# Огибающая пучка с учетом влияния пространственного заряда

<u>V. Fedorov (mailto:fuodorov1998@gmail.com)</u>, <u>D. Nikiforov (mailto:nikdanila@bk.ru)</u>, <u>A. Petrenko (http://www.inp.nsk.su/~petrenko/</u>), (Novosibirsk, 2019)

Сначала разберем теорию, затем расчитаем огибающую электронного пучка в ЛИУ-5 с помощью Python и Astra, приведем сравнение результатов

#### Уравнения Максвелла

Объемная плотность тока пучка  $\jmath=\rho v$ , где  $\rho$  - объемная плотность заряда,v - скорость пучка. Запишем дифференциальные уравнения Максвелла:

$$abla ec{D} = 4\pi
ho, \ 
abla imes ec{H} = rac{4\piec{\jmath}}{c}, 
abla$$

где  $\vec{D}$  - индукция электрического поля,  $\vec{H}$  - напряженность магнитного поля, с - скорость света. Используем теорему Стокса об интегрировании дифференциальных форм, чтобы получить уравнения Максвелла в интегральной форме:

$$egin{align} \oint ec{D} \overrightarrow{dS} &= 4\pi \int\limits_{V} 
ho dV, \ \oint\limits_{\eth S} ec{H} \overrightarrow{dl} &= rac{4\pi}{c} \int\limits_{S} ec{\jmath} \overrightarrow{dS}. \end{aligned}$$

Найдем  $D_r$  для цилиндрического пучка радиуса a с постоянной плотностью  $ho_0$ :

$$D_r=rac{4\pi}{r}\int\limits_0^r
ho(\xi)\xi d\xi=\left\{ egin{array}{l} 2\pi
ho_0r, r< a, \ rac{2\pi
ho_0a^2}{r}, r> a. \end{array} 
ight.$$

Учитывая, что в вакууме D=E, H=B, E - напряженность электрического поля, B - индукция магнитного поля, и в плоском пространстве в декартовой системе координат  $H_{\alpha}=\beta D_{r}$ , где  $\beta=\dfrac{v}{c}$ , радиальная компонента силы  $F_{r}$  из силы Лоренца  $\vec{F}=e\vec{E}+\dfrac{e}{c}\vec{v}\times\vec{B}$  :

$$F_r=eE_r-rac{ev_zB_lpha}{c}=eE_r(1-rac{v^2}{c^2})=rac{eE_r}{\gamma^2}.$$

Полезно выразить поле через ток  $I=
ho_0 v \pi a^2$ , тогда:

$$E_r = \left\{ egin{array}{l} rac{2Ir}{a^2v}, r < a, \ rac{2I}{rv}, r > a. \end{array} 
ight.$$

#### Уравнения движения

Второй закон Ньютона  $\dot{p}_r = F_r$ , используем параксиальное приближение и считаем  $\gamma = const$ :

$$\gamma m\ddot{r}=rac{eE_{r}}{\gamma^{2}}=rac{2Ie}{\gamma^{2}a^{2}v}r,$$

получилось линейное уравнение, но так как все частицы движутся нужно учесть, что a=a(t). Решение линейного уравнения можно представить как линейное преобразование фазовой плоскости. Так как отрезок на фазовой плоскости при невырожденном линейном преобразовании переходит в отрезок, то его можно охарактеризовать одной точкой. Следовательно, выберем крайнюю точку r=a, которая будет характеризовать крайнюю траекторию:

$$\gamma m\ddot{r}=rac{2Ie}{\gamma^2 av}.$$

Перейдем к дифференцированию по z, учтем, что  $dt=rac{dz}{v}$ , тогда:

$$a'' = \frac{e}{a} \frac{2I}{m\gamma^3 v^3}.$$

Введем характерный альфвеновский ток  $I_a=rac{mc^3}{e}pprox$  17 kA, следовательно:

$$a'' = rac{2I}{I_a(eta\gamma)^3} rac{1}{a}.$$

Учтем внешнюю фокусировку, предполагая суперпозицию полей (верно не всегда, например, в нелинейных средах это не выполняется), получим:

$$a''+k(z)a-rac{2I}{I_a(eta\gamma)^3}rac{1}{a}=0,$$

что напоминает уравнение огибающей:

$$w'' + kw - \frac{1}{w^3} = 0,$$

где  $w=\sqrt{eta}$ .

Уравнения огибающей для эллиптического пучка с распределением Капчинского-Владимирского с внешней фокусировкой линейными полями Распределение Капчинского-Владимирского:

$$f = A\delta(1-rac{eta_x x'^2 + 2lpha_x xx' + \gamma_x x^2}{\epsilon_x} - rac{eta_y y'^2 + 2lpha_y yy' + \gamma_y y^2}{\epsilon_y}),$$

где А - инвариант Куранта-Снайдера. Полуоси эллипса:

$$a=\sqrt{\epsilon_xeta_x}, b=\sqrt{\epsilon_yeta_y}.$$

Поле получается линейно внутри заряженного эллиптического цилиндра:

$$E_x = rac{4I}{arvarphi}rac{x}{a(a+b)}, \ E_y = rac{4I}{arvarphi}rac{y}{b(a+b)}.$$

Проверим, что  $abla ec{E} = 4\pi 
ho$  :

$$abla ec{E} = rac{I = 
ho arphi \pi ab,}{\pi (a+b)ab} = rac{4I}{\pi ab} = 4\pi 
ho.$$

Так как поля линейные, они добавятся к полям фокусирующей линзы. Подставим в уравнение огибающей  $a=\sqrt{\epsilon}_x w_x, b=\sqrt{\epsilon}_y w_y$  :

$$a''+k_{xt}a-rac{\epsilon_x^2}{a^3}=0,$$

где  $k_{xt}=k_x+k_{xsc}$  - полная жесткость,  $k_x$  - жесткость линзы, а  $k_{xsc}=rac{4I}{I_a(eta\gamma)^3}rac{1}{a(a+b)}$ . В итоге

получаем систему уравнений, связанных через пространственный заряд:

$$\left\{ egin{aligned} a'' + k_x a - rac{4I}{I_a(eta\gamma)^3} rac{1}{(a+b)} - rac{\epsilon_x^2}{a^3} = 0, \ b'' + k_y b - rac{4I}{I_a(eta\gamma)^3} rac{1}{(a+b)} - rac{\epsilon_y^2}{b^3} = 0. \end{aligned} 
ight.$$

# Количественный критерий применимости приближения ламинарности течения

Данная система уравнений позволяет учесть 2 эффекта, мешающих сфокусировать пучок в точку - конечность эммитанса и пространственный заряд. Работают члены одинаково, поэтому можно сравнить эти величины. Когда ток I малый - слабое отталкивание, если ток I большой - сильное отталкивание, следовательно, эммитанс можно откинуть и считать течение ламинарным. Очевидно, количественный критерий применимости ламинарности течения выглядит так:

$$\sqrt{\frac{2I}{I_a(\beta\gamma)^3}} \gg \sqrt{\frac{\epsilon}{\beta}}.$$

Видно, что пространственный заряд влияет на огибающую больше там, где  $\beta$ -функция больше, а в вблизи фокуса влиянием пространственного заряда можно пренебречь.

# Теорема Буша

В качестве дополнения к выводу уравнения огибающей пучка докажем важную вспомогательную теорему, которая называется теоремой Буша. Она связывает угловую скорость заряженной частицы, движущейся в аксиально-симметричном магнитном поле, с магнитным потоком, охваченным окружностью с центром на оси и проходящим через точку, в которой расположена частица.

Рассмотрим заряд q, движущийся в магнитном поле  $\vec{B}=(B_r,0,B_z)$ . Приравняем  $\theta$  -составляющую силы Лоренца к производной момента импульса по времени, деленной на r:

$$F_{ heta} = -q(\ddot{r}B_z - \dot{z}B_r) = rac{d}{rdt}(\gamma m r^2 \dot{ heta}).$$

Поток, пронизывающий площадь, охваченную окружностью радиуса r, центр которой расположен на оси, а сама она проходит через точку, в которой расположен заряд, записывается в виде

$$\psi=\int\limits_0^r 2\pi r B_z dr$$
. Когда частица перемещается на  $\overrightarrow{dl}=(dr,dz)$ , скорость изменения потока,

охваченного этой окружностью, можно найти из второго уравнения Максвелла  $abla \vec{B} = 0$ . Таким образом,

$$\dot{\psi}=2\pi r(-B_r\dot{z}+B_z\dot{r}).$$

После интегрирования по времени из приведенных уравнений получаем следующее выражение:

$$\dot{ heta}=(-rac{q}{2\pi\gamma mr^2})(\psi-\psi_0).$$

### Уравнение параксиального луча

Здесь мы запишем уравнение параксиального луча в виде, соответсвующем системе с аксиальнорй симметрией при принятых ранее допущениях. Чтобы вывести уравнение параксиального луча, приравняем силу радиального ускорения силам электрическим и магнитным со стороны внешних полей. Нужно помнить, что величина  $\gamma = \gamma(t)$ .

$$rac{d}{dt}(\gamma m \dot{r}) - \gamma m r (\dot{ heta})^2 = q (E_r + r \dot{ heta} B_z).$$

Применим теорему Буша и независимость  $B_z$  от r:

$$-\dot{ heta}=rac{q}{2\gamma m}(B_z-rac{\psi_0}{\pi r}).$$

Исключим  $\dot{ heta}$  и подставим  $\dot{\gamma} pprox rac{eta q E_z}{mc}$  :

$$\ddot{r} + rac{eta q E_z}{\gamma m c} \dot{r} + rac{q^2 B_z^2}{4 \gamma^2 m^2} r - rac{q^2 \psi_0^2}{4 \pi^2 \gamma^2 m^2} (rac{1}{r^3}) - rac{q E_r}{\gamma m} = 0.$$

# Уравнение огибающей для круглого и эллиптического пучка

Учитывая, что:

$$\dot{r}=eta c r', \ \ddot{r}=r''(\dot{z})^2+r'\ddot{z}pprox r''eta^2c^2+r'eta'eta c^2.$$

А также, если в области пучка нет никаких зарядов, то, разлагая в ряд Тейлора в окрестности оси и оставляя только первый член, с учетом

$$\nabla \vec{E} = 0$$

получаем

$$E_r = -0.5rE_z^\prime \approx -0.5r\gamma^{\prime\prime}mc^2/q$$
.

Тогда окончательно можем записать уравнение огибающей для круглого пучка радиуса r с распределением Капчинского-Владимирского с внешней фокусировкой линейными полями:

$$r''+rac{1}{eta^2\gamma}\gamma'r'+rac{1}{2eta^2\gamma}\gamma''r+kr-rac{2I}{I_a(eta\gamma)^3}rac{1}{r}-rac{\epsilon^2}{r^3}=0;$$

и для эллиптического пучка:

$$\left\{ egin{aligned} a'' + rac{1}{eta^2 \gamma} \gamma' a' + rac{1}{2eta^2 \gamma} \gamma'' a + k_x a - rac{4I}{I_a (eta \gamma)^3} rac{1}{(a+b)} - rac{\epsilon_x^2}{a^3} = 0, \ b'' + rac{1}{eta^2 \gamma} \gamma' b' + rac{1}{2eta^2 \gamma} \gamma'' b + k_y b - rac{4I}{I_a (eta \gamma)^3} rac{1}{(a+b)} - rac{\epsilon_y^2}{b^3} = 0. \end{aligned} 
ight.$$

#### Магнитные линзы

Фокусирующими элементами могут являться: соленоиды и магнитные квадрупольные линзы.

#### Соленоиды

 $k_x = k_y = k_s$  - жесткость соленоида:

$$k_s = \left(rac{eB_z}{2m_eceta\gamma}
ight)^2 = \left(rac{eB_z}{2eta\gamma\cdot 0.511\cdot 10^6e\cdot \mathrm{volt}/c}
ight)^2 = \left(rac{cB_z[\mathrm{T}]}{2eta\gamma\cdot 0.511\cdot 10^6\cdot \mathrm{volt}}
ight)^2.$$

### Квадруполи

$$k_q=rac{eG}{pc}$$
 - жесткость квадруполя, где  $G=rac{\partial B_x}{\partial y}=rac{\partial B_y}{\partial x}$  - градиент магнитного поля, причем  $k_x=k_q, k_y=-k_q.$  
$$k_q=\left(rac{eG}{m_e c eta \gamma}
ight)=\left(rac{eG}{eta \gamma \cdot 0.511 \cdot 10^6 e \cdot {
m volt}/c}
ight)=\left(rac{cG}{eta \gamma \cdot 0.511 \cdot 10^6 \cdot {
m volt}}
ight).$$

# Продольная динамика пучка

Уравнение на продольную динамику пучка можно решить независимо от уравнения на огибающую, чтобы в уравнении на огибающую уже использовать готовую функцию энергии пучка от z. Считая, что скорость электрона достаточно близка к скорости света и следовательно его продольная координата  $z \approx ct$ , а импульс  $p_z \approx \gamma mc$ 

$$rac{d\gamma}{dz}pproxrac{eE_z}{mc^2},$$

Тогда достаточно один раз проинтегрировать функцию  $E_z(z)$ :

# Решение уравнения огибающей для эллиптического пучка с фокусирующими элементами

Уравнение огибающей для эллиптического пучка с полуосями a,b с распределением Капчинского-Владимирского с внешней фокусировкой линейными полями:

$$\left\{ egin{aligned} a'' + rac{1}{eta^2 \gamma} \gamma' a' + rac{1}{2eta^2 \gamma} \gamma'' a + k_q a - rac{2P}{(a+b)} - rac{\epsilon_x^2}{a^3} = 0, \ b'' + rac{1}{eta^2 \gamma} \gamma' b' + rac{1}{2eta^2 \gamma} \gamma'' b - k_q b - rac{2P}{(a+b)} - rac{\epsilon_y^2}{b^3} = 0. \end{aligned} 
ight.$$

Пусть 
$$x=\dfrac{da}{dz},y=\dfrac{db}{dz},\dfrac{d\gamma}{dz}\approx\dfrac{eE_z}{mc^2},k=\dfrac{1}{R}$$
— кривизна, тогда 
$$\begin{cases} \dfrac{dx}{dz}=-\dfrac{1}{\beta^2\gamma}\gamma'a'-\dfrac{1}{2\beta^2\gamma}\gamma''a-k_qa+\dfrac{2P}{(a+b)}+\dfrac{\epsilon_x^2}{a^3}\\ \dfrac{da}{dz}=x\\ \dfrac{dy}{dz}=-\dfrac{1}{\beta^2\gamma}\gamma'b'-\dfrac{1}{2\beta^2\gamma}\gamma''b+k_qb+\dfrac{2P}{(a+b)}+\dfrac{\epsilon_x^2}{b^3}\\ \dfrac{db}{dz}=y \end{cases}$$

Пусть 
$$ec{X} = egin{bmatrix} x \\ a \\ y \\ b \end{bmatrix}$$
 , теперь составим дифференциальное уравнение  $X' = F(X)$  .

# Уравнение траектории для одной частицы

Векторный потенциал в соленоиде имеет только одну компоненту и легко выражается через  $B_z(z)$ :

$$A_{\phi}(z,r) = \sum_{0}^{inf} rac{(-1)^n}{n!(n+1)!} B_z^{2n} (rac{r}{2})^{2n+1/2}.$$

Следовательно Лагранжиан в цилиндрической системе координат имеет вид:

$$L = -mc^2(1-eta^2)^{1/2} + rac{e}{c}A_{\phi}r\dot{\phi}.$$

Из аксиальной симметрии следует существование интеграла движения:

$$P_{\phi}=\gamma mr^{2}\dot{\phi}+rac{e}{c}rA_{\phi}=\gamma mr^{2}\dot{\phi}_{0}.$$

Продифференцировав по z получим:

$$\phi' - \phi'_0 = -rac{e}{pc}rac{A_\phi}{r}.$$

И в параксиальном приближении:

$$\phi'-\phi'_0=-rac{e}{pc}B_z(z).$$

Откуда:

$$\delta\phi=-\intrac{e}{2pc}B_z(z)dz.$$

Тогда и уравнения траектории в приведенных координатах выглядят так:

$$\left\{egin{aligned} & ilde{x}''+rac{1}{eta^2\gamma}\gamma' ilde{x}'+rac{1}{2eta^2\gamma}\gamma'' ilde{x}+k_s ilde{x}=0,\ & ilde{y}''+rac{1}{eta^2\gamma}\gamma' ilde{y}'+rac{1}{2eta^2\gamma}\gamma'' ilde{y}+k_s ilde{y}=0, \end{aligned}
ight.$$

## Литература

- 1. Дж. Лоусон <u>"Физика пучков заряженных частиц" (https://www.studmed.ru/louson-dzh-fizika-puchkov-zaryazhennyh-chastic 7a5ae1fcef4.html)</u>
- 2. H.A. Винокуров <u>"Лекции по электронной оптике для ускорительных физиков"</u> (http://accel.inp.nsk.su/refs/Elopt24.pdf)
- 3. А.А. Жоленц <u>"О компенсации влияния поля соленоида квадрупольными линзами" (http://www.inp.nsk.su/images/preprint/1981\_080.pdf)</u>

#### In [ ]: