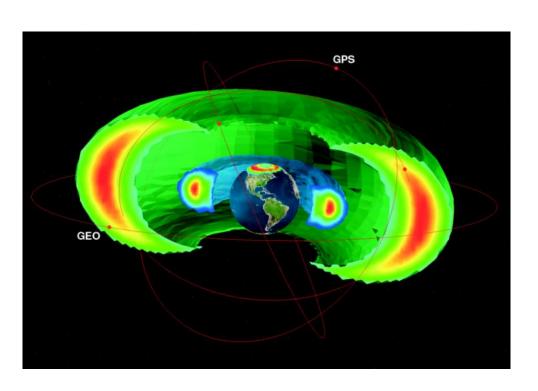
НЕЛИНЕЙНОЕ УСКОРЕНИЕ ЭЛЕКТРОНОВ НАКЛОННЫМИ СВИСТОВЫМИ ВОЛНАМИ: КРИТИЧЕСКОЕ ЗНАЧЕНИЕ АМПЛИТУДЫ ВОЛНЫ

А.В. Артемьев, А.А. Васильев





Space Research Institute Russian Academy of Science

Взаимодействие волна-частца

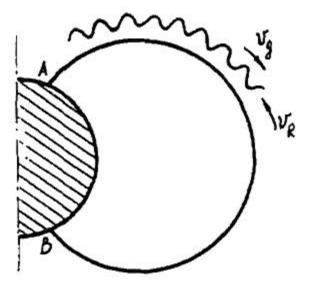
Условия резонанса

$$\omega - k_{\parallel} v_{\parallel} = n \omega_c / \gamma$$

$$\omega_c > \omega \gamma$$

n=-1 $k_{II}v_{II}<0$

$$\omega = -kv_{\parallel} - \omega_c / \gamma$$



Karpman et al. 1974

Вблизи резонанса уравнения движения частицы могут быть переписаны в виде уравнения для нелинейного математического маятника с крутящим моментом

$$\frac{\mathrm{d}\xi}{\mathrm{d}t} = \xi$$

нелинейность

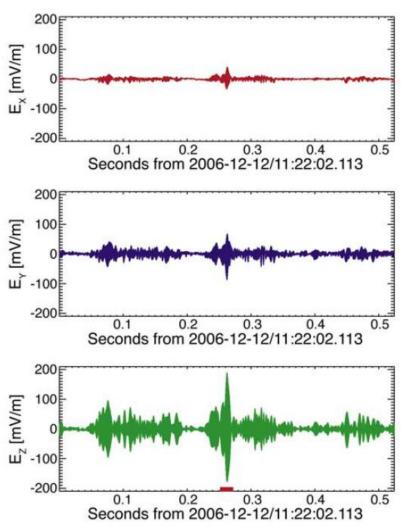
D. Nunn, 1971, V.I. Karpman,, 1975

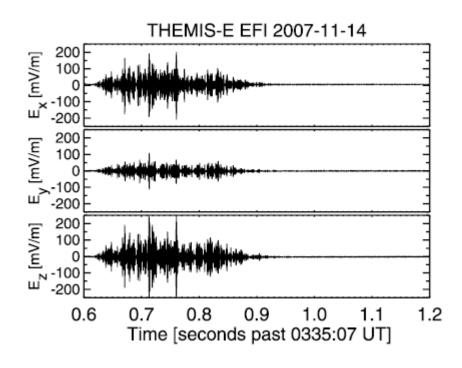
неоднородность

$$\frac{\mathrm{d}\xi}{\mathrm{d}t} = -\left[-\frac{1}{2\tau^2}\cos 2\xi + \alpha\right]$$

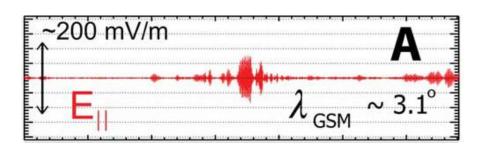
Наблюдения вистлерных волн большой амплитуды

Cattel et al. 2008 GRL





Cully et al. 2008 GRL



Wilson et al. 2011 GRL

Уравнения движения электрона

Эффективное распределение амплитуды волны

$$\phi = \phi_0 + \int_0^z k_{\parallel}(z')dz' + k_{\perp}x - \omega t$$

$$H = m_e c^2 \gamma - e \Phi_0 u(z) \sin \phi$$

$$\gamma = \sqrt{1 + \frac{p_x^2 + p_z^2}{(m_e c)^2} + \left(\frac{e}{c^2 m} x B(z)\right)^2}$$

小

n=0, резонанс Ландау n=-1, циклотронный резонанс

$$H = \gamma - \varepsilon u(z) \sum J_n(\eta) \sin \phi_n$$

$$\gamma = \sqrt{1 + p_z^2 + 2I_x \chi b(z)}$$

$$\phi_n = \phi_{0n} + \int k_{\parallel}(z')dz' + n\theta - \omega t$$

Магнитный момен

$$I_{x} = \frac{1}{2\pi} \oint p_{x} dx$$

Условия резонанса

$$\eta = k_{\perp} \sqrt{2I_x/\chi b(z)}$$

$$\omega - k_{\parallel}(z)v_z = -n\frac{\chi b(z)}{\gamma}$$

Система вблизи резонанса

$$H_{\phi} = \frac{1}{2} \frac{k_{\parallel}^{2}}{\gamma_{R}^{2} \gamma} P^{2} + D(z) \phi - \varepsilon u_{0} \sin \phi, \qquad P = \gamma \gamma_{R}^{2} \dot{\phi} / k_{\parallel}^{2}$$

$$v_{R}(z) = \omega / k_{\parallel}(z) \qquad \gamma_{R} = 1 / \sqrt{1 - v_{R}^{2}}$$

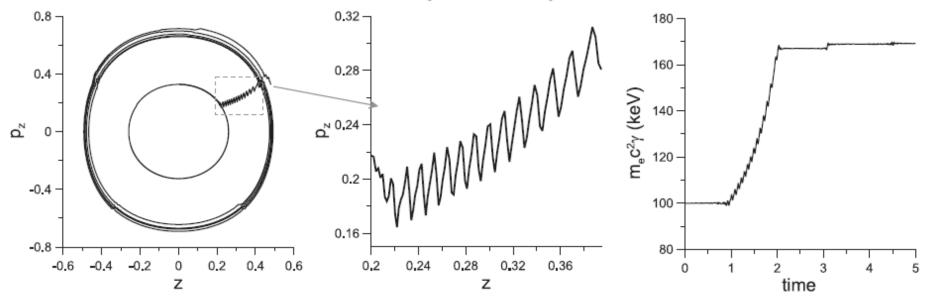
$$\gamma_{R} = 1 / \sqrt{1 - v_{R}^{2}}$$

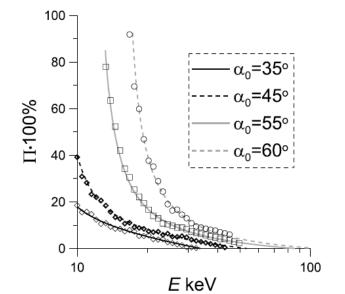
$$\gamma = \gamma_{R} \sqrt{1 + \xi b}$$

$$A = \varepsilon u_{0} / D = 1 \qquad A = \varepsilon u_{0} / D > 1$$

Захваты

L=4.5, 100 keV, E_0 =100 mV/m, α_0 =60°





вероятность захвата

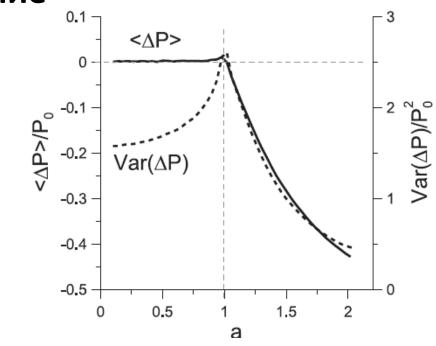
$$\Pi = \frac{\sqrt{\varepsilon}}{4\pi\omega_{pe}k_{\parallel}D} \frac{\partial S}{\partial z}$$

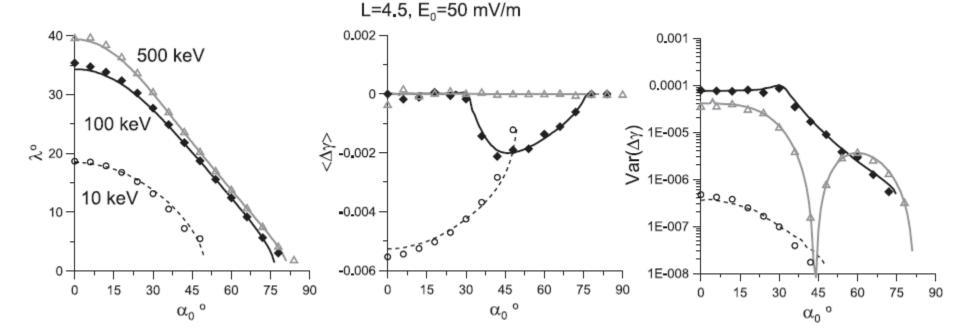
Рассеяние

$$H_{\phi} = \frac{1}{2} \frac{k_{\parallel}^2}{\gamma_{P}^2 \gamma} P^2 + D(z) \phi - \varepsilon u_0 \sin \phi,$$

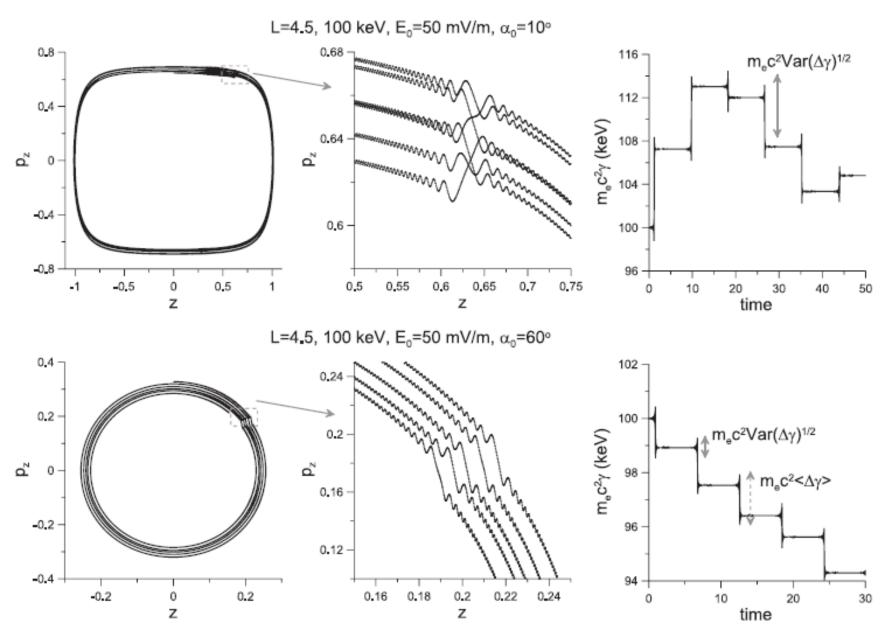
$$a = \varepsilon u_0/D$$

$$\Delta P = \varepsilon u_0 \sqrt{\frac{2\gamma \gamma_R}{k_{||}^2 D}} f(\theta, a)$$





Примеры траекторий

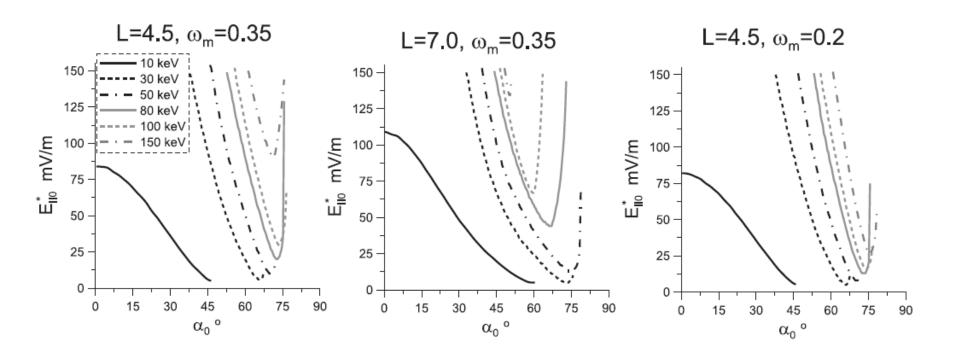


Критическая амплитуда волн

$$\Delta E_{scat} = m_e c^2 (1 - \Pi) \sqrt{\langle \Delta \gamma \rangle^2 + \text{Var}(\Delta \gamma)}$$

$$\Delta E_{trap} = m_e c^2 \Pi \Delta \gamma_{trap},$$

$\Delta E_{trap} > \Delta E_{scat}$ for $E > E^*$



Выводы:

- Для наблюдаемых значений амплитуд волн и распределений волнового поля вдоль силовых линий магнитного поля получены выражения, описывающие характеристики захвата и рассеяния электронов свистовыми волнами, распространяющимися под большим углом к внешнему полю.
- Сопоставлены вариации энергии частиц за счёт захватов и рассеяния
- Для электронов с энергиями <150-200 кэВ всегда есть диапазон экваториальных питч-углов, для которых захваты оказываются важнее рассеяния.
- Рассеяние электронов на высокоамплитудных волнах носит не диффузионный характер из-за ненулевых средних скачков энергии и питч-угла.