ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ПРОЛЕТНЫХ ИОНОВ В ТТС С ДВУМЯ САМОСОГЛАСОВАННЫМИ И ПОСТОЯННОЙ НОРМАЛЬНОЙ КОМПОНЕНТАМИ МАГНИТНОГО ПОЛЯ

О. В. Мингалев¹, И. В. Мингалев¹, Х. В. Малова^{2,3}, А. В. Артемьев²,
Л. М. Зеленый², М. Н. Мельник¹

1. Полярный геофизический институт Кольского научного центра РАН

2. Институт космических исследований РАН

3. Научно-исследовательский институт ядерной физики им. Д.В. Скобельцына МГУ

Создан вариант основанной на методе крупных частиц численной модели ТТС в хвосте магнитосферы с двумя самосогласованными компонентами магнитного поля (тангенциальной B_x и сдвиговой B_y), и постоянной нормальной (B_z). При этом силовые линии магнитного поля не лежат в одной плоскости. Расчеты показали, что для одних и тех же входных данных могут существовать две различные равновесные конфигурации ТТС. В первой из них профиль компоненты $B_y(z)$ близок к антисимметричному, и магнитные силовые линии закручены внутри слоя. При этом, однако, профили плотности плазмы, компоненты плотности тока $j_y(z)$ и компоненты магнитного поля $B_x(z)$ мало отличаются от случая с магнитным полем без сдвига ($B_y \equiv 0$). Во второй конфигурации профиль компоненты $B_y(z)$ имеет "колоколообразную" форму, а полная величина магнитного поля и плотность плазмы в слое мало изменяются. Магнитные силовые линии лежат на изогнутой поверхности, а толщина токового слоя становится примерно вдвое больше. Для обеих конфигураций исследуется структура функции распределения поддерживающих токовый слой пролетных ионов.

$B_y = \text{const}$

колоколообразное $B_y(z)$

Антисимметричное $B_y(z)$

Модель имеет размерность 1D3V, в ней учитываются только протоны, а электроны рассматриваются как холодный нейтрализующий фон. Используется система координат де Хоффмана-Теллера. Магнитное поле и ток имеют вид:

$$\mathbf{B} = B_x(z) \mathbf{e}_x + B_y(z) \mathbf{e}_y + B_z \mathbf{e}_z, \quad \mathbf{j} = j_x(z) \mathbf{e}_x + j_y(z) \mathbf{e}_y.$$

Вне слоя в долях хвоста магнитное поле считается постоянным:

$$\mathbf{B} \Big|_{z>L} = B_x(L) \mathbf{e}_x + B_y^E \mathbf{e}_y + B_z \mathbf{e}_z, \quad \mathbf{B} \Big|_{z<-L} = B_x(-L) \mathbf{e}_x + B_y^E \mathbf{e}_y + B_z \mathbf{e}_z \quad (1)$$

(здесь $\mathbf{e}_x$, $\mathbf{e}_y$, $\mathbf{e}_z$ — базисные векторы системы GSM). Токовый слой образуется двумя встречными потоками плазмы, которые набегают из долей хвоста вдоль силовых линий магнитного поля с гидродинамической скоростью величиной V_D и имеют максвелловское распределение с температурой протонов T_0 :

$$f_{\pm}(z, \mathbf{v}) = \frac{n_{\pm}}{\left(V_{T0} \sqrt{2\pi}\right)^3} \exp \left\{ -\frac{|\mathbf{v} - \mathbf{U}(z)|^2}{2V_{T0}^2} \right\}, \quad \mathbf{U}(z) = -\frac{z}{|z|} V_D \mathbf{b}, \quad V_{T0} = \sqrt{\frac{eT_0}{m_p}}.$$

Условия силового баланса вдоль осей X, Y и Z имеют вид

$$\begin{aligned} \Pi_{x,z}(z) - \frac{1}{\mu_0} B_z B_x(z) &= const, & \Pi_{y,z}(z) - \frac{1}{\mu_0} B_z B_y(z) &= const, \\ \Pi_{z,z}(z) + \frac{1}{2\mu_0} (|B_x(z)|^2 + |B_y(z)|^2) &= const, \end{aligned}$$

где компоненты тензора напряжений $\Pi_{i,k}(z)$ определяются формулами

$$\Pi_{i,k}(z) = m_p \int v_i v_k f(z, \mathbf{v}) d^3 \mathbf{v}.$$

Из условия баланса по оси Z вытекает граничное условие для компоненты $B_x(z)$:

$$B_x(\pm L) = \mu_0 \frac{\Delta \Pi_{z,z}}{\Delta B_x} \pm \frac{1}{2} \Delta B_x, \quad (2)$$

где $\Delta \Pi_{z,z} = \Pi_{z,z}(L) - \Pi_{z,z}(-L)$, $\Delta B_x = B_x(L) - B_x(-L)$.

В ходе расчетов методом частиц совместно решается стационарное 1D3V уравнение Власова для протонов

$$v_z \frac{\partial f}{\partial z} + \frac{e}{m_p} \left([\mathbf{v} \times \mathbf{B}], \frac{\partial f}{\partial \mathbf{v}} \right) = 0, \quad (3)$$

и 1-мерное уравнение Ампера для магнитного поля $\text{rot } \mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{j}$, которое дает два уравнения

$$\frac{dB_x(z)}{dz} = \mu_0 j_y(z), \quad \frac{dB_y(z)}{dz} = -\mu_0 j_x(z) \quad (4)$$

и вместе с граничными условиями (1) и (2) определяет магнитное поле. Плотность тока определяется формулой

$$\mathbf{j}(z) = e \int \mathbf{v} f(z, \mathbf{v}) d^3 \mathbf{v}.$$

Входными параметрами модели являются:

- 1) z-компонента магнитного поля B_z ;
- 2) внешняя заданная часть y-компоненты магнитного поля B_y^E ;
- 3) температура протонов в потоках плазмы на границе области расчетов T_0 ;
- 4) величина средней скорости падающего потока плазмы вдоль силовых линий магнитного поля V_D ;
- 5) величина изменения в токовом слое x-компоненты магнитного поля ΔB_x .

В ходе моделирования в слое рассчитываются концентрация $n(z)$, компоненты плотности тока протонов $\mathbf{j}(z)$, самосогласованные компоненты магнитного поля $B_x(z)$ и $B_y(z)$, а также компоненты тензора напряжений $\Pi_{i,k}(z)$.

Также вычислялись компоненты тензора давлений $P_{i,k}(z)$, которые определяются формулами

$$P_{i,k}(z) = \Pi_{i,k}(z) - j_i(z)j_k(z)/(e^2 n(z)).$$

Вычислялись собственные числа тензора давлений $P_1(z) \leq P_2(z) \leq P_3(z)$, а также вычислялись продольное давление $p_{\parallel}$ и давление p_n вдоль ортогонального магнитному полю вектора $\mathbf{n} = (B_z \mathbf{e}_y - B_y \mathbf{e}_z) / \sqrt{B_z^2 + B_y^2}$, В представленных далее расчетах входные параметры модели имели следующие значения: $B_z = 2 \text{ нТл}$, $\Delta B_x = 40 \text{ нТл}$, $T_0 = 4 \text{ кэВ}$, $V_D = 2V_{T0}$, где $V_{T0} = \sqrt{eT_0/m_p}$ — тепловая скорость протонов в источнике. Область моделирования имеет полуширину $L = R_E$, шаг сетки $h = R_E/512$.

С целью сравнения были получены равновесные конфигурации ТТС в следующих случаях относительно компоненты B_y .

1) Две конфигурации без учета самосогласованной части $B_y(z) : B_y \equiv 0$; и $B_y \equiv B_y^E = 1$ нТл;

2) Восемь конфигураций с учетом самосогласованной части $B_y(z) : по две конфигурации для каждого из 4-х значений $B_y^E = 0, 1, 2, 3$ нТл, одна антисимметричного типа, а другая колоколообразного типа.$

Для каждой конфигурации в 7 точках $z_s, s = 0, 1, \dots, 7$: области моделирования строились по три сечения Пуанкаре функции распределения в связанной с магнитным полем системе координат, которая определяется правой ортонормированной тройкой векторов $\{\mathbf{h}_1(z), \mathbf{h}_2(z), \mathbf{h}_3(z) = \mathbf{b}(z) = \mathbf{B}/|\mathbf{B}|\}$. Здесь ортогональные магнитному полю векторы $\mathbf{h}_1(z), \mathbf{h}_2(z)$ определяются формулами

$$\mathbf{h}_1(z) = \frac{B_z \mathbf{e}_x - B_x(z) \mathbf{e}_z}{\sqrt{B_x^2 + B_z^2}}, \quad \mathbf{h}_2(z) = [\mathbf{b}(z) \times \mathbf{h}_1(z)] = \frac{-B_y \mathbf{B} + |\mathbf{B}|^2 \mathbf{e}_y}{|\mathbf{B}| \sqrt{B_x^2 + B_z^2}}.$$

Отметим, что 1) если $B_x(z_0) = 0$, то $\mathbf{h}_1(z_0) = \mathbf{e}_x$;

2) если $B_y(z_0) = 0$, то $\mathbf{h}_2(z_0) = \mathbf{e}_y$.

Обозначим компоненты скорости в этой системе координат через

$$V_1 = v_{\perp 1} = (\mathbf{v}; \mathbf{h}_1), \quad V_2 = v_{\perp 2} = (\mathbf{v}; \mathbf{h}_2), \quad V_3 = v_{\parallel} = (\mathbf{v}; \mathbf{b}).$$

Сечения Пуанкаре функции распределения определяются формулой

$$F_{i,k}(z, V_i, V_k) = \int f(z, \mathbf{v}) dV_m, \quad \text{где } i \neq k \neq m \neq i.$$

а) $B_x(z), B_y(z)$ (нТл) **б)** $B_x(z), B_y(z)$ (нТл)

a) $j_x(z), j_y(z)$ (нА/м²) **б)** $j_x(z), j_y(z)$ (нА/м²)

$B_x(z)$ --- пунктир, $B_y(z)$ --- сплошная, (nT) $B_x(z)$ --- пунктир, $B_y(z)$ --- сплошная, (nT)

$j_y(z)$ --- пунктир , $j_x(z)$ --- сплошная , (nT)

$j_y(z)$ --- пунктир , $j_x(z)$ --- сплошная

$n_p(z), (\text{cm}^{-3})$ $n_p(z), (\text{cm}^{-3})$

Таким образом, строились следующие 3 сечения

$$F_{1,2} \left(z_s, v_{\perp 1}, v_{\perp 2} \right) = \int f(z_s, \mathbf{v}) dv_{\parallel}, \quad F_{1,3} \left(z_s, v_{\perp 1}, v_{\parallel} \right) = \int f(z_s, \mathbf{v}) dv_{\perp 2},$$

$$F_{2,3} \left(z_s, v_{\perp 2}, v_{\parallel} \right) = \int f(z_s, \mathbf{v}) dv_{\perp 1}, \quad s = 0, 1, \dots, 7.$$

Точки z_s выбирались так: в z_0 компонента $B_x(z_0) = 0$, $z_1 = z_0 + 5h$, $z_2 = z_0 + 10h$, $z_3 = z_0 + 20h$, $z_4 = 77h \approx 0.15R_E$, $z_5 = 154h \approx 0.3R_E$, $z_6 = 300h \approx 0.586R_E$.

$\int f dv_y$

$$\int f dv_{\perp 1}$$

$\int f dv_{\perp 2}$ Антисимм.

$z_1 \approx 0.02 R_E$

$z_3 \approx 0.04 R_E$

$\{B_y^E=0\}$ Антисимм.

$z_4 \approx 0.15 R_E$

$z_4 \approx 0.3 R_E$

$z_5 \approx 0.586 R_E$

$\int f dv_{\perp 1}$ Антисимм.

$z_1 \approx 0.02 R_E$

$z_3 \approx 0.04 R_E$

$\{B_y^E = 0\}$ Антисимм.

$z_4 \approx 0.15 R_E$

$z_4 \approx 0.3 R_E$

$z_5 \approx 0.586 R_E$

$\int f dv_{\parallel}, \{B_y \equiv 1\}$

$z_1 \approx z_0 + 0.02R_E$

$z_3 \approx z_0 + 0.04R_E$

$\{B_y \equiv 1\}$.

$z_4 \approx 0.15R_E$

$z_4 \approx 0.3R_E$

$z_5 \approx 0.586R_E$

$$\int f dv_{\parallel}, \{B_y \equiv 1\}$$

$$z_1 \approx z_0 + 0.02R_E$$

$$z_3 \approx z_0 + 0.04R_E$$

$$\{B_y \equiv 1\} \text{ Антисимм.}$$

$$z_4 \approx 0.15R_E$$

$$z_4 \approx 0.3R_E$$

$$z_5 \approx 0.586R_E$$

$\int f dv_{\perp 1}, \{B_y \equiv 1\}$ $z_1 \approx z_0 + 0.02 R_E$ $z_3 \approx z_0 + 0.04 R_E$ $\{B_y \equiv 1\}$ $z_4 \approx 0.15 R_E$ $z_4 \approx 0.3 R_E$ $z_5 \approx 0.586 R_E$

$\int f dv_{\perp 2}$ Колокол.

$z_1 \approx 0.02 R_E$

$z_3 \approx 0.04 R_E$

$\{B_y^E = 0\}$ Колокол.

$z_4 \approx 0.15 R_E$

$z_4 \approx 0.3 R_E$

$z_5 \approx 0.586 R_E$

$\int f dv_{\perp 1}$ Колокол.

$z_1 \approx 0.02 R_E$

$z_3 \approx 0.04 R_E$

$\{B_y^E = 0\}$ Колокол.

$z_4 \approx 0.15 R_E$

$z_4 \approx 0.3 R_E$

$z_5 \approx 0.586 R_E$