



УДК 519.517

## Новые семейства стационарных распределений двухчастичной релятивистской системы уравнений Власова-Максвелла-Фоккера-Планка

Э. И. Семенов

*Институт динамики систем и теории управления СО РАН*

А. В. Сеницын

*Universidad Nacional de Colombia, Bogota, Colombia*

**Аннотация.** Найдены новые семейства распределений и соответствующие им электромагнитные поля для двухчастичной релятивистской системы Власова – Максвелла – Фоккера – Планка в стационарном случае. Показано, что исследование исходной модели свелось к системе двух нелинейных эллиптических уравнений и двум линейным уравнениям в частных производных первого порядка.

**Ключевые слова:** релятивистская система Власова – Максвелла – Фоккера – Планка; стационарные решения.

### 1. Введение

Динамика двухчастичной релятивистской плазмы, состоящей из электронов и однозарядных ионов одного сорта, в стационарном случае описывается системой уравнений Власова – Фоккера – Планка (ВФП)

$$\hat{\mathbf{v}} \cdot \frac{\partial f_l}{\partial \mathbf{r}} + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} (\mathbf{E} + \hat{\mathbf{v}} \times \mathbf{B}) \cdot \frac{\partial f_l}{\partial \mathbf{v}} = \frac{\partial}{\partial \mathbf{v}} \cdot \left( \lambda_l \hat{\mathbf{v}} f_l + T_l \frac{\partial f_l}{\partial \mathbf{v}} \right), \quad (1.1)$$

дополненной уравнениями Максвелла для самосогласованного электромагнитного поля

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = 4\pi \hat{e} \int_{\mathbb{R}^3} (f_i(\mathbf{r}, \mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r}, \mathbf{v})) d\mathbf{v}, \quad (1.2)$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = 0, \quad (1.3)$$

$$\nabla \times \mathbf{B} = 4\pi \hat{e} \int_{\mathbb{R}^3} \hat{\mathbf{v}} (f_i(\mathbf{r}, \mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r}, \mathbf{v})) d\mathbf{v}, \quad (1.4)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0. \quad (1.5)$$

Здесь  $(l = e, i)$  – индексы по сорту частиц (электроны и ионы, соответственно); символ  $(\mp)$  означает, что выражение с индексом  $l \triangleq e$  принимает знак минус, а выражение с индексом  $l \triangleq i$  знак плюс;  $\nabla = \left( \frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right)$  – оператор набла;

$$\hat{\mathbf{v}} = \frac{\mathbf{v}}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} \quad (1.6)$$

– релятивистская скорость, записанная в предположении, что скорость света нормирована на единицу;  $f_l \triangleq f_l(\mathbf{r}, \mathbf{v}) : \mathbb{R}^6 \rightarrow \mathbb{R}_+ \triangleq (0, +\infty)$  – функции распределения соответствующих сортов частиц,  $\mathbf{r} \triangleq (x, y, z) \in \mathbb{R}^3$ ,  $\mathbf{v} \triangleq (v_x, v_y, v_z) \in \mathbb{R}^3$  – состояние и скорость частиц;  $\hat{e}$  – величина заряда частицы;  $m_l$  – массы электронов и ионов;  $\lambda_l$  – коэффициенты дрейфа;  $T_l$  – коэффициенты диффузии, причем  $\frac{\lambda_l}{T_l} > 0$ ;  $\mathbf{E}(\mathbf{r}) \triangleq (E_x(\mathbf{r}), E_y(\mathbf{r}), E_z(\mathbf{r}))$ ,  $\mathbf{B}(\mathbf{r}) \triangleq (B_x(\mathbf{r}), B_y(\mathbf{r}), B_z(\mathbf{r}))$  – вектор-функции самосогласованного электрического и магнитного поля, соответственно.

Ранее, в статье [1] было показано, что в случае одночастичной функции распределения  $f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = \exp\{-\alpha|\mathbf{v}|^2 + \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \varphi(\mathbf{r})\}$ , разрешимость стационарной системы ВМФП свелась к разрешимости полулинейного эллиптического уравнения Лиувилля в двумерном координатном пространстве для функции  $\varphi(\mathbf{r})$ . Для уравнения Лиувилля приведены явные аналитические решения и, как следствие, выписаны точные решения (стационарные распределения) исходного уравнения Власова – Фоккера – Планка с соответствующими электромагнитными полями, удовлетворяющими системе уравнений Максвелла. В работе [3] авторами было построено семейство стационарных распределений вида

$$f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) \triangleq f(P, Q), \quad \text{где } P(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = -\alpha|\mathbf{v}|^2 + \varphi(\mathbf{r}), \quad Q(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \psi(\mathbf{r})$$

для одночастичной нерелятивистской системы ВМФП. Отметим, что близкие задачи для системы Власова-Максвелла, которая является частным случаем системы ВМФП, рассматривались в цикле работ Рудых – Сидорова – Сеницына (см. главу 7 монографии [4] и имеющуюся там библиографию).

## 2. Основные результаты

Будем отыскивать стационарные распределения для системы релятивистских уравнений ВФП (1.1) в виде

$$f_l(\mathbf{r}, \mathbf{v}) \triangleq f_l(P_l, Q_l), \quad (l = e, i), \quad (2.1)$$

где функции  $f_l(P_l, Q_l)$  являются дважды дифференцируемыми функциями своих аргументов  $P_l, Q_l$ :

$$P_l(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = -\alpha_l \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} + \varphi_l(\mathbf{r}), \quad Q_l(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \psi_l(\mathbf{r}). \quad (2.2)$$

Здесь  $\varphi_l(\mathbf{r}), \psi_l(\mathbf{r})$  – пока произвольные скалярные функции, которые будут определены позднее,  $\mathbf{d} \in \mathbb{R}^3$ ,  $|\mathbf{d}| \neq 0$  – свободный вектор,  $\alpha_l \in \mathbb{R}_+$  – произвольные параметры.

**Лемма 1.** *Если функции (2.1) являются решениями системы уравнений ВФП (1.1), то справедливы соотношения*

$$(\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = T_l |\mathbf{d}|^2 \frac{\partial^2 f_l}{\partial Q_l^2}, \quad (2.3)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left( \nabla \varphi_l - (\mp) \frac{\hat{e} \alpha_l}{m_l} \mathbf{E} \right) + \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left( \nabla \psi_l + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \mathbf{B} \times \mathbf{d} \right) = \\ \left( \lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} - 2\alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l \partial Q_l} \right) \mathbf{d}, \end{aligned} \quad (2.4)$$

$$\lambda_l f_l - \alpha_l T_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} = 0, \quad (2.5)$$

$$\alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l^2} - \lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} = 0. \quad (2.6)$$

*Доказательство.* Пусть функции  $f_l(P_l, Q_l)$  удовлетворяют системе ВФП. Подставляя их в уравнения (1.1), получим два равенства для индексов ( $l = e, i$ )

$$\begin{aligned} & \frac{1}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left[ v_x \frac{\partial P_l}{\partial x} + v_y \frac{\partial P_l}{\partial y} + v_z \frac{\partial P_l}{\partial z} \right] + \\ & \frac{1}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left[ v_x \frac{\partial Q_l}{\partial x} + v_y \frac{\partial Q_l}{\partial y} + v_z \frac{\partial Q_l}{\partial z} \right] + \\ & (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left[ E_x \frac{\partial P_l}{\partial v_x} + E_y \frac{\partial P_l}{\partial v_y} + E_z \frac{\partial P_l}{\partial v_z} \right] + \\ & (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left[ E_x \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} + E_y \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} + E_z \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} \right] + \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 & (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{1}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left[ (v_y B_z - v_z B_y) \frac{\partial P_l}{\partial v_x} + \right. \\
 & \left. (v_z B_x - v_x B_z) \frac{\partial P_l}{\partial v_y} + (v_x B_y - v_y B_x) \frac{\partial P_l}{\partial v_z} \right] + \\
 & (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{1}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left[ (v_y B_z - v_z B_y) \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} + \right. \\
 & \left. (v_z B_x - v_x B_z) \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} + (v_x B_y - v_y B_x) \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} \right] = \quad (2.7) \\
 & \frac{\lambda_l}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left[ v_x \frac{\partial P_l}{\partial v_x} + v_y \frac{\partial P_l}{\partial v_y} + v_z \frac{\partial P_l}{\partial v_z} \right] + \\
 & \frac{\lambda_l}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left[ v_x \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} + v_y \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} + v_z \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} \right] + \lambda_l f_l \frac{3+2|\mathbf{v}|^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}} + \\
 & T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l^2} \left[ \left( \frac{\partial P_l}{\partial v_x} \right)^2 + \left( \frac{\partial P_l}{\partial v_y} \right)^2 + \left( \frac{\partial P_l}{\partial v_z} \right)^2 \right] + \\
 & T_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left[ \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_x^2} + \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_y^2} + \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_z^2} \right] + \\
 & T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial Q_l^2} \left[ \left( \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} \right)^2 + \left( \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} \right)^2 + \left( \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} \right)^2 \right] + \\
 & T_l \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left[ \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_x^2} + \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_y^2} + \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_z^2} \right] + \\
 & 2T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l \partial Q_l} \left[ \frac{\partial P_l}{\partial v_x} \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} + \frac{\partial P_l}{\partial v_y} \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} + \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} \right].
 \end{aligned}$$

Так как функции  $P_l$ ,  $Q_l$ , ( $l = e, i$ ), определяются формулами (2.2), то имеем

$$\begin{aligned}
 \frac{\partial P_l}{\partial x} &= \frac{\partial \varphi_l}{\partial x}, \quad \frac{\partial P_l}{\partial y} = \frac{\partial \varphi_l}{\partial y}, \quad \frac{\partial P_l}{\partial z} = \frac{\partial \varphi_l}{\partial z}, \\
 \frac{\partial P_l}{\partial v_x} &= -\frac{\alpha_l v_x}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}}, \quad \frac{\partial P_l}{\partial v_y} = -\frac{\alpha_l v_y}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}}, \quad \frac{\partial P_l}{\partial v_z} = -\frac{\alpha_l v_z}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}}, \\
 \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_x^2} &= -\alpha_l \frac{(1+|\mathbf{v}|^2) - v_x^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}}, \quad \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_y^2} = -\alpha_l \frac{(1+|\mathbf{v}|^2) - v_y^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}}, \\
 \frac{\partial^2 P_l}{\partial v_z^2} &= -\alpha_l \frac{(1+|\mathbf{v}|^2) - v_z^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}},
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}\frac{\partial Q_l}{\partial x} &= \frac{\partial \psi_l}{\partial x}, \quad \frac{\partial Q_l}{\partial y} = \frac{\partial \psi_l}{\partial y}, \quad \frac{\partial Q_l}{\partial z} = \frac{\partial \psi_l}{\partial z}, \\ \frac{\partial Q_l}{\partial v_x} &= d_x, \quad \frac{\partial Q_l}{\partial v_y} = d_y, \quad \frac{\partial Q_l}{\partial v_z} = d_z. \\ \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_x^2} &= \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_y^2} = \frac{\partial^2 Q_l}{\partial v_z^2} = 0.\end{aligned}$$

С учетом этих соотношений равенства (2.7), преобразуются к виду

$$\begin{aligned}\frac{1}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \left[ \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \nabla \varphi_l \cdot \mathbf{v} + \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \nabla \psi_l \cdot \mathbf{v} \right] + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} - \\ \mp \frac{\hat{e}}{m_l \sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \left[ \alpha_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \mathbf{E} \cdot \mathbf{v} - \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} (\mathbf{B} \times \mathbf{d}) \cdot \mathbf{v} \right] = \\ \frac{\alpha_l |\mathbf{v}|^2}{1+|\mathbf{v}|^2} \left( -\lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} + \alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l^2} \right) + \\ \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{d}}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}} \left( \lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} - 2\alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l \partial Q_l} \right) + \\ T_l |\mathbf{d}|^2 \frac{\partial^2 f_l}{\partial Q_l^2} + \frac{3+2|\mathbf{v}|^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}} \left( \lambda_l f_l - \alpha_l T_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \right),\end{aligned}$$

В силу нашего предположения два последних равенства должны обращаться в тождества. А это возможно, только, в том случае, когда коэффициенты при следующих множителях:

$$\frac{\mathbf{v}}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}}, \quad \frac{3+2|\mathbf{v}|^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}}, \quad \frac{|\mathbf{v}|^2}{1+|\mathbf{v}|^2},$$

зависящих от аргумента вектор-скорости  $\mathbf{v}$  и свободном члене равны нулю, т. е.

$$\begin{aligned}1: \quad T_l |\mathbf{d}|^2 \frac{\partial^2 f_l}{\partial Q_l^2} - (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = 0, \\ \frac{\mathbf{v}}{\sqrt{1+|\mathbf{v}|^2}}: \quad \frac{\partial f_l}{\partial P_l} \left( \nabla \varphi_l - (\mp) \frac{\hat{e} \alpha_l}{m_l} \mathbf{E} \right) + \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} \left( \nabla \psi_l + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \mathbf{B} \times \mathbf{d} \right) - \\ \left( \lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial Q_l} - 2\alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l \partial Q_l} \right) \mathbf{d} = 0, \\ \frac{3+2|\mathbf{v}|^2}{(1+|\mathbf{v}|^2)^{3/2}}: \quad \lambda_l f_l - \alpha_l T_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} = 0, \\ \frac{|\mathbf{v}|^2}{1+|\mathbf{v}|^2}: \quad -\lambda_l \frac{\partial f_l}{\partial P_l} + \alpha_l T_l \frac{\partial^2 f_l}{\partial P_l^2} = 0,\end{aligned}$$

Отсюда немедленно следуют формулы (2.3) – (2.6) для однозарядных электронов и ионов, соответственно. Что и требовалось доказать.  $\square$

Интегрируя уравнения (2.5), (2.6), которые являются линейными обыкновенными дифференциальными уравнениями (ОДУ), находим

$$f_l(P_l, Q_l) = F_l(Q_l) \exp\left(\frac{\lambda_l}{\alpha_l T_l} P_l\right), \quad (l = e, i). \quad (2.8)$$

Здесь  $F_l(Q_l)$  – пока произвольные функции. Подставляя функции (2.8) в соотношения (2.3), (2.4), получим

$$T_l |\mathbf{d}|^2 F_l'' - (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} (\mathbf{E} \cdot \mathbf{d}) F_l' = 0, \quad (2.9)$$

$$\frac{\lambda_l}{\alpha_l T_l} F_l \left( \nabla \varphi_l - (\mp) \frac{\hat{e} \alpha_l}{m_l} \mathbf{E} \right) + F_l' \left( \nabla \psi_l + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \mathbf{B} \times \mathbf{d} + \lambda_l \mathbf{d} \right) = 0. \quad (2.10)$$

Здесь штрихи означают производные со соответствующим аргументам.

**Лемма 2.** *Если имеют место формулы*

$$\nabla \varphi_l - (\mp) \frac{\hat{e} \alpha_l}{m_l} \mathbf{E} = 0, \quad \nabla \psi_l + (\mp) \frac{\hat{e}}{m_l} \mathbf{B} \times \mathbf{d} + \lambda_l \mathbf{d} = 0, \quad (l = e, i) \quad (2.11)$$

то соотношения (2.10) будут справедливыми при любых  $F_l(Q_l)$ .

*Доказательство.* Справедливость данного утверждения очевидна. Действительно, если выполнены формулы (2.11), то соотношения (2.10) обратятся в тождества при любых функциях  $F_l(Q_l)$ .  $\square$

Легко видеть, что линейные ОДУ (2.9) в зависимости от значений скалярного произведения  $\mathbf{E} \cdot \mathbf{d}$  обладают различными типами решений. Здесь возможны два случая:  $\mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = 0$  и  $\mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = \text{const} \neq 0$ . В данной работе мы рассмотрим, только, случай, когда электрическое поле  $\mathbf{E}$  ортогонально постоянному вектору  $\mathbf{d}$ .

Итак, пусть выполнено условие

$$\mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = 0. \quad (2.12)$$

Интегрируя уравнения (2.9), получим  $F_l(Q_l) = C_{1l} Q_l + C_{2l}$ . При этом (2.8) запишется как  $f_l(P_l, Q_l) = (C_{1l} Q_l + C_{2l}) \exp\left(\frac{\lambda_l}{\alpha_l T_l} P_l\right)$ , где  $C_{1l} \neq 0$ ,  $C_{2l}$  – произвольные постоянные. Без ограничения общности, положим  $C_{1l} = 1$ ,  $C_{2l} = 0$ . С учетом формул (2.2) окончательно получим, что функции распределения для релятивистских уравнений ВФП (1.1) имеют следующий вид

$$f_l(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \psi_l(\mathbf{r})) \exp\left(-\frac{\lambda_l}{T_l} \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} + \frac{\lambda_l}{\alpha_l T_l} \varphi_l(\mathbf{r})\right). \quad (2.13)$$

Из соотношений (2.11) следует, что неизвестные функции  $\varphi_l(\mathbf{r})$ ,  $\psi_l(\mathbf{r})$  связаны с электромагнитными полями  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ ,  $\mathbf{B}(\mathbf{r})$  равенствами

$$\nabla\varphi_e = -\frac{\hat{e}\alpha_e}{m_e}\mathbf{E}, \quad (2.14)$$

$$\nabla\psi_e = \frac{\hat{e}}{m_e}\mathbf{B} \times \mathbf{d} - \lambda_e\mathbf{d}, \quad (2.15)$$

$$\nabla\varphi_i = \frac{\hat{e}\alpha_i}{m_i}\mathbf{E}, \quad (2.16)$$

$$\nabla\psi_i = -\frac{\hat{e}}{m_i}\mathbf{B} \times \mathbf{d} - \lambda_i\mathbf{d}. \quad (2.17)$$

Формулы (2.14), (2.16) приводят к цепочке равенств

$$\mathbf{E} = -\frac{m_e}{\hat{e}\alpha_e}\nabla\varphi_e = \frac{m_i}{\hat{e}\alpha_i}\nabla\varphi_i. \quad (2.18)$$

Отсюда следует, что неизвестные векторы  $\nabla\varphi_e$ ,  $\nabla\varphi_i$  являются линейно зависимыми. Следовательно скалярные функции  $\varphi_e(\mathbf{r})$ ,  $\varphi_i(\mathbf{r})$  будем отыскивать в следующем виде

$$\varphi_e(\mathbf{r}) = \varphi(\mathbf{r}) + c_{1e}, \quad \varphi_i(\mathbf{r}) = A_{ei}\varphi(\mathbf{r}) + c_{1i}, \quad (2.19)$$

где  $A_{ei} = -\frac{\alpha_i}{m_i} \frac{m_e}{\alpha_e}$ ;  $c_{1l}$  — произвольные постоянные, С учетом равенств (2.19) формула для электрического поля  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$  примет окончательно вид

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = -\frac{m_e}{\hat{e}\alpha_e}\nabla\varphi(\mathbf{r}). \quad (2.20)$$

Домножая соотношения (2.15), (2.17) векторно справа на вектор  $\mathbf{d}$ , и учитывая условие  $\mathbf{B} \cdot \mathbf{d} = 0$ , получим

$$\mathbf{B} = -\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\nabla\psi_e \times \mathbf{d} = \frac{m_i}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\nabla\psi_i \times \mathbf{d}, \quad (2.21)$$

Отсюда следует, что неизвестные векторы  $\nabla\psi_e$ ,  $\nabla\psi_i$  также являются линейно зависимыми, поэтому скалярные функции  $\psi_e(\mathbf{r})$ ,  $\psi_i(\mathbf{r})$  будем отыскивать в виде

$$\psi_e(\mathbf{r}) = \psi(\mathbf{r}) + c_{2e}, \quad \psi_i(\mathbf{r}) = m_{ei}\psi(\mathbf{r}) + c_{2i}, \quad (2.22)$$

где  $c_{2l}$  — произвольные постоянные, а параметр  $m_{ei}$  определяется формулой

$$m_{ei} = -\frac{m_e}{m_i}. \quad (2.23)$$

Отсюда, поскольку  $m_e$ ,  $m_i$  – соответственно массы электронов и ионов, имеем  $m_{ei} < 0$ . Окончательно, с учетом равенств (2.21), формула для магнитного поля  $\mathbf{B}(\mathbf{r})$  примет вид

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}) = -\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2} \nabla\psi(\mathbf{r}) \times \mathbf{d}. \quad (2.24)$$

**Замечание 1.** В силу постоянства вектора  $\mathbf{d}$  векторное произведение  $\nabla\psi \times \mathbf{d}$  представимо в виде  $\nabla \times (\psi\mathbf{d})$ . Следовательно вместо формулы (2.24) можно использовать следующее эквивалентное выражение для магнитного поля

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}) = -\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2} \nabla \times (\psi(\mathbf{r})\mathbf{d}).$$

Здесь величина  $-\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\psi(\mathbf{r})\mathbf{d}$  играет роль векторного потенциала магнитного поля.

Так как мы потребовали выполнения условия (2.12), то скалярная функция  $\varphi(\mathbf{r})$  должна удовлетворять условию ортогональности

$$\nabla\varphi \cdot \mathbf{d} = 0. \quad (2.25)$$

Из (2.15) с учетом первой формулы (2.22) следует, что скалярная функция  $\psi(\mathbf{r})$  удовлетворяет соотношению

$$\nabla\psi \cdot \mathbf{d} = -\lambda_e|\mathbf{d}|^2. \quad (2.26)$$

С другой стороны, из (2.17) с учетом второй формулы (2.22), получим

$$\nabla\psi \cdot \mathbf{d} = -\frac{\lambda_i}{m_{ei}}|\mathbf{d}|^2.$$

Поскольку параметр  $m_{ei} < 0$  определяется выражением (2.23) из последних двух формул следует, что коэффициенты дрейфа  $\lambda_e$ ,  $\lambda_i$  связаны соотношением  $m_{ei} = \frac{\lambda_i}{\lambda_e} < 0$ . В дальнейшем, для определенности, будем использовать условие на функцию  $\psi(\mathbf{r})$  вида (2.26).

**Лемма 3.** Если электромагнитные поля  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ ,  $\mathbf{B}(\mathbf{r})$  вида (2.20), (2.24) удовлетворяют системе уравнений Максвелла (1.2)–(1.5) и выполнено условие (2.26), то скалярные функции  $\varphi(\mathbf{r})$ ,  $\psi(\mathbf{r})$  удовлетворяют системе эллиптических уравнений

$$\Delta\varphi(\mathbf{r}) = -\frac{4\pi\hat{e}^2\alpha_e}{m_e} \int_{\mathbb{R}^3} (f_i(\mathbf{r}, \mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r}, \mathbf{v})) d\mathbf{v}, \quad (2.27)$$

$$\Delta\psi(\mathbf{r}) = \frac{4\pi\hat{e}^2}{m_e} \int_{\mathbb{R}^3} \frac{(\mathbf{d} \cdot \mathbf{v})}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} (f_i(\mathbf{r}, \mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r}, \mathbf{v})) d\mathbf{v}. \quad (2.28)$$

*Доказательство.* Подставим электрическое поле  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ , определяемое формулой (2.20), в уравнения Максвелла (1.2), (1.3). В силу равенства  $\nabla \cdot (\nabla \times \mathbf{F}) = 0$ , справедливого для любой вектор-функции  $F(\mathbf{r})$ , уравнение (1.3) выполняется тождественно, а из уравнения (1.2) вытекает

$$-\frac{m_e}{\hat{e}\alpha_e}\Delta\varphi = 4\pi\hat{e}\int_{\mathbb{R}^3}(f_i(\mathbf{r},\mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r},\mathbf{v}))d\mathbf{v}.$$

Отсюда, умножая это соотношение на  $-\frac{\hat{e}\alpha_e}{m_e}$ , получим уравнение (2.27).

Здесь  $\Delta \cdot = \frac{\partial^2}{\partial x^2} \cdot + \frac{\partial^2}{\partial y^2} \cdot + \frac{\partial^2}{\partial z^2} \cdot$  — оператор Лапласа в пространстве переменных  $(x, y, z)$ . Теперь, вектор-функцию магнитного поля  $B(\mathbf{r})$  вида (2.24) подставим в уравнение Максвелла (1.5). Имеем

$$-\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\nabla \cdot (\nabla\psi \times \mathbf{d}) = 0.$$

С учетом свойств оператора  $\nabla$  получим цепочку равенств

$$\nabla \cdot (\nabla\psi \times \mathbf{d}) = \mathbf{d} \cdot (\nabla \times \nabla\psi) - \nabla\psi \cdot \nabla \times \mathbf{d} = \mathbf{d} \cdot (\nabla \times \nabla\psi) = 0.$$

Заметим, что последнее равенство в этой цепочке имеет место в силу формулы  $\nabla \times \nabla\psi = 0$ , справедливой для любой скалярной функции  $\psi(\mathbf{r})$ . Таким образом уравнение (1.5) для данного магнитного поля выполняется тождественно. Из уравнения (1.4) получим

$$-\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\nabla \times (\nabla\psi \times \mathbf{d}) = 4\pi\hat{e}\int_{\mathbb{R}^3}\hat{\mathbf{v}}(f_i(\mathbf{r},\mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r},\mathbf{v}))d\mathbf{v}. \quad (2.29)$$

Распишем левую часть равенства (2.29)

$$\nabla \times (\nabla\psi \times \mathbf{d}) = (\mathbf{d} \cdot \nabla)\nabla\psi - \mathbf{d}\Delta\psi + \nabla\psi(\nabla \cdot \mathbf{d}) - (\nabla\psi \cdot \nabla)\mathbf{d}.$$

Два последних слагаемых в этом соотношении в силу постоянства вектора  $\mathbf{d}$  равны нулю, поэтому формула (2.29) преобразуется к виду

$$-\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}((\mathbf{d} \cdot \nabla)\nabla\psi - \mathbf{d}\Delta\psi) = 4\pi\hat{e}\int_{\mathbb{R}^3}\hat{\mathbf{v}}(f_i(\mathbf{r},\mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r},\mathbf{v}))d\mathbf{v}.$$

Умножим обе части этого равенства скалярно на постоянный вектор  $\mathbf{d}$ ,  $|\mathbf{d}| \neq 0$ , получим

$$-\frac{m_e}{\hat{e}|\mathbf{d}|^2}\mathbf{d} \cdot \nabla(\nabla\psi \cdot \mathbf{d}) + \frac{m_e}{\hat{e}}\Delta\psi = 4\pi\hat{e}\int_{\mathbb{R}^3}(\hat{\mathbf{v}} \cdot \mathbf{d})(f_i(\mathbf{r},\mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r},\mathbf{v}))d\mathbf{v}.$$

Так как скалярное произведение  $\nabla\psi \cdot \mathbf{d}$  по условию (2.26) есть постоянная, то  $\nabla(\nabla\psi \cdot \mathbf{d}) = 0$  и следовательно имеем

$$\frac{m_e}{\hat{e}}\Delta\psi = 4\pi\hat{e}\int_{\mathbb{R}^3}(\hat{\mathbf{v}} \cdot \mathbf{d})(f_i(\mathbf{r},\mathbf{v}) - f_e(\mathbf{r},\mathbf{v}))d\mathbf{v}.$$

Отсюда, с учетом формулы для релятивистской скорости (1.6), окончательно получим уравнение (2.28). Лемма доказана.  $\square$

С учетом формул (2.19), (2.22) функции распределения (2.13) переписутся в следующем виде

$$f_e(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \psi(\mathbf{r})) \times \exp \left( -\frac{\lambda_e}{T_e} \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} + \frac{\lambda_e}{\alpha_e T_e} \varphi(\mathbf{r}) + \frac{\lambda_e c_{1e}}{\alpha_e T_e} \right), \quad (2.30)$$

$$f_i(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + m_{ei} \psi(\mathbf{r})) \times \exp \left( -\frac{\lambda_i}{T_i} \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} + \frac{\lambda_i m_{ei}}{\alpha_e T_i} \varphi(\mathbf{r}) + \frac{\lambda_i c_{1i}}{\alpha_i T_i} \right). \quad (2.31)$$

Здесь, без потери общности, мы положили  $c_{2l} = 0$ , ( $l = e, i$ ). Так как функции распределения определены, то осталось подставить их в правые части уравнений (2.27), (2.28) и вычислить соответствующие интегралы. Прделаем это. Подставив функции распределения (2.30), (2.31) в правые части равенств (2.27), (2.28), можно убедиться, что все сводится к вычислению следующих четырех тройных интегралов:

$$\begin{aligned} \mathbf{I}_1 &= \int_{\mathbb{R}^3} \exp \left\{ -\gamma \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} \right\} d\mathbf{v}, \\ \mathbf{I}_2 &= \int_{\mathbb{R}^3} (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v}) \exp \left\{ -\gamma \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} \right\} d\mathbf{v}, \\ \mathbf{I}_3 &= \int_{\mathbb{R}^3} \frac{(\mathbf{d} \cdot \mathbf{v}) \exp \left\{ -\gamma \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} \right\}}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} d\mathbf{v}, \\ \mathbf{I}_4 &= \int_{\mathbb{R}^3} \frac{(\mathbf{d} \cdot \mathbf{v})^2 \exp \left\{ -\gamma \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2} \right\}}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} d\mathbf{v}, \end{aligned}$$

где для удобства введен параметр  $\gamma \triangleq \left\{ \frac{\lambda_e}{T_e}, \frac{\lambda_i}{T_i} \right\}$ , который является положительным, в силу соотношений между коэффициентами дрейфа и диффузии, т. е.  $\gamma > 0$ . Переходя во всех интегралах к сферическим координатам, после интегрирования получим

$$\mathbf{I}_1 = 4\pi p(\gamma), \quad \mathbf{I}_2 = 0, \quad \mathbf{I}_3 = 0, \quad \mathbf{I}_4 = \frac{4\pi |\mathbf{d}|^2}{3} q(\gamma),$$

где

$$p(\gamma) = K_0(\gamma) + \frac{1 + \gamma}{\gamma} K_1(\gamma),$$

$$q(\gamma) = \frac{1-\gamma}{\gamma} K_0(\gamma) + \frac{\gamma^2 - 2\gamma + 2}{\gamma^2} K_1(\gamma). \quad (2.32)$$

Здесь  $K_0(\gamma)$ ,  $K_1(\gamma)$  – модифицированные функции Бесселя второго рода нулевого и первого порядков, соответственно. При вычислении интегралов мы воспользовались следующими формулами [2]:

$$\int_1^\infty \frac{t^{n+1} e^{-\gamma t}}{\sqrt{t^2 - 1}} dt = (-1)^n \frac{\partial^n}{\partial \gamma^n} K_1(\gamma), \quad \int_1^\infty \frac{e^{-\gamma t}}{\sqrt{t^2 - 1}} dt = K_0(\gamma).$$

Таким образом, с учетом вычисленных интегралов, система уравнений (2.27), (2.28) окончательно запишется в следующем виде:

$$\Delta \varphi(\mathbf{r}) = -M \psi(\mathbf{r}) \left( m_{ei} \omega_i e^{\frac{\gamma_i}{\alpha_e} \varphi(\mathbf{r})} - \omega_e e^{\frac{\gamma_e}{\alpha_e} \varphi(\mathbf{r})} \right), \quad (2.33)$$

$$\Delta \psi(\mathbf{r}) = \frac{M |\mathbf{d}|^2}{3\alpha_e} \left( \theta_i e^{\frac{\gamma_i}{\alpha_e} \varphi(\mathbf{r})} - \theta_e e^{\frac{\gamma_e}{\alpha_e} \varphi(\mathbf{r})} \right), \quad (2.34)$$

где  $M = \frac{16\pi^2 \hat{\epsilon}^2 \alpha_e}{m_e}$ ,  $\gamma_l = \frac{\lambda_l}{T_l}$ ,  $\delta_l = \exp\left(\frac{\gamma_l c_{1l}}{\alpha_l}\right)$ ,  $\omega_l = p(\gamma_l) \delta_l$ ,  $\theta_l = q(\gamma_l) \delta_l$ .

Подводя итоги убедимся, что справедливо

**Утверждение 1.** Пусть функции распределения (2.30), (2.31) и электромагнитные поля  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ ,  $\mathbf{V}(\mathbf{r})$ , определяемые формулами (2.20), (2.24), являются решениями релятивистской системы уравнений ВМ-ФП (1.1)–(1.5), кроме того, массы частиц и коэффициенты дрейфа связаны равенством

$$m_{ei} = -\frac{m_e}{m_i} = \frac{\lambda_i}{\lambda_e}, \quad (2.35)$$

и выполнены соотношения (2.25), (2.26), тогда скалярные функции  $\varphi(\mathbf{r})$ ,  $\psi(\mathbf{r})$  удовлетворяют системе нелинейных эллиптических уравнений (2.33), (2.34).

*Доказательство.* Подставим функции (2.30), (2.31) в уравнения ВФП (1.1). После несложных вычислений и упрощающих преобразований из уравнений для электронов и ионов, соответственно, получим

$$\frac{1}{\alpha_e} \nabla \varphi \cdot \mathbf{d} + \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{d}}{|\mathbf{d}|^2 \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} (\nabla \psi \cdot \mathbf{d} + \lambda_e |\mathbf{d}|^2) = 0, \quad (2.36)$$

$$\left( m_{ei} + \frac{m_e}{m_i} \right) \left( \frac{\nabla \psi \cdot \mathbf{v}}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} + \frac{\lambda_i}{\alpha_e T_i} [\mathbf{v} \cdot \mathbf{d} + m_{ei} \psi] \frac{\nabla \psi \cdot \mathbf{d}}{\sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} \right) +$$

$$\frac{m_e}{m_i \alpha_e} \nabla \varphi \cdot \mathbf{d} - \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{d}}{|\mathbf{d}|^2 \sqrt{1 + |\mathbf{v}|^2}} \left( \frac{m_e}{m_i} \nabla \psi \cdot \mathbf{d} + \lambda_e |\mathbf{d}|^2 \right) = 0. \quad (2.37)$$

Так как по условию скалярные функции  $\varphi(\mathbf{r})$ ,  $\psi(\mathbf{r})$  удовлетворяют соотношениям (2.25), (2.26), а параметры связаны формулой (2.35), то равенства (2.36), (2.37) выполняются тождественно. В силу леммы 3, подставив электромагнитные поля  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ ,  $\mathbf{B}(\mathbf{r})$  определяемые формулами (2.20), (2.24) в уравнения Максвелла (1.2)–(1.5), приходим к системе (2.27), (2.28). Наконец, вычислив интегралы в правых частях (2.27), (2.28) от функций распределения (2.30), (2.31), мы окончательно получим систему нелинейных эллиптических уравнений (2.33), (2.34). Что и требовалось доказать.

□

### Список литературы

1. Семенов Э. И. Об одном семействе стационарных распределений системы уравнений Власова – Максвелла – Фоккера – Планка / Э. И. Семенов, А. В. Синицын // Изв. Иркут. гос. ун-та. Сер. Математика. – 2011. – Т. 4, № 3. – С. 124–131.
2. Прудников А. П. Интегралы и ряды / А. П. Прудников, Ю. А. Брычков, О. И. Маричев. – М.: Наука, 1981. – 631 с.
3. Semenov E. I. New stationary distributions of the Vlasov – Maxwell – Fokker – Planck’s system / E. I. Semenov, A. V. Sinitsyn // Physics Letters A. – 2010. – Vol. 374. – P. 4222–4225.
4. Lyapunov – Schmidt Methods in Nonlinear Analysis and Applications / N. Sidirov, V. Loginov, A. Sinitsyn and M. Falaleev. – Kluwer Academic Publishers, 2002. – 548 p.

---

**E. I. Semenov, A. V. Sinitsyn**

**New family of stationary distributions of the two-particle relativistic equations of Vlasov – Maxwell – Fokker – Planck**

**Abstract.** We find new family distributions and the corresponding electromagnetic fields for the two-particle relativistic system of Vlasov – Maxwell – Fokker – Planck in the stationary case. In this study the original model has been reduced to a system of two nonlinear elliptic equations and two linear partial differential equations of first order.

Семенов Эдуард Иванович, кандидат физико-математических наук, старший научный сотрудник, Институт динамики систем и теории управления СО РАН, 664033, Иркутск, ул. Лермонтова 134, тел.: (3952)453099  
(semenov@icc.ru)

Синицын Александр Владимирович, доктор физико-математических наук, Universidad Nacional de Colombia, Bogota, Colombia  
(avsinitsyn@yahoo.com)

Edward Semenov, Institute for System Dynamics and Control Theory  
SB RAS, 664033, Irkutsk, Lermontov st. 134, Phone: (3952)453099  
(semenov@icc.ru)

Alexander Sinitsyn, Universidad Nacional de Colombia, Bogota, Colombia  
ia (avsinitsyn@yahoo.com)



УДК 517.983

## Интегральные уравнения Вольтерра первого рода с кусочно-непрерывными ядрами в теории моделирования развивающихся систем \*

Е. В. Маркова

*Институт систем энергетики им. Л. А. Мелентьева СО РАН*

Д. Н. Сидоров

*Институт систем энергетики им. Л. А. Мелентьева СО РАН*

*Иркутский государственный университет*

**Аннотация.** Предложен метод построения параметрических семейств непрерывных решений интегральных уравнений Вольтерра первого рода, возникающих в теории развивающихся систем. Ядра уравнений допускают разрывы первого рода. Построено характеристическое алгебраическое уравнение. Аналитически и численно изучается регулярный случай, когда характеристическое уравнение не имеет натуральных корней и решение интегрального уравнения единственное. В нерегулярном случае характеристическое уравнение имеет натуральные корни, а решение рассматриваемого интегрального уравнения содержит произвольные постоянные. Доказаны теоремы существования решений и строится их асимптотика. Теоретические результаты иллюстрируются численными расчетами.

**Ключевые слова:** интегральные уравнения Вольтерра; модель Глушкова; развивающиеся системы; метод шагов; асимптотика; численные методы.

### 1. Введение

Рассмотрим интегральное уравнение Вольтерра I рода

$$\int_0^t K(t, s)x(s)ds = f(t), 0 \leq t \leq T, f(0) = 0. \quad (1.1)$$

\* Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ, грант № 11-08-00109-а. Работа также частично поддержана грантом Минобрнауки РФ, номер государственной регистрации НИР: 01200804682, и Deutscher Akademischer Austauschdienst (DAAD), № A1200665.