



УДК 519.517

Об одном семействе стационарных распределений 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. Для стационарной системы Власова–Максвелла–Фоккера–Планка построено семейство распределений в виде экспоненты, зависящей от одной скалярной функции, посредством которой определяются соответствующие электромагнитные поля. Показано, что для одночастичной функции распределения разрешимость системы ВМФП сводится к одному полулинейному эллиптическому уравнению Лиувилля, для которого приведены точные решения.

Ключевые слова: система Власова–Максвелла–Фоккера–Планка; стационарные решения; уравнение Лиувилля.

1. Введение

Динамика плазмы, состоящей из одного сорта частиц, описывается стационарным уравнением Власова–Фоккера–Планка (ВФП)

$$\mathbf{v} \cdot \frac{\partial f}{\partial \mathbf{r}} + \frac{q}{m} \left(\mathbf{E} + \frac{1}{c} \mathbf{v} \times \mathbf{B} \right) \cdot \frac{\partial f}{\partial \mathbf{v}} = \frac{\partial}{\partial \mathbf{v}} \cdot \left(\lambda \mathbf{v} f + T \frac{\partial f}{\partial \mathbf{v}} \right), \quad (1.1)$$

дополненного уравнениями Максвелла для самосогласованного поля

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = 4\pi q \int_{\mathbb{R}^3} f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v}, \quad (1.2)$$

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

$$\nabla \times \mathbf{B} = \frac{4\pi q}{c} \int_{\mathbb{R}^3} \mathbf{v} f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v}, \quad (1.4)$$

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

Здесь $f \triangleq f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) : \mathbb{R}^6 \rightarrow \mathbb{R}_+ \triangleq (0, +\infty)$ — функция распределения; $\mathbf{r} \triangleq (x, y, z) \in \mathbb{R}^3$, $\mathbf{v} \triangleq (v_x, v_y, v_z) \in \mathbb{R}^3$ — состояние и скорость частиц; $\nabla \equiv \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right)$ — оператор набла; $\mathbf{E}(\mathbf{r}) \triangleq (E_x(\mathbf{r}), E_y(\mathbf{r}), E_z(\mathbf{r}))$, $\mathbf{B}(\mathbf{r}) \triangleq (B_x(\mathbf{r}), B_y(\mathbf{r}), B_z(\mathbf{r}))$ — самосогласованное электрическое и магнитное поле соответственно; $\lambda \in \mathbb{R}_+$ — коэффициент сноса; $T \in \mathbb{R}_+$ — коэффициент диффузии; $q, m > 0$ — заряд и масса частиц соответственно; c — скорость света.

Цель настоящей работы построить аналитические решения стационарной системы Власова–Максвелла–Фоккера–Планка (ВМФП) (1.1) - (1.5). Первые результаты по существованию решений системы ВМФП получены в [1, 2]. Отметим, что близкие задачи для системы Власова–Максвелла рассматривались в цикле работ Рудых–Сидорова–Синицына (см. главу 7 монографии [3] и имеющуюся там библиографию).

Мы будем отыскивать стационарные распределения для уравнения ВФП 1.1 в виде

$$f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) = \exp\{-\alpha|\mathbf{v}|^2 + \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + \varphi(\mathbf{r})\} \quad (1.6)$$

и соответствующие электромагнитные поля $\mathbf{E}(\mathbf{r}), \mathbf{B}(\mathbf{r})$ удовлетворяющие уравнениям Максвелла (1.2) - (1.5). Здесь $\varphi(\mathbf{r}) : \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}$ — функция, которая будет определена позднее, $\mathbf{d} \triangleq (d_x, d_y, d_z) \in \mathbb{R}^3$ — постоянный вектор, $|\mathbf{d}| \neq 0$, $\alpha \in \mathbb{R}_+$.

Отметим, что в работе [4] были найдены другие стационарные распределения для уравнения ВФП (1.1).

2. Основные результаты

Лемма 1. *Если функция распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ вида (1.6) является решением уравнения ВФП (1.1), то имеют место соотношения*

$$\frac{q}{m} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = \frac{\lambda}{2\alpha} |\mathbf{d}|^2, \quad (2.1)$$

$$\nabla \varphi - \frac{2\alpha q}{m} \mathbf{E} + \frac{q}{mc} \mathbf{B} \times \mathbf{d} + \lambda \mathbf{d} = 0, \quad (2.2)$$

$$2\alpha T - \lambda = 0. \quad (2.3)$$

Доказательство. Пусть функция распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ определяемая формулой (1.6) удовлетворяет уравнению ВФП (1.1). Подставляя ее в уравнение (1.1), приходим к равенству

$$\nabla \varphi \cdot \mathbf{v} + \frac{q}{m} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} - \frac{2\alpha q}{m} \mathbf{E} \cdot \mathbf{v} + \frac{q}{mc} (\mathbf{B} \times \mathbf{d}) \cdot \mathbf{v} = 3\lambda + \lambda \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} - 2\alpha \lambda |\mathbf{v}|^2 +$$

$$+ (|\mathbf{d}|^2 - 4\alpha \mathbf{d} \cdot \mathbf{v} + 4\alpha^2 |\mathbf{v}|^2 - 6\alpha) T.$$

Приравнивая в этом соотношении коэффициенты при одинаковых степенях вектор-скорости \mathbf{v} получим следующие формулы

$$1 : \frac{q}{m} \mathbf{E} \cdot \mathbf{d} = 3\lambda + (|\mathbf{d}|^2 - 6\alpha) T, \quad (2.4)$$

$$\mathbf{v} : \nabla\varphi - \frac{2\alpha q}{m} \mathbf{E} + \frac{q}{mc} \mathbf{B} \times \mathbf{d} = (\lambda - 4\alpha T) \mathbf{d}, \quad (2.5)$$

$$|\mathbf{v}|^2 : 2\alpha(2\alpha T - \lambda) = 0.$$

Так как параметр $\alpha > 0$, то из последнего равенства следует формула (2.3), с учетом которой выражения (2.4), (2.5) сводятся к соотношениям (2.1), (2.2). Что и требовалось доказать. \square

Таким образом, если функция распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ имеет вид (1.6), то искомые электромагнитные поля $\mathbf{E}(\mathbf{r})$, $\mathbf{B}(\mathbf{r})$ помимо уравнений Максвелла (1.2)–(1.5) должны удовлетворять соотношениям (2.1), (2.2).

Лемма 2. Если электромагнитные поля $\mathbf{E}(\mathbf{r})$, $\mathbf{B}(\mathbf{r})$ определяются формулами

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = \frac{2\alpha mc^2}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \nabla\varphi + \frac{\lambda m}{2\alpha q} \mathbf{d}, \quad (2.6)$$

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}) = -\frac{mc}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \nabla\varphi \times \mathbf{d} + b_0 \mathbf{d}, \quad b_0 \in \mathbb{R}, \quad (2.7)$$

а скалярная функция $\varphi(\mathbf{r})$ удовлетворяет условию ортогональности

$$\nabla\varphi \cdot \mathbf{d} = 0, \quad (2.8)$$

то при $4\alpha c^2 - |\mathbf{d}|^2 \neq 0$, уравнения (2.1), (2.2) выполняются тождественно.

Доказательство. Подставляя выражения для электромагнитных полей (2.6), (2.7) в уравнения (2.1), (2.2), соответственно, получим

$$\frac{2\alpha c^2}{(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \nabla\varphi \cdot \mathbf{d} + \frac{\lambda}{2\alpha} |\mathbf{d}|^2 = \frac{\lambda}{2\alpha} |\mathbf{d}|^2, \quad (2.9)$$

$$\left(1 - \frac{4\alpha^2 c^2}{4\alpha c^2 - |\mathbf{d}|^2}\right) \nabla\varphi - \frac{1}{4\alpha c^2 - |\mathbf{d}|^2} (\nabla\varphi \times \mathbf{d}) \times \mathbf{d} = 0.$$

Используя свойства двойного векторного произведения последнее соотношение преобразуется к виду

$$\left(1 - \frac{4\alpha^2 c^2}{4\alpha c^2 - |\mathbf{d}|^2}\right) \nabla\varphi - \frac{1}{4\alpha c^2 - |\mathbf{d}|^2} ((\nabla\varphi \cdot \mathbf{d}) \mathbf{d} - |\mathbf{d}|^2 \nabla\varphi) = 0. \quad (2.10)$$

При условии (2.8) равенства (2.9), (2.10) обращаются в тождества. Лемма доказана. \square

Замечание 1. В силу постоянства вектора \mathbf{d} , векторное произведение $\nabla\varphi \times \mathbf{d}$ представимо в виде $\nabla \times (\varphi\mathbf{d})$. Следовательно вместо формулы (2.7) можно использовать следующее выражение для магнитного поля

$$\mathbf{B}(\mathbf{r}) = -\frac{mc}{q(4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2)}\nabla \times (\varphi\mathbf{d}) + b_0\mathbf{d}, \quad b_0 \in \mathbb{R}. \quad (2.7)'$$

Здесь величина $-\frac{mc\varphi(\mathbf{r})}{q(4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2)}\mathbf{d}$ играет роль векторного потенциала магнитного поля.

Лемма 3. Пусть функция распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ определяется формулой (1.6), а электромагнитные поля $\mathbf{E}(\mathbf{r}), \mathbf{B}(\mathbf{r})$ вида (2.6), (2.7) удовлетворяют уравнениям Максвелла (1.2)-(1.5), тогда скалярная функция $\varphi(\mathbf{r})$ является решением полулинейного эллиптического уравнения Пуассона

$$\Delta\varphi = \frac{2q^2}{mc^2} \left(\frac{\pi}{\alpha}\right)^{5/2} \exp\left(\frac{|\mathbf{d}|^2}{4\alpha}\right) (4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2) \exp(\varphi). \quad (2.11)$$

Доказательство. Подставим электрическое поле $E(\mathbf{r})$ определяемого формулой (12) 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) получим

$$\frac{2\alpha mc^2}{q(4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2)}\Delta\varphi = 4\pi q \int_{\mathbb{R}^3} f(\mathbf{r}, \mathbf{v})d\mathbf{v}. \quad (2.12)$$

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) . Соответственно, для магнитного поля $B(\mathbf{r})$ вида (2.7) из уравнения (1.5) имеем

$$-\frac{mc}{q(4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2)}\nabla \cdot (\nabla\varphi \times \mathbf{d}) = 0. \quad (2.13)$$

С учетом свойств оператора ∇ получим цепочку равенств

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

Заметим, что последнее равенство имеет место в силу формулы $\nabla \times \nabla\varphi = 0$, справедливой для любой скалярной функции $\varphi(\mathbf{r})$. Таким образом соотношение (2.13) выполняется тождественно. Из уравнения (1.4) получим

$$-\frac{mc}{q(4\alpha^2c^2 - |\mathbf{d}|^2)}\nabla \times (\nabla\varphi \times \mathbf{d}) = \frac{4\pi q}{c} \int_{\mathbb{R}^3} \mathbf{v}f(\mathbf{r}, \mathbf{v})d\mathbf{v}.$$

Так как $\nabla \times (\nabla \varphi \times \mathbf{d}) = (\mathbf{d} \cdot \nabla) \nabla \varphi - \mathbf{d} \Delta \varphi$, то последнее соотношение преобразуется к виду

$$-\frac{mc}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} ((\mathbf{d} \cdot \nabla) \nabla \varphi - \mathbf{d} \Delta \varphi) = \frac{4\pi q}{c} \int_{\mathbb{R}^3} \mathbf{v} f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v}.$$

Домножая полученное выражение скалярно на постоянный вектор \mathbf{d} , с учетом условия ортогональности (2.8), имеем

$$\frac{mc|\mathbf{d}|^2}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \Delta \varphi = \frac{4\pi q}{c} \int_{\mathbb{R}^3} (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v}) f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v}. \quad (2.14)$$

Осталось вычислить интегралы стоящие в правых частях формул (2.12), (2.14). Поскольку, функция распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ определяется формулой (1.6), то соответственно, находим

$$\begin{aligned} \int_{\mathbb{R}^3} f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v} &\equiv \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) dv_x dv_y dv_z = \frac{\pi^{3/2}}{\alpha^{3/2}} \exp\left(\frac{|\mathbf{d}|^2}{4\alpha}\right) \exp(\varphi), \\ \int_{\mathbb{R}^3} (\mathbf{d} \cdot \mathbf{v}) f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) d\mathbf{v} &\equiv \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} (d_x v_x + d_y v_y + d_z v_z) f(\mathbf{r}, \mathbf{v}) dv_x dv_y dv_z \\ &= \frac{\pi^{3/2} |\mathbf{d}|^2}{2\alpha^{5/2}} \exp\left(\frac{|\mathbf{d}|^2}{4\alpha}\right) \exp(\varphi). \end{aligned}$$

С учетом последних формул, легко показать, что соотношения (2.12), (2.14) сводятся к полулинейному эллиптическому уравнению Лиувилля (2.11). Что и требовалось доказать. \square

Итак, для полного определения функции распределения $f(\mathbf{r}, \mathbf{v})$ и электромагнитных полей $\mathbf{E}(\mathbf{r})$, $\mathbf{B}(\mathbf{r})$, осталось найти скалярную функцию $\varphi(\mathbf{r})$ удовлетворяющую уравнению Лиувилля (2.11) и дополнительному условию ортогональности (2.8).

Соотношение (2.8) есть линейное дифференциальное уравнение в частных производных первого порядка для функции $\varphi(\mathbf{r})$. Оно имеет общее решение вида

$$\varphi(x, y, z) = \varphi(u_i, v_i), \quad i = 1, 2, 3,$$

где

$$\begin{aligned} u_1 &= d_y x - d_x y, & v_1 &= d_z x - d_x z, & (d_x \neq 0), \\ u_2 &= d_z y - d_y z, & v_2 &= d_x y - d_y x, & (d_y \neq 0), \\ u_3 &= d_x z - d_z x, & v_3 &= d_y z - d_z y, & (d_z \neq 0). \end{aligned} \quad (2.15)$$

В дальнейшем, для краткости, будем рассматривать решения $\varphi(\mathbf{r})$ только с переменными ($u_1 \triangleq u, v_1 \triangleq v$), поскольку функции с переменными

(u_2, v_2) и (u_3, v_3) получаются из решения $\varphi(u_1, v_1)$ циклической перестановкой $x \rightarrow y \rightarrow z \leftarrow$. В этом случае оператор Лапласа в уравнении (2.11) в переменных u, v запишется следующим образом:

$$\Delta\varphi \equiv \varphi_{xx} + \varphi_{yy} + \varphi_{zz} = (d_x^2 + d_y^2)\varphi_{uu} + 2d_y d_z \varphi_{uv} + (d_x^2 + d_z^2)\varphi_{vv}.$$

Хорошо известно, что невырожденным преобразованием оператор, стоящий в правой части последнего равенства, можно привести к каноническому виду. Так, если положить

$$\xi = a_1 u + b_1 v, \quad \eta = a_2 u + b_2 v, \quad (2.16)$$

где

$$b_1 = \mp \frac{d_x \sqrt{|\mathbf{d}|^2}}{d_x^2 + d_z^2} a_2 - \frac{d_y d_z}{d_x^2 + d_z^2} a_1, \quad b_2 = \pm \frac{d_x \sqrt{|\mathbf{d}|^2}}{d_x^2 + d_z^2} a_1 - \frac{d_y d_z}{d_x^2 + d_z^2} a_2,$$

и a_1, a_2 произвольные постоянные, не равные одновременно нулю, мы получим

$$(d_x^2 + d_y^2)\varphi_{uu} + 2d_y d_z \varphi_{uv} + (d_x^2 + d_z^2)\varphi_{vv} = \mu(\varphi_{\xi\xi} + \varphi_{\eta\eta}).$$

Здесь

$$\mu = (a_1^2 + a_2^2) \left(1 + \frac{d_y^2}{d_x^2 + d_z^2} \right) d_x^2 \quad \text{или} \quad \mu = (a_1^2 + a_2^2) \frac{|\mathbf{d}|^2}{d_x^2 + d_z^2} d_x^2, \quad (2.17)$$

$\mu > 0$ — это условие обеспечивает невырожденность преобразования (2.16). Таким образом, вместо уравнения (2.11) с дополнительным условием (2.8) все свелось к разрешимости в двумерном координатном пространстве переменных (ξ, η) одного автономного уравнения Лиувилля вида

$$\varphi_{\xi\xi} + \varphi_{\eta\eta} = \gamma \exp(\varphi), \quad \varphi \triangleq \varphi(\xi, \eta), \quad (2.18)$$

где константа γ определяется равенством

$$\gamma = \frac{2q^2}{\mu mc^2} \left(\frac{\pi}{\alpha} \right)^{5/2} \exp \left(\frac{|\mathbf{d}|^2}{4\alpha} \right) (4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2). \quad (2.19)$$

Уравнение (2.18) при $4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2 > 0$ обладает следующими точными решениями [5]

$$\begin{aligned} \varphi_1(\xi, \eta) &= \ln \left(\frac{2}{\gamma} \frac{\theta_\xi^2 + \theta_\eta^2}{\theta^2} \right), & \varphi_2(\xi, \eta) &= \ln \left(\frac{2}{\gamma} \frac{\theta_\xi^2 + \theta_\eta^2}{\text{sh}^2 \theta} \right), \\ \varphi_3(\xi, \eta) &= \ln \left(\frac{2}{\gamma} \frac{\theta_\xi^2 + \theta_\eta^2}{\sin^2 \theta} \right), & \varphi_4(\xi, \eta) &= \ln \left(\frac{2}{\gamma} \frac{\theta_\xi^2 + \theta_\eta^2}{\cos^2 \theta} \right), \end{aligned} \quad (2.20)$$

если $4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2 < 0$, то имеем

$$\varphi_5(\xi, \eta) = \ln \left(-\frac{2}{\gamma} \frac{\theta_\xi^2 + \theta_\eta^2}{\operatorname{ch}^2 \theta} \right). \quad (2.21)$$

Здесь $\theta(\xi, \eta)$ — произвольная гармоническая функция, отличная от постоянной. При этом текущие переменные ξ и η связаны с исходными переменными x, y, z соотношениями

$$\begin{aligned} \xi &= (a_1 d_y + b_1 d_z)x - a_1 d_x y - b_1 d_x z, \\ \eta &= (a_2 d_y + b_2 d_z)x - a_2 d_x y - b_2 d_x z. \end{aligned} \quad (2.22)$$

Все сказанное выше можно резюмировать в виде следующей теоремы

Теорема. *Стационарная система уравнений Власова–Максвелла–Фоккера–Планка (1.1)–(1.5) обладает точным решением вида*

$$f(x, y, z, v_x, v_y, v_z) = \exp\{-\alpha (v_x^2 + v_y^2 + v_z^2) + d_x v_x + d_y v_y + d_z v_z + \varphi(\xi, \eta)\},$$

$$\begin{aligned} \mathbf{E}(x, y, z) &= \frac{2\alpha mc^2}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \left[\left((a_1 d_y + b_1 d_z) \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + (a_2 d_y + b_2 d_z) \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{i} - \right. \\ &\quad \left. - \left(a_1 d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + a_2 d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{j} + \left(b_1 d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + b_2 d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{k} \right] + \frac{\lambda m}{2\alpha q} \mathbf{d}, \\ \mathbf{B}(x, y, z) &= -\frac{mc}{q(4\alpha^2 c^2 - |\mathbf{d}|^2)} \left[\left((b_1 d_y - a_1 d_z) d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + (b_2 d_y - a_2 d_z) d_x \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{i} - \right. \\ &\quad \left. - \left((b_1 d_x^2 + a_1 d_y d_z + b_1 d_z^2) \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + (b_2 d_x^2 + a_2 d_y d_z + b_2 d_z^2) \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{j} + \right. \\ &\quad \left. + \left((a_1 d_x^2 + a_1 d_y^2 + b_1 d_z d_y) \frac{\partial \varphi}{\partial \xi} + (a_2 d_x^2 + a_2 d_y^2 + b_2 d_z d_y) \frac{\partial \varphi}{\partial \eta} \right) \mathbf{k} \right] + b_0 \mathbf{d}, \end{aligned}$$

где $\varphi(\xi, \eta)$ любая из функций (2.20), (2.21), а переменные (ξ, η) определяются формулами (2.22).

Список литературы

1. Семенов Э. И. О новых точных решениях неавтономного уравнения Лиувилля / Э. И. Семенов // Сиб. мат. журн. – 2008. – Т. 49. № 1. – С. 207–217.
2. Dressler K. Steady-states in plasma physics – the Vlasov-Poisson-Fokker-Planck equations / K. Dressler // Math. Methods in the Applied Sciences. – 1990. – Vol. 12. – P. 471.

3. Glassey R. Steady-states of the Vlasov–Poisson–Fokker–Planck system / R. Glassey, J. Schaeffer, Y. Zheng // J. of Math. Anal. and Applications. – 1996. – Vol. 202, N 3. – P. 1058(18).
4. Lyapunov–Schmidt Methods in Nonlinear Analysis and Applications / N. Sidorov, B. Loginov, A. Sinityn and M. Falaleev. – Kluwer Academic Publishers, 2002. – 548 p.
5. Semenov E. I. New stationary distributions of the Vlasov–Maxwell–Fokker–Planck’s system / E. I. Semenov, A. V. Sinityn // Physics Letters A. – 2010. – Vol. 374. – P. 4222–4225.

E. I. Semenov, A. V. Sinityn

On a family of steady-state distributions of the Vlasov-Maxwell-Fokker-Planck system

Abstract. A family of distributions in the form of an exponential, which depends on a scalar function is constructed for the steady-state Vlasov-Maxwell-Fokker-Planck system. Through a scalar function defined relevant electromagnetic field. It is shown that solvability of the VMFP system for one-kind distribution function reduces to semilinear elliptic Liouville equation. We present some exact solutions of the last equation.

Keywords: Vlasov-Maxwell-Fokker-Planck equation, steady state solution, Liouville equation

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
(avsinityn@yahoo.com)

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

Alexander Sinityn, Universidad Nacional de Colombia, Bogota, Colombia
(avsinityn@yahoo.com)