

НОВЫЙ ПОДХОД К ПОСТРОЕНИЮ ПОТОКОВЫХ КООРДИНАТ В ТОРОИДАЛЬНЫХ СИСТЕМАХ

В.Д.Пустовитов¹⁾

*Российский научный центр "Курчатовский институт"
123182 Москва, Россия*

Поступила в редакцию 6 февраля 1997 г.

Предлагается универсальный способ введения потоковых координат в тороидальных равновесных плазменных конфигурациях. Его особенность – задание двух скалярных функций, одна из которых определяет явный вид якобиана, и единная форма уравнений для любых потоковых координат. Благодаря этому способ прост, нагляден и эффективен.

PACS: 52.30.Bt, 52.55.Dy

Магнитные поверхности и магнитные (или потоковые) координаты – это фундаментальные понятия, без которых немыслима теория тороидальных систем для удержания термоядерной плазмы. Магнитными называют поверхности $a = \text{const}$, на которых лежат линии магнитного поля \mathbf{B} . Положение точки на такой поверхности можно задать двумя числами (θ, ζ) , тогда (a, θ, ζ) – потоковые координаты.

Привязка координатной системы к магнитным поверхностям существенно облегчает описание равновесной конфигурации, так как по определению $\mathbf{B} \cdot \nabla a = 0$, а кроме того, как следует из уравнения равновесия

$$\nabla p = \mathbf{j} \cdot \mathbf{B}, \quad (1)$$

на этих поверхностях лежат и линии тока $\mathbf{j} = \text{rot} \mathbf{B}$, а давление плазмы p постоянно.

Очевидно, "радиальная" координата a и угловые координаты θ, ζ неравноценны. Первая определяется физикой задачи, будучи жестко связанной с формой магнитных поверхностей. Построение же координатной сетки (θ, ζ) на этих поверхностях – формальная математическая процедура, допускающая большой произвол. Поэтому неизбежно возникает вопрос, как наилучшим образом воспользоваться свободой выбора θ и ζ .

Для ответа обычно обращаются к общему выражению для магнитного поля в потоковых координатах [1,2]

$$2\pi \mathbf{B} = \nabla \psi \cdot \nabla \zeta + \nabla \Phi \cdot \nabla \theta + \nabla a \cdot \nabla \eta, \quad (2)$$

где $\psi(a)$ и $\Phi(a)$ – полоидальный и тороидальный магнитные потоки, а η – некая дважды периодическая функция, которая зависит от способа задания θ и ζ . Считается естественным одну из двух степеней свободы употребить на то, чтобы сделать $\eta = 0$. При этом силовая линия на плоскости θ, ζ становится прямой. Соответственно переменные (a, θ, ζ) с $\eta = 0$ называют координатами с выпрямленными силовыми линиями (ВСЛ). Иные координаты в теории плазмы используются крайне редко, и из однопараметрического семейства координат

¹⁾e-mail: pustovit@qq.nfi.kiae.su

с ВСЛ только три варианта получили широкое признание: координаты с заданным ζ , координаты Хамады [3] и координаты Бузера [4]. Традиционно при их построении решаются уравнения, в которых изначально учтены желаемые свойства координат. В каждом из трех случаев эти уравнения выглядят по разному. Есть общая теория [5,6], объясняющая принципы построения систем с ВСЛ и переходы от одной к другой. Но при всей ее строгости и кажущейся полноте в ней нет уравнений, по которым с одного взгляда можно было бы увидеть все возможности выбора θ и ζ , преимущества и недостатки разных вариантов, моментально оценить степень сходства и отличия одних координат от других. Цель настоящей работы – сформулировать такие уравнения, причем для общего случая, а не только для координат с ВСЛ.

Кроме (2), для этого потребуется всего лишь простое выражение

$$\frac{1}{\sqrt{g}} = \frac{4\pi^2}{V'} \frac{f}{\langle f \rangle} \quad (3)$$

для якобиана $\sqrt{g} = ((\nabla a \cdot \nabla \theta) \cdot \nabla \zeta)^{-1}$, которое является тривиальным следствием определения операции усреднения по слову между близкими магнитными поверхностями:

$$\langle X \rangle = \frac{d}{dV} \int_V X d^3 r = \frac{1}{V'} \int V' X \sqrt{g} d\theta d\zeta. \quad (4)$$

Здесь V – объем тора $a = \text{const}$, штрихом обозначена производная по a .

После того, как оно написано, равенство (3) кажется очевидным, но малоинформационным или даже бесполезным – ведь f в (3), как и η в (2), неизвестна. Но если, до конца следя логике введения координат с ВСЛ, считать обе эти функции известными (и совсем не обязательно $\eta = 0$), то с его помощью мы придем к удивительно простому и в высшей степени наглядному способу построения потоковых координат с желаемыми свойствами.

Если задавать f и η , то θ и ζ должны считаться неизвестными. Из (2) и (3) получаем для θ

$$(2\pi B - \nabla a \cdot \nabla \eta) \cdot \nabla \theta = -4\pi^2 \frac{\psi'}{V'} \cdot \frac{f}{\langle f \rangle}. \quad (5)$$

Точно так же можно записать и уравнение для ζ , только в правой части нужно заменить $-\psi'$ на Φ' . Но еще изящней в паре с (5) выглядит

$$(2\pi B - \nabla a \nabla \eta) \cdot \nabla (\zeta - q\theta) = 0, \quad (6)$$

где $q = -\Phi'/\psi'$ – запас устойчивости. Эти два уравнения вместе с (3) и являются нашей целью. В них явно показано, что может дать свобода выбора θ и ζ , которая трансформировалась здесь в свободу выбора η и f : можно изменять вид оператора в левой части (5) и (6) и можно независимо менять вид \sqrt{g} . И ничего более. Иных доказательств этого, кроме (3), (5), (6), очевидно, не требуется.

Общие уравнения (3), (5), (6) позволяют рассматривать все потоковые системы координат в рамках единого подхода и легко переходить от одной системы к другой, меняя η и f . Например, в семействе координат с ВСЛ ($\eta = 0$, f произвольна) при $f = 1$ получим координаты Хамады, при $f = B^2$ –

координаты Бузера, а $f = \mathbf{B} \cdot \nabla \zeta$ соответствует координатам с ВСЛ с заданным ζ .

Координаты Хамады и Бузера всегда так и вводятся: полагают $\eta = 0$ и задают явный вид \sqrt{g} . Но в "старой" теории требуется немалая работа, чтобы установить связь этих координат [5–7], а наше уравнение (5) решает эту задачу сразу. Кроме того, предлагаемый метод применим для любых координат.

Для координат же с заданным ζ стандартная процедура иная: в качестве ζ выбирают обычный торoidalный угол либо приведенную к 2π длину геометрической оси, а затем ищут θ при условии $\eta = 0$. При этом расчет \sqrt{g} выливается в отдельную задачу [5,8]. В нашем же случае все предельно просто – явный вид \sqrt{g} задается. Здесь, правда, возникает вопрос, можно ли, имея всего две степени свободы, брать в качестве исходных не две, а три функции – ζ , $\eta = 0$ и $f = \mathbf{B} \cdot \nabla \zeta$. Оказывается, можно, потому что при $f = \mathbf{B} \cdot \nabla \zeta$ уравнение (6) после подстановки $\mathbf{B} \cdot \nabla \theta$ из (5) превращается в тождество. Тем самым ограничения на ζ снимаются, ζ может быть произвольным, в том числе и обычным торoidalным углом.

Уравнения (3), (5) и (6) позволяют сконструировать и любую другую удобную систему координат. Например, с теми же \sqrt{g} , что и у координат Хамады или Бузера, но без ВСЛ, а с каким-нибудь иным полезным свойством. С уравнениями (3), (5), (6) изобретение новых координат становится чрезвычайно простым занятием.

Уравнение типа (5) могло быть сформулировано и без (3), но именно незамечавшаяся ранее возможность представления $1/\sqrt{g}$ в виде (3) позволяет наилучшим образом "материализовать" свободу выбора θ и ζ . Следует отметить, что только такое выражение $1/\sqrt{g}$ через другую неизвестную функцию f позволяет считать f настоящим "свободным параметром", что и является главным достоинством предлагаемого метода. Действительно, если бы вместо $f / < f >$ в (3) фигурировала некая h , то для нее из (4) следовало бы ограничение $< h > = 1$. Общая теория [5,6] подсказывает, что $h = 1 + \mathbf{B} \cdot \nabla \chi$. Появившаяся здесь новая функция χ находится под оператором $\mathbf{B} \cdot \nabla$, к тому же $\mathbf{B} \cdot \nabla \chi$ должно быть безразмерным, так что простота и наглядность построения координат при задании χ теряются. Но в нашем случае ни нормировка, ни размерность f не имеют значения, поскольку в (3), (5) входит только $f / < f >$.

Автор благодарен профессору Y.H.Ichikawa (Chubu University, Japan; Committee for Promotion of Japan-FSU Science Collaboration) за поддержку.

-
1. M.D.Kruskal and R.M.Kularud, *Phys. Fluids* **1**, 265 (1958).
 2. J.M.Greene and J.L.Johnson, *Phys. Fluids* **5**, 510 (1962).
 3. S.Hamada, *Nuclear Fusion* **2**, 23 (1962).
 4. A.N.Baumeg, *Phys. Fluids* **24**, 1999 (1981).
 5. В.Д.Пустовитов, В.Д.Шафранов, В сб. *Вопросы теории плазмы*. Под ред. Б.Б.Кадомцева, М.: Энергоатомиздат, 1987, с.146.
 6. W.D.D'haeseleer, W.N.G.Hitchon, J.D.Callen, and J.L.Shohet, *Flux coordinates and magnetic field structure. A guide to a fundamental tool of plasma theory*, Berlin: Springer-Verlag, 1991.
 7. N.Nakajima, J.Todoroki, and M.Okamoto, *Kakuyugo Kenkyu* **68**, 395 (1992). См. также NIFS report NIFS-173, Nagoya, 1992.
 8. А.Б.Михайловский, *Неустойчивость плазмы в магнитных ловушках*, М.: Атомиздат, 1978.