

4097/2-76 А.Г.Бонч-Осмоловский, В.И.Данилов

C 3450

5-817

## ОБ ЭФФЕКТЕ СЖАТИЯ ОРБИТ В МУЛЬТИПОЛЬНОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ



18/x-

P9 - 9886

P9 - 9886

### А.Г.Бонч-Осмоловский, В.И.Данилов

1

## ОБ ЭФФЕКТЕ СЖАТИЯ ОРБИТ В МУЛЬТИПОЛЬНОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ

Направлено в ЖТФ

Стерных и тодований БИБЛИОТЕКА Мультипольное магнитное поле, создаваемое системой линейных проводников, расположенных вдоль образующей цилиндрической поверхности, использовалось М.С.Иоффе и др. <sup>/1/</sup> для подавления магнитогидродинамической неустойчивости плазменного шнура и в той или иной модификации находит применение в магнитных ловушках для удержания плотной плазмы. В работе<sup>/2/</sup> было предложено использовать мультипольное магнитное поле для усиления фокусировки и уменьшения потерь частиц при ускорении колец в коллективном методе ускорения.

1

Недавно на установке типа "Астрон" с помощью квадрупольного магнитного поля была экспериментально доказана возможность подавления прецессионной неустойчивости вращающегося плотного электронного сгустка <sup>/3/</sup>.

В данной работе аналитически показано в рамках одночастичного приближения, что азимутально-неоднородные H<sub>r</sub> + H<sub>ф</sub> поля, создаваемые вне вращающегося пучка системой аксиальных проводников с током, приводят к сжатию равновесной орбиты и существенному увеличению частот радиальных свободных колебаний. Тем самым открывается возможность стабилизации некоторых опасных неустойчивостей во вращающихся плотных пучках /прецессионной, двухпучковой типа "змейки" и неустойчивости отрицательной массы/.

### 1. Постановка задачи и основные уравнения

Пусть по окружности цилиндра раднуса R<sub>0</sub> расположены 2N проводников параллельно образующей цилиндра на равном угловом расстоянии друг от друга. Токи в соседних проводниках противоположны, и, таким образом, всего имеется N пар проводников с разным направлением тока 1.

В принципе возможна конфигурация и с одинаково направленными токами, при этом период модуляции поля будет в два раза большим, чем в первом случае, а глубина модуляции - примерно в два раза меньшей.

В дальнейшем мы будем рассматривать конфигурацию с противоположными токами, образующими мультипольное магнитное поле. Размеры поперечного сечения проводников будем считать малыми по сравнению с расстоянием между проводниками по дуге окружности  $\pi R_0/N$ . Учет конечности размеров влияет только на амплитуду мультипольного поля и легко может быть произведен  $^{/4/}$ .

Будем считать, что, помимо магнитного поля, созданного системой прямолинейных проводников, вдоль оси системы создано продольное однородное магнитное поле Н<sub>\_</sub>, обеспечивающее вращение пучка.

Выраження для компонентов мультипольного магнитного поля системы прямолинейных проводников в виде рядов Фурье по азимутальным гармоникам известны /см.<sup>/4/</sup>/; в цилиндрической системе координат г,  $\phi$ , z они имеют вид при г  $\leq R_0$ :

$$H_{r} = -\frac{4NI}{cR_{0}}\sum_{k=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R_{0}}\right)^{N(2k+1)-1} \sin N(2k+1)\phi ,$$

$$H_{\phi} = -\frac{4NI}{cR_{0}}\sum_{k=0}^{\infty} \left(\frac{r}{R_{0}}\right)^{N(2k+1)-1} \cos N(2k+1)\phi .$$

$$ECJH \qquad N >> 1 -$$

основное условие, которое мы принимаем в дальнейшем, то вклад высших гармоник по сравнению с основной – N $\phi$ -в рядах /1/ быстро уменьшается с ростом k, если r < R . Например, при г/R<sub>0</sub> = 0,8 и N = 5 максимальный вклад гармоники 3N  $\phi$  составляет 2%, а гармоники 5 N $\phi$  - 0,2%. Для упрощения дальнейших выкладок будем считать, что присутствует лишь основная гармоника \* и поле, соответственно, записывается в виде:

$$H_{r} = -br^{N-1} \sin N\phi, \quad H_{\phi} = -br^{N-1} \cos N\phi,$$
$$b = \frac{4NI}{cR_{0}^{N}}.$$
 /2/

Нас интересует движение заряженных частиц по орбите, близкой к круговой, для анализа его воспользуемся уравнениями движения в той форме, которую они приобретают после перехода от независимой переменной t к  $\phi$  - азимутальному углу /см.<sup>/5/</sup> /:

$$(r^{2} + r'^{2})r'' - r(r^{2} + 2r'^{2} + z'^{2}) - r'z'z'' = \frac{\ell^{3}}{v} (r\omega_{z} - z'\omega_{\phi}),$$

$$(r^{2} + r'^{2})z'' - r'z'(r'' + r) = \frac{\ell^{3}}{v} (r'\omega_{\phi} - r\omega_{r}).$$

Здесь штрихом обозначена производная по  $\phi$  ,

 $\ell = \sqrt{r^2 + r'^2 + z'^2}$ ,  $v = \frac{p}{m\gamma}$ , p - полный импульс частицы,  $\omega_i = \frac{eH_i}{mc\gamma}$ ,  $i = r, \phi, z, \gamma = (1 - v^2/c^2)^{-\frac{1}{2}}$ 

Считаем, что г', z'« г и линеаризуем /3/, пренебрегая произведениями г'z':

$$r'' - r = r^{2} \frac{\omega_{z}}{v} - rz' \frac{\omega \phi}{v},$$

$$z'' = rr' \frac{\omega \phi}{v} - r^{2} \frac{\omega_{r}}{v}.$$

$$/4/$$

Когда  $ω_{\phi}$  н  $ω_{r}$  равны нулю, существует решение этих уравнений, соответствующее вращению по круговой

\* Анализ, развитый ниже, пригоден при оставлении всех членов ряда; можно показать, что лишь изменяется величина Р, определенная /8/, а именно, p<sup>2</sup> → Σp<sup>2</sup><sub>k</sub>.

4

орбите в однородном поле при аксиальной скорости, равной постоянной величине /будем рассматривать без ограничения общности случай, когда скорость вдоль оси  $\dot{z}_0 = 0$  /:

$$f = R_{\pi} = -\frac{v}{\omega_{\pi}}, \quad \dot{z} = \dot{z}_{0} = 0.$$
 (5)

Естественно, первое соотношение надо понимать в алгебраическом смысле, т.е. знак Н<sub>2</sub> – поля должным образом соответствует знаку заряда е.

В мультипольном и продольном магнитных полях будем искать орбиту, близкую к /5/, т.е. положим

$$\mathbf{r} = \mathbf{R}_{\mathbf{J}}(1+\alpha), \quad \mathbf{z} = \mathbf{R}_{\mathbf{J}}\delta.$$
 /6/

Используя /2/ и /5/, для величин a и  $\delta$  получаем уравнения:

$$a'' + a + a^{2} - p \delta' (1 + a)^{N} \cos N \phi = 0,$$
  

$$\delta'' + p a' (1 + a)^{N} \cos N \phi - p (1 + a)^{N+1} \sin N \phi = 0.$$
  

$$J = \frac{b R_{\pi}^{N}}{v} = \frac{H_{M}}{H_{z}}, \quad H_{M} = \frac{4NI}{cR_{0}} \left(\frac{R_{\pi}}{R_{0}}\right)^{N-1}, \qquad /8/$$

 $H_{M}$  - амплитуда мультипольного поля на раднусе  $R_{_{\rm H}}$  .

# 2. Свободные /медленные/ и вынужденные /быстрые/ колебания

Вначале рассмотрим случай, когда можно провести линеаризацию уравнений /7/, т.е. выполнено условие

Тогда уравнения приобретают вид

$$a^{\prime\prime} + a - p \,\delta^{\prime} \cos N \phi = 0,$$

$$\delta'' + pa' \cos N\phi - p(N+1)a \sin N\phi = p \sin N\phi.$$
 /10/

Поскольку предполагается, что справедливо условие N >> 1, для нахождения решения /10/ применим метод усреднения /6/. Для этого введем обозначения N  $\phi = \psi$ ,  $\epsilon = 1/N$ ,  $x_1 = a$ ,  $x_2 = \frac{da}{d\phi}$ ,  $x_3 = \delta$ ,  $x_4 = \frac{d\delta}{d\phi}$ . /11/

Получаем систему уравнений 1-го порядка:

$$\frac{dx_1}{d\psi} = \epsilon x_2 , \quad \frac{dx_2}{d\psi} = -\epsilon x_1 + \epsilon x_4 p \cos \psi,$$

$$\frac{dx_3}{d\psi} = \epsilon x_4 , \quad \frac{dx_4}{d\psi} = -\epsilon p x_2 \cos \psi + \epsilon p x_1 N \sin \psi + \epsilon p \sin \psi.$$
/12/

Легко убедиться, что в первом порядке по є метод усреднения в данном случае дает лишь невозмущенное мультиполями движение, т.е.

$$a''+a=0 \quad \texttt{H} \quad \delta''=0.$$

Проведем рассмотрение до второго порядка по  $\epsilon$ включительно; несложные вычисления дают для  $\tilde{a}$  и  $\tilde{\delta}$ следующие уравнения:

$$\tilde{a}'' + (1 + p^2/2) \tilde{a} = -\epsilon \frac{p^2}{2}, \quad \tilde{\delta}'' = 0.$$
 /13/

Таким образом, "медленное" движение во втором порядке по  $\epsilon$  представляет собой свободные радиальные колебания с частотой  $\omega_z \sqrt{1+p^2/2}$  около круговой орбиты, смещенной относительно ларморовского радиуса на величину

$$a_0 = -\epsilon \frac{p^2}{2+p^2},$$
 /14/

и неизменным /относительно /5// аксиальным движением  $\delta = 0$ .

Быстрое движение находится обычным способом и имеет вид:

6

$$a^{\sim} = O(\epsilon^{3}), \quad \frac{da^{\sim}}{d\phi} = -\frac{\epsilon^{2}p^{2}}{2(2+p^{2})}\sin 2N\phi,$$
  
$$\delta^{\sim} = -\epsilon^{2}\frac{2p}{2+p^{2}}\sin N\phi, \quad \frac{d\delta^{\sim}}{d\phi} = -\epsilon\frac{2p}{2+p^{2}}\cos N\phi.$$
 (15/

Поскольку при выводе было поставлено условие /9/, выражения /14/ и /15/ справедливы, если

$$p^2 \ll 1.$$
 /16/

Для того, чтобы отказаться от этого ограничения, вернемся к общим уравнениям /7/, область применения которых связана с гораздо более слабыми условиями  $a'^2$ ,  $\delta'^2 << 1$ . Применим метод усреднения непосредственно к ним. Тогда для "медленного" движения во втором порядке по  $\epsilon$  получим:

$$a'' + a + a^2 = -\epsilon \frac{p^2}{2} (1 + a)^{2N+1}$$
 /17/

"Медленное" движение вдоль оси поля (z) происходит так же, как и в отсутствие мультипольного магнитного поля, т.е. в нашем случае  $\overline{z} = \overline{z'} = 0$ . Нас будет интересовать радиальное движение. Уравнение /17/ для а является нелинейным; его специфика состоит в том, что, несмотря на наличие малого параметра є в правой части /в виде множителя/, что роднит его со стандартными уравнениями консервативных колебаний со слабой иелинейностью /6/ малый параметр входит также в знаменатель показателя степени (1+а), что существенно усиливает нелинейный характер уравнения. Действительно, рассмотрим применение стандартной методики разложения по малому параметру. Используя процедуру, изложенную в работе /6/, получим следующий результат во втором порядке по є :

$$a = a \cos \nu \phi - \epsilon C_0(a) + \epsilon \sum_{n=2}^{\infty} \frac{C_n(a) \cos n \nu \phi}{n^2 - 1}, \quad /18/$$

безразмерная частота и при этом равна:

$$\nu = 1 + \frac{\epsilon C_1(a)}{2a} - \frac{\epsilon^2}{2} \left(\frac{C_1^2}{2a}\right)^2 + \frac{\epsilon^2}{2a} \left\{\sum_{n=2}^{\infty} \frac{C_n(a) \frac{dC_n}{da}}{n^2 - 1} - 2C_0(a) \frac{dC_0}{da}\right\} / \frac{19}{19}$$

В этих формулах а - амплитуда свободных /"медленных"/ колебаний, C<sub>0</sub>(а) и C<sub>n</sub> (а) даются выражениями

$$C_0(\mathbf{a}) = \frac{p^2}{4\pi} \int_0^{2\pi} (1 + a\cos x)^{2N} dx, \quad C_n(\mathbf{a}) = \frac{p^2}{2\pi} \int_0^{2\pi} (1 + a\cos x)^{2N} \cos x.$$

Положим в этих формулах, что амплитуда свободных колебаний достаточно мала, а именно, 2Na <<1.

Тогда можно вычислить главные члены разложений, описывающие движение, не зависящее от амплитуды колебаний; несложные вычисления дают

$$C_{0}|_{a \to 0} = \frac{p^{2}}{2}, C_{n}|_{a \to 0} = 0, \frac{1}{a} \cdot \frac{dC_{0}}{da}|_{a \to 0} = p^{2}N^{2}, \frac{C_{1}(a)}{a}|_{a \to 0} = p^{2}N$$

$$a = a\cos\nu\phi - \epsilon p^{2}/2,$$

$$\nu = 1 + p^{2}/2 - 5/8p^{4}.$$
(21/

Из второго уравнення /21/ видно, что в силу упомянутой выше специфики уравнення /17/ разложение ведется фактически не по степеням  $\epsilon$ , а по степени р<sup>2</sup> и применимо, таким образом, при условии р<sup>2</sup> <<1. Сравнение с результатами прямой линеаризации исходных уравнений /13/-/14/ показывает идентичность соответствующих формул. Таким образом, стандартная методика в случае уравнения вида /17/ применима только при р<sup>2</sup> <<1, следовательно, только для слабого мультипольного поля (H<sub>M</sub> <<H<sub>Z</sub>).

Поскольку нас интересует случай сильного поля (p > 1), поступим следующим образом.

Уравнение /17/ имеет частное решение в виде постоянной, которое можно найти из соотношения

$$a_{0} = -\epsilon \frac{p^{2}}{2} (1 + a_{0})^{2N}, \qquad /22/$$

8

Формула /22/ определяет постоянное смещение орбиты, полагая  $a_0 << 1$  /поправки на конечность  $a_0$  легко вычислить/, а также обозначив

$$q = -2Na_0,$$
 /23/

получим для величины q трансцендентное уравнение

$$qe^{q} = p^{2}$$
. /24/

При р<sup>2</sup> << 1 \_\_отсюда получаем для  $a_0$  уже известный результат /14/. Положим  $a = a_0 + \overline{a}$  и потребуем, чтобы выполнялось

$$\tilde{a} \ll \frac{1}{N}$$
. /25/

Подставим a в таком виде в уравнение /17/ и разложим правую часть около  $1+a_0$ , тогда  $\tilde{a}$  будет удовлетворять следующему уравнению:

$$\tilde{a}'' + \nu^2 \tilde{a} = 0,$$
  
причем

$$\nu^2 = 1 + 2N |a_0| = 1 + q.$$
 (26/

Формулы /22/ н /26/ дают решение поставленной задачи при малых амплитудах свободных колебаний в произвольном мультипольном поле /величина поля ограничена лишь условием, чтобы  $a_0 \ll 1/$ . Если  $p^2 \ll 1$ , то легко проверить, что с точностью до членов порядка  $p^4$  включительно полученное решение совпадает с формулами /21/.

Отметим, что в мультипольном магнитном поле нелинейность собственно колебаний ( $\tilde{a}$ ) наступает при значительно меньших амплитудах  $|\tilde{a}| \leq 1/N$ , чем в однородном поле ( $\tilde{a} \leq 1$ ). При нарушении /25/ можно в рамках стандартной процедуры учесть следующие члены разложения по  $\tilde{a}$  в /26/, что приведет к зависимости сдвига  $a_0$  и частоты  $\nu$  от амплитуды колебаний.

Величина q и постоянное смещение орбиты для малых свободных колебаний определяется уравнением /24/.

Составим табличку, в которой для ориентировки приведено несколько численных значений q в зависимости от р.

### Таблица

| թ  | 0,717   | 1,0      | 1,22     | 1,65    | 2,83                            | 3,84 |
|----|---------|----------|----------|---------|---------------------------------|------|
| թ2 | 0,5     | 1,0      | 1,5      | 2,71    | 8,0                             | 14,8 |
| զ  | 0,35    | 0,56     | 0,73     | 1       | 1,61                            | 2    |
|    | При q = | = 2 смеш | ение орб | ИТЫ а₀= | $\frac{\overline{r}}{R} = -1/l$ | N.   |

Физическая причина уменьшения роста  $|a_0|$  и q при увеличении  $H_M$  ясна: в связи с резко неоднородным характером поля  $H_M$  по радиусу (~ $r^{N-1}$ ) даже небольшое уменьшение среднего радиуса вращения частиц приводит к уменьшению поля на орбите, что и тормозит рост q при больших р.

"Быстрые" вынужденные колебания теперь имеют вид:

$$a^{-} = \frac{\epsilon^{3} q}{8} \cos 2N\phi, \ \delta^{-} = -\epsilon^{2} \sqrt{-q} \sin N\phi. \qquad /27/$$

Условия применимости этих выражений: N >> 1 и  $a_0 \ll 1$  (q  $\ll 2$  N).

#### 3. Обсуждение результатов

Полученные решения /22/,/26/ и /27/ означают, что в присутствии мультипольного магнитного поля происходит следующее. Частицы, которые в однородном магнитном поле вращались по ларморовскому раднусу, переходят на орбиту меньшего радиуса /среднего/, это сжатие орбиты невелико, относительная величина его порядка 1/N, где 2N - число проводников, создающих мультипольное магнитное поле. Движение при этом разделяется на два класса: быстрые /вынужденные/ колебания /с амплитудой ~ $1/N^3$  для радиального и ~ $1/N^2$ для аксиального колебаний/ и медленные /свободные/ колебания

по раднусу. Амплитуда медленных радиальных колебаний задается начальными условиями /например, при инжекции в область мультипольного поля/, а частота существенно отлична от циклотронной /в поле Н<sub>7</sub> / и определяется величиной мультипольного магнитного поля.

Это обстоятельство означает, что достаточно сильное мультипольное магнитное поле (H<sub>M</sub>~H<sub>Z</sub>) обладает заметным центрирующим действием, т.е. препятствует развитию когерентных смещений орбиты заряженных частиц, относительно которых движение в однородном магнитном поле, вообще говоря, неустойчиво 7,8/

Заметим, что аналогичным центрирующим действием обладает также азимутальное симметричное  $H_d$  поле  $^{/9/}$ , но эффект сжатия орбит в таком поле не возникает.

Процесс подавления прецессионной неустойчивости /моды n = 1 - смещение кольцевого сгустка как целого/ с помощью квадрупольного магнитного поля наблюдался в недавних экспериментах на установке типа "Астрон" /3/.

Центрирующее действие мультипольного магнитного поля при малых амплитудах вынужденных колебаний может обеспечить вращение плотного пучка без существенных потерь в непосредственной близости от цилиндрической металлической поверхности, что в ряде случаев дает дополнительные эффекты стабилизации /10,11/.

Остановимся еще на одном важном следствии указанных выше свойств движения в мультипольном магнитном поле, связанном с понятием эффективной массы вращающихся частиц.

Известно, что эффективная масса частиц в однородном аксиальном магнитном поле отрицательна, что приводит к характерному коллективному эффекту в ансамбле вращающихся частиц - неустойчивости "отрицательной массы". Эффективная масса входит в уравнение азимутального движения в магнитном поле при наличии ускорения и определяется следующим образом:

$$A = \frac{E}{R^2 \omega^2 K}$$
 /28/

Здесь Е - полная энергия вращательного движения

частиц, R и  $\omega$  - раднус и частота обращения, K =  $\frac{E}{\omega} \cdot \frac{\partial \omega}{\partial F}$ , эта величина связана известным образом 15/ с коэффициентом сжатия орбит  $\frac{\partial \ln \Pi}{\partial \ln p_{\Pi}}$ ,  $\Pi$  - периметр орбиты,

р. - импульс.

В азимутально-неоднородном магнитном поле типа, например, поля жестко-фокусирующих ускорителей, появляется критическая энергия, ниже которой масса положнтельна и только при достаточно большой энергии становится отрицательной.

Следует ожидать, что в мультипольном магнитном поле знак эффективной массы также будет зависеть от энергин частиц.

Вычислим коэффициент К непосредственно из выражения частоты обращения, которое используется при выводе уравнений движения /3/:

$$\omega = \frac{d\phi}{dt} = \frac{v}{\ell} = \frac{v}{\sqrt{r^2 + r'^2 + z'^2}} .$$
 (29)

ием случае (r´², z´²<< r²) — она равна

$$\omega = \frac{\mathbf{v}}{\mathbf{r}} \simeq \omega_{\mathbf{z}} (1 + a_0), \qquad /30/$$

где  $a_0$  определяется из /22/. Учитывая, что р ~ v<sup>N-1</sup>  $\gamma^N$  /см. формулу /8//, а также то, что  $E = mc^2 \gamma$  и  $\frac{dv}{d\gamma} = \frac{c}{\beta\gamma^3}$ , после несложных вычислений получим

$$\frac{E}{\omega} \cdot \frac{\partial \omega}{\partial E} = -1 + \frac{q}{\beta^2(1+q)}, \qquad (31/$$

где q вычисляется при заданном р по формуле /24/.

Более точное выражение с учетом конечности а, выглядит следующим образом:

$$\frac{\mathbf{E}}{\omega} \cdot \frac{\partial \omega}{\partial \mathbf{E}} = -1 + \frac{1}{\beta} \cdot \frac{\mathbf{q}}{1 + \mathbf{q}} \frac{1 - 2|a_0|}{1 - \frac{|a_0|}{1 + \mathbf{q}}} \cdot \frac{\mathbf{31'}}{\mathbf{1 - \frac{|a_0|}{1 + \mathbf{q}}}}$$

12

При малых д масса М отрицательна и равна М=-туизвестный результат для однородного поля.

Согласно /31/. если

$$\gamma^2 < 1 + q = \nu_{\rm F}^2$$
, /32/

то эффективная масса положительна и неустойчивость отрицательной массы отсутствует. Соотношение /32/ определяет критическую энергию аналогично случаю ускорителя с жесткой фокусировкой.

Жесткость фокусировки г -движения мультипольным магнитным полем и критическая энергия полностью определяются величиной q, которая зависит от отношения амплитуды мультипольного поля к величине продольного магнитного поля.

#### Литература

- 1. М.С.Иоффе, Р.И.Соболев. АЭ, 17, 366 /1964/.
- 2. А.Г.Бонч-Осмоловский, В.И.Данилов. Авт. свид. №519070, Бюллетень ОИПОТЗ, № 23, 1976.
- 3. D. Woodall, H.Fleishman, H.Berk. Phys. Rev. Lett., 34, 260, 1975.
- Ю. Мартыненко, Р. Соболев. АЭ, 17, 211 /1964/.
   А.А.Коломенский, А.Н.Лебедев. Теория циклических ускорителей. ГИФМЛ, Москва, 1962.
- 6. Н.Н.Боголюбов, Ю.А. Митропольский. Асимптотические методы в теории нелинейных колебаний. Наука, М., 1974.
- 7. H.P.Furth. Phys.Fluids, 8, 2020 (1965).
- 8. Г.И.Будкер. АЭ, 5, 9 /1956/.
- 9. А.Г.Бонч-Осмоловский. ЖТФ, 41, 1345 /1971/; А.Г.Бонч-Осмоловский, К.А.Решетникова. ЖТФ. 42. 987 /1972/.
- 10. Г.В.Долбилов, И.Н.Иванов, Э.А.Перельштейн, В.П.Саранцев, В.Ф.Шевцов. Препринт ОИЯИ, Р9-4737, Дубна, 1969.
- 11. A.Faltens, L.J.Laslett. LBL-1070, Berkeley, Calif., 1972.

Рукопись поступила в издательский отдел 18 июня 1976 года.