.0	00 2	022-09	-15	13		
D	I	Х	Υ	H		Z	F
.841 71	.772	16205	3397	1655	57 5	0276	52932
	2.5	-20.9	35.3	-13.	.3 8	82.6	74.3
÷	.1						

Таким образом горизонтальная состовляющая $B_{0T} = 16557~\mathrm{нTr}$

Расхождение эксперементального результата с <<табличным>> составляет 15.6%.

Теперь можем обратиться к каталогу магнитных бурь и понять, что расхождение нашего эксперимента с данными калькулятора достаточно велико. Максимальное отклоненение горизонтальной состовляющей магнитного поля зарегестрировано в 1989 году и составило 2810 нТл(что всё равно меньше нашего отклонения). 15.09 магнитных бурь не зарегестрировано -> отклонение связано с неточностями при выполнении эксперимента.

Вычисление электродинамической постоянной (скорости света)

Теперь проделаем эксперимент Б. Это позволит нам рассчитать ток в цепи, и выразить его в различных единицах.

В результате эксперимента получили следующие данные - $x_1=11.5~{\rm cm}$, $x_2=12~{\rm cm}$ - отклонение <<зайчика>> при пропускании тока через катушку в разных направлениях. Усредним данные, вычислим случайную погрешность. К случайной погрешности добавим инструментальную, в результате получим отклонение $x=11.7\pm0.5~{\rm cm}$.

Теперь у нас есть все необходимые данные для вычисления силы тока по формуле:

$$I_1=rac{B_0Rx}{LN\mu_0}$$

Оценим погрешность аналогично предыдущему пункту:

$$\Delta I_1 = \sqrt{\left|rac{B_0R\Delta_x}{LN\mu_0}
ight|^2 + \left|rac{B_0\Delta_Rx}{LN\mu_0}
ight|^2 + \left|rac{R\Delta_{B_0}x}{LN\mu_0}
ight|^2 + \left|rac{B_0R\Delta_Lx}{L^2N\mu_0}
ight|^2}$$

В результате подстановки экспериментальных данных получим:

$$I_1 = 0.0051 \pm 0.0005 \,\mathrm{A}$$

погрешность измрения составила 9.2%, основной вклад в погрешность вносит погрешность измерения B_0

Рассчитаем ток в системе СГС

Воспользуемся формулой $I_2=CU\Omega$. Погрешность буду оценивать по формуле: $\Delta I_2=\sqrt{|C\Delta_U\Omega|^2+|U\Delta_C\Omega|^2}.$

Погрешность напряжения - погрешность шкалы вольтметра. Погрешность измерения ёмкости указана на установке.

Таким образом

$$I_2 = 143 \pm 3 \; 10^5$$
единиц СГС для измерения тока

Посчитаем скорость света

$$c = \frac{I_2}{10 \cdot I_1}$$

Оценив погрешность методом частных производных получим:

$$c = 281406490 \pm 26657523 \; \mathrm{m/c} = 280 \pm 30 \; \; 10^6 \mathrm{m/c}$$

Сравним значение с табличным. Согласно источнику википедия скорость света составляет $300 \cdot 10^6 \, \mathrm{m/c}$. Таким образом, экспериментальное значение совпадает с табличным(в пределах погрешности).

Вывод

Удалось оценить горизонтальную составляющую магнитного поля земли, используя незамысловатое оборудование. Однако результат работы отличается от <<табличного>>. Это может быть связано с воздействием внешних факторов.

Удалось выразить электродинамическую постоянную (скорость света), и найти связь между различными единицами измерения тока. Результат нахождения скорости света совпадает с табличным значением.