

Данная серия методичек посвящается лучшему семинаристу по электроду
 не объясняющему нормально электрод
 рассказчику баек
 и программы каждого курса мехмата и НМУ за 15 мин
 стильно одевающимся
 и улыбчивому, как Степаньянц
 дающему позитивное настроение на весь семинар... да не, на всю неделю

Как мы помним из предыдущих методичек, если точка наблюдения находится много дальше, чем характерный размер области, где у нас расположены заряды, мы можем заменить точную формулу для потенциала

$$\varphi(\vec{r}) = \iiint_{R^3} \frac{\rho(\vec{r}_1) dV(\vec{r}_1)}{|\vec{r} - \vec{r}_1|}$$

(на всякий случай напомним, что R^3 обозначается всё пространство) на приближённую с суммарнозарядовым слагаемым, дипольным, квадрупольным и т.д.

С магнитным полем похожая формула. Пусть у нас есть некоторая область, в которой есть токи.

Тогда векторный потенциал точки с радиусом вектором \mathbf{r} будет точно

$$\vec{A}(\vec{r}) = \iiint_{R^3} \frac{\vec{j}(\vec{r}_1) dV(\vec{r}_1)}{c |\vec{r} - \vec{r}_1|}$$

А приближённо? Нужно разложить в ряд. Формула для \mathbf{A} очень похожа на формулу для φ (только появился коэф $1/c$, если он вас смущает, можете считать не \mathbf{A} , а $c\mathbf{A}$) и то, что \mathbf{A} и \mathbf{j} векторы, так что фактически у нас три уравнения для каждой из проекций \mathbf{A} , каждое из которых будет скалярным и уже полностью аналогичным уравнению для φ .

Поэтому нет ничего удивительного, что разложения в ряд очень похоже на разложение для потенциала. Выпишем первые два члена:

$$\vec{A} = \frac{1}{c} \left(\frac{1}{r} \int_{R^3} \vec{j}(\vec{r}_1) dV(\vec{r}_1) \right) + \frac{[\vec{m} \times \vec{r}]}{r^3}$$

Где \mathbf{m} – т.н. магнитный момент (чтобы не путать с массой, помним, что масса скаляр, а магнитный момент вектор).

Формула для вычисления \mathbf{m} :

$$\vec{m} = \frac{1}{2c} \int_{\mathbb{R}^3} [\vec{r}_1 \times \vec{j}(\vec{r}_1)] dV(\vec{r}_1)$$

Как вы поняли, первое слагаемое в разложении \mathbf{A} – аналог суммарнозарядового, второе – аналог дипольного. Только если в случае разложения φ суммарнозарядовое слагаемое обнуляется только если суммарный заряд 0, то в случае \mathbf{A} первое слагаемое обнулится всегда, потому что суммарный ток по нашей области должен быть 0 (не 0 будет, только если куски провода выходят за пределы нашей области, от которой мы считаем векторный потенциал).

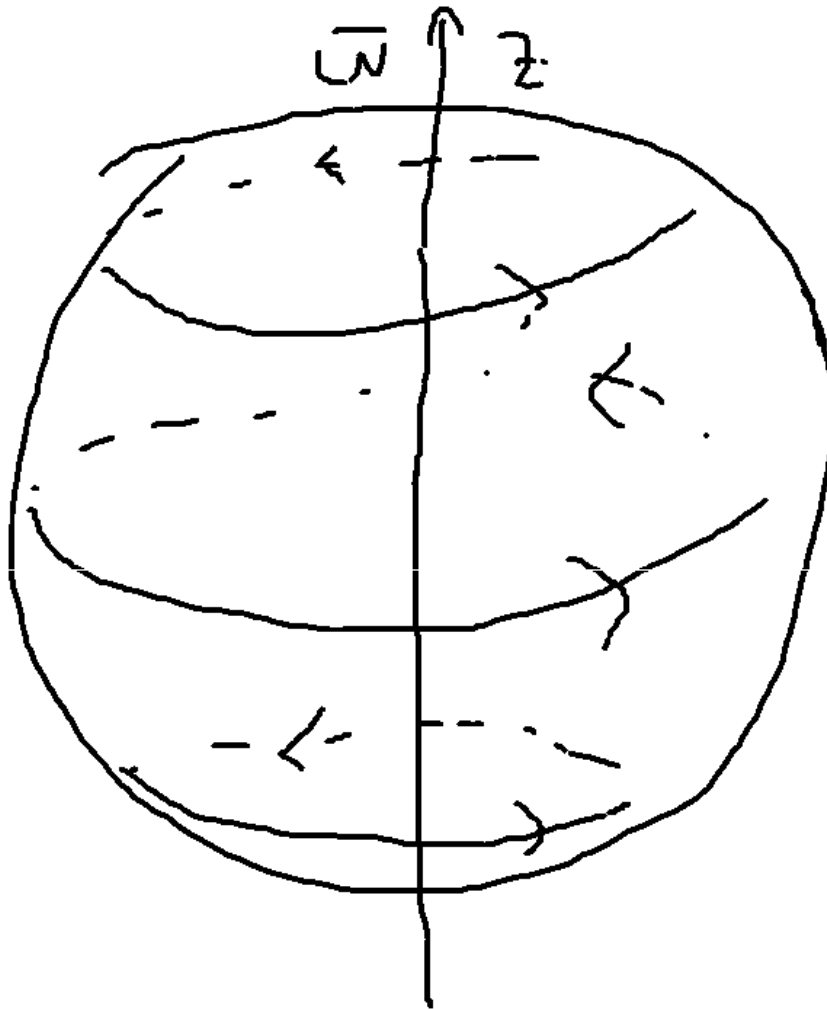
Таким образом, главная роль всегда будет у второго – магнитопольного. Если и оно занулится, то надо уже третье доставать, но оно будет настолько сложным, что его не дал даже Шипанин.

Возможно, у вас возник вопрос: почему в разложении \mathbf{A} у второго слагаемого нет множителя $1/c$, который есть у первого? Ответ: потому что этот множитель традиционно уже учитывается, когда мы считаем \mathbf{m} (посмотрите формулу для него).

Задачу! Вы хотите, чтобы я разобрал задачу. Итак, разбираем задачу 5.4.

Взяли шар радиусом R , равномерно заряженный зарядом q и раскрутили его до угловой скорости ω . Найти векторный потенциал и магнитное поле (т.е.

Н) на точках наблюдения, достаточно далёких от шара.



Решаем, как обычно, в два этапа:

- 1) Находим характеристику системы (в данном случае – магнитный момент \vec{m})
- 2) Находим потенциал в точке наблюдения, создаваемой этой характеристикой системы

Погнали. Пункт 1. Выписываем определение магнитного момента

$$\vec{m} = \frac{1}{2c} \int_{R^3} [\vec{r}_1 \times \vec{j}(\vec{r}_1)] dV(\vec{r}_1)$$

Интеграл, очевидно, будет не по всему пространству, а лишь по шару, поэтому R^3 заменится на шар. Также потребуется найти плотность тока во всех точках шара. Воспользуемся тем, что

$$\vec{j} = \rho \vec{v}$$

А плотность заряда найти совсем легко: это суммарный заряд делить на объём шара, т.е.

$$\rho = \frac{q}{\frac{4}{3}\pi R^3}$$

Скорость \mathbf{v} выразим как векторное произведение $[\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_1]$.

Подставляем всё это в формулу для \mathbf{m}

$$\overline{\mathbf{m}} = \frac{1}{2c} \int_{\text{шар}} [\bar{\mathbf{z}}_1 \times [\bar{\boldsymbol{\omega}} \times \bar{\mathbf{z}}_1]] dV(\bar{\mathbf{z}}_1) \cdot \frac{q}{\frac{4}{3}\pi R^3}$$

А далее нужно аккуратно подсчитать интеграл по всему шару. Распишу его подсчёт.

Для начала избавимся от двойного векторного произведения по формуле «бац минус цаб»

$$\overline{\mathbf{m}} = \frac{1}{2c} \int_{\text{шар}} [\bar{\boldsymbol{\omega}} (\bar{\mathbf{z}}_1 \cdot \bar{\mathbf{z}}_1) - \bar{\mathbf{z}}_1 (\bar{\boldsymbol{\omega}} \cdot \bar{\mathbf{z}}_1)] dV(\bar{\mathbf{z}}_1) \cdot \frac{q}{\frac{4}{3}\pi R^3}$$

После чего переходить уже к тройному интегралу в сферических координатах (r_1, φ, θ) .

$$\overline{\mathbf{m}} = \frac{q}{\frac{4}{3}\pi R^3} \frac{1}{2c} \int_{\substack{z_1 \in [0..R] \\ \varphi \in [0..2\pi] \\ \theta \in [0..\pi]}} (\bar{\boldsymbol{\omega}} z_1^2 - \bar{\mathbf{z}}_1 \omega z_1 \cos \theta) z_1^2 \sin \theta dz_1 d\varphi d\theta$$

Не забываем про якобиан перехода: $r_1^2 \sin \theta$.

От φ подынтегральная функция не зависит, поэтому интеграл по φ даст просто 2π в качестве множителя.

$$\overline{\mathbf{m}} = \frac{q}{\frac{4}{3}\pi R^3} \int_{\substack{z_1 \in [0..R] \\ \theta \in [0..\pi]}} (\bar{\boldsymbol{\omega}} z_1^2 - \bar{\mathbf{z}}_1 \omega z_1 \cos \theta) z_1^2 \sin \theta dz_1 d\theta$$

Разложим оставшиеся вектора по ортам:

$$\vec{M} = \frac{q}{\frac{4}{3}cR^3} \iint_{\substack{z_1 \in [0..R] \\ \theta \in [0..\pi]}} (\omega z_1^2 \vec{e}_2 - z_1 \omega z_1 \cos^2 \theta \vec{e}_z) z_1^2 \sin \theta \, dz_1 \, d\theta$$

У \mathbf{r}_1 вообще три проекции, а не только зетовая. Но мы в силу симметрии можем сказать, что искомая и игрековая в результате интегрирования занулятся, т.к. в \mathbf{m} должен быть направит в доль оси симметрии z.

Ну а далее приводим подобные:

$$\vec{M} = \frac{q \vec{e}_z}{\frac{4}{3}cR^3} \iint_{\substack{z_1 \in [0..R] \\ \theta \in [0..\pi]}} \omega z_1^2 (1 - \cos^2 \theta) z_1^2 \sin \theta \, dz_1 \, d\theta$$

Получаем ОТТ – квадрат синуса. Делим оставшиеся переменные, и двойной интеграл превращается в произведение одиночных

$$\vec{M} = \frac{q \omega \vec{e}_z}{\frac{4}{3}cR^3} \int_0^R z_1^4 \, dz_1 \int_0^\pi \sin^3 \theta \, d\theta$$

" $\frac{R^5}{5}$ " $\frac{4}{3}$

Сокращаем числитель и знаменатель, оказывается, что магнитный момент тогда равен

$$\vec{m} = \frac{qR^2 \omega}{5c} \vec{e}_z$$

Таким образом, при взятии интеграла мы использовали следующие трюки:

- 1) Если есть двойное векторное произведение – то бац-цаб
- 2) Заменить интеграл по объёму тройным по одномерным переменным

- 3) В 90% случаев подынтегральное выражение не будет зависеть от φ , поэтому по φ можно сразу проинтегрировать, вылезет множитель 2π
- 4) Чтобы избавиться от векторов – раскладывать по ортам.

У нас ещё пункт 2 задачи – посчитать сам векторный потенциал. Тут всё просто, надо тупо подставить:

$$\vec{A} = \frac{[\vec{m} \times \vec{r}]}{r^3} = \frac{qR^2}{5c} \frac{[\vec{\omega} \times \vec{r}]}{r^3}$$

А чтобы найти \mathbf{H} , надо взять от \mathbf{A} ротор, что будет достаточно противно. Это вы уже сами.

Шишанин также упомянул т.н. гиромагнитное отношение. Давайте чуток про него скажем. Это некоторый аналог удельного заряда.

Гиромагнитное отношение – это отношение двух коллинеарных векторов: магнитного момента к механическому моменту импульса.

Подсчитаем момент импульса для нашего шара. Момент инерции – $2/5 * m * R^2$ (m нежирное – это скаляр, т.е. масса!). Тогда гиромагнитное отношение

$$\frac{\vec{m}}{\vec{L}} = \frac{\frac{qR^2\omega}{5c} \vec{e}_z}{\frac{2mr^2}{5} \vec{e}_z} = \frac{q}{2mc}$$

Т.е. он равен удельному заряду системы, делённому на 600 тыс км/с. Таким образом, если мы возьмём объект с фиксированным удельным зарядом, который мы знаем (например, электрон) и отправим его вращаться в атоме, то на каких орбитах он бы не вращался, отношение m к L будет нам известно.

Как вы догадываетесь, были проведены опыты, где это отношение измерялось и оно оказалось неверным. Именно так люди поняли, что у электрона есть ещё свой момент импульса, именуемый спином.