

О НЕЛИНЕЙНОМ ВЗАИМОДЕЙСТВИИ ИОННО-ЦИКЛОТРОННЫХ ВОЛН В МАГНИТОСФЕРЕ

М. Б. Гохберг, О. А. Пономелов, С. Перро,
Н. Верлин, К. Вильдари

Экспериментально обнаружено и изучено нелинейное взаимодействие ионно-циклотронных волн в магнитосфере, которое проявляется в периодическом обмене энергии между волнами.

В последнее время в ряде работ [1 – 4] большое внимание уделялось изучению нелинейных явлений при распространении монохроматических ОНЧ и УНЧ волн в магнитосфере. В частности было показано [1, 3], что нарастание таких волн в неустойчивой магнитосферной плазме может сопровождаться рождением сателлитов, сдвинутых по частоте относительно частоты основной волны на величину Δf , порядка характерного периода осцилляций скорости резонансных частиц.

Целью настоящей работы является экспериментальное изучение нелинейного взаимодействия сателлитов с исходной волной при распространении УНЧ колебаний типа "жемчужин" в магнитосфере. Последние представляют собой пакеты ионно-циклотронных волн герцового диапазона, усиливающиеся в экваториальной области магнитосферы и проходящие много раз вдоль силовой линии геомагнитного поля, отражаясь от сопряженных ионосфер.

Наземные наблюдения колебаний, полученные с помощью вариационных магнитометров, подвергались спектрально-временному анализу на ЭВМ с помощью узкополосных математических фильтров

$$u(t) = \int_{-\infty}^{\infty} S(\omega) \exp \left\{ -\alpha \left(\frac{\omega - \omega_k}{\omega_k} \right)^2 + i\omega t \right\} d\omega. \quad (1)$$

Здесь $S(\omega)$ – спектр рассматриваемого сигнала, ω_k – центральная частота фильтра, α – крутизна фильтра. Крутизна фильтра выбира-

лась из расчета, чтобы при отходе от центральной частоты фильтра на величину $\Delta f = 0,02$ мк амплитуда сигнала уменьшалась в "е" раз. Такой анализ позволяет отделить спутник от исходной волны и проследить одновременное изменение амплитуды огибающей двух волн с разрешением по времени $\Delta t \approx 50$ сек.

Как правило, рождение спутников принимает лавинообразный характер (каждый последующий спутник становится источником рождения других спутников). Для того, чтобы четко выделить процесс взаимодействия спутника с основной волной, отбирались временные интервалы, где присутствуют только две волны.

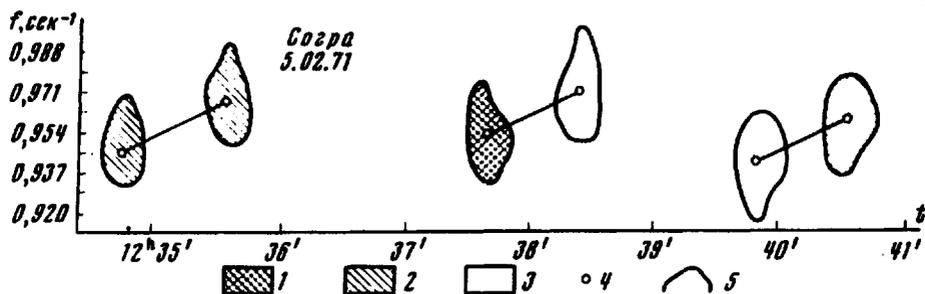


Рис. 1. Спектрально-временной анализ серии "жемчужин": 1 - $H_{max}^2 / f > 25$ м γ^2 сек, 2 - $H_{max}^2 / f > 10$ м γ^2 сек, 3 - $H_{max}^2 / f > 3$ м γ^2 сек, 4 - максимальная амплитуда сигнала H_{max} , 5 - изолиния амплитуды сигнала на уровне $H = H_{max} e^{-1/2}$

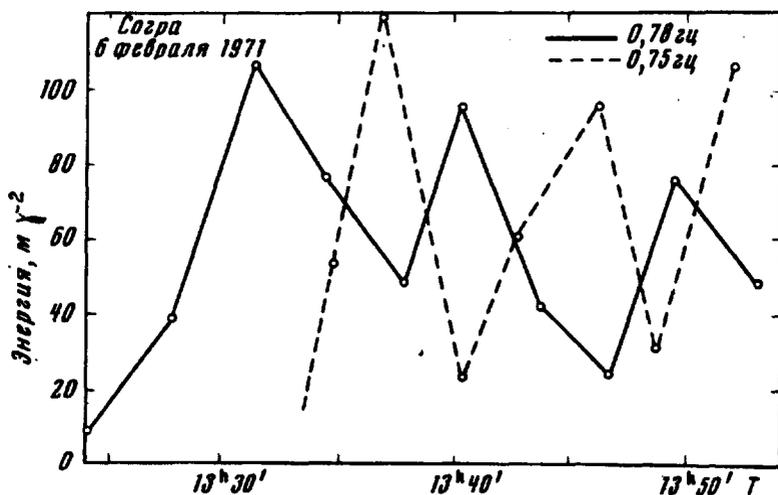


Рис. 2. График изменения во времени амплитуды спутника и основной волны ($\Delta f = 0,03$ мк)

Результаты обработки на ЭВМ представляют изменение во времени огибающей сигнала $u(t)$ на каждой из фильтрованных частот. На рис. 1 представлен такой типичный пример спектрально-временного анализа серии "жемчужин", на котором видны пакеты альвеновских

волн, последовательно приходящие в одну из сопряженных точек с периодом повторения $T = 150$ сек. Степень почернения характеризует относительную величину максимальной амплитуды сигнала.

На рис. 2 приведен график изменения во времени максимальной амплитуды пакета для основной волны $f_0 = 0,78$ μ (сплошная линия) и спутника $f_s = 0,75$ μ (пунктирная линия). Из рис. 2 видно, что после того, как основная волна доросла до достаточно большой амплитуды, появляется спутник. При этом амплитуда основной волны падает. Последнее связано с тем, что при нарастании спутник забирает энергию у основной волны. Дальнейшая эволюция представляет собой последовательный процесс обмена энергии между основной волной и спутником с характерным периодом τ (для рассматриваемого случая $\tau = (2+3) T$).

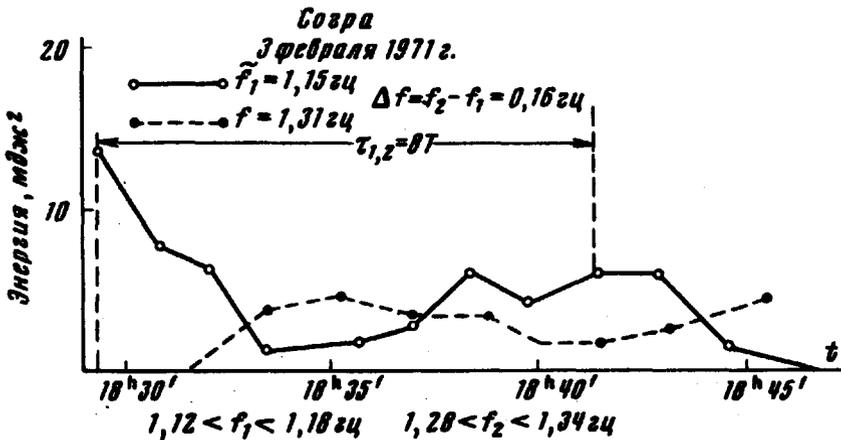


Рис. 6. График изменения во времени амплитуды спутника и основной волны ($\Delta f = 0,16$ μ).

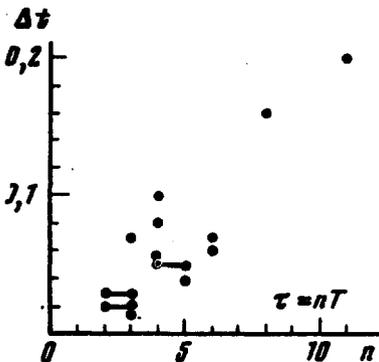


Рис. 4. График зависимости характерного периода обмена энергией между спутниками и основной волной от сдвига частоты Δf между ними

Всего проанализировано 15 случаев, где обнаружен указанный выше эффект периодического обмена энергией между двумя волнами. Анализ показал, что в то время, как при небольшом сдвиге по частоте $\Delta f_s = 0,02$ μ спутника от основной волны обмен энергией идет достаточно быстро $\tau = (2+3) T$, при больших сдвигах $\Delta f_s = 0,16$ μ обмен энергией происходит медленно $\tau = 8 T$ (рис. 6). Зависимость характерного периода обмена энергии τ от сдвига частоты Δf_s для исследуемых в работе

случаев приведена на рис. 4. Видна тенденция возрастания периода с увеличением Δf_s .

Описанная выше ситуация качественно напоминает поведение системы двух связанных осцилляторов. При малых расстройках (это соответствует сильной связи) обмен энергией происходит достаточно быстро и наоборот.

Следует отметить, что для количественного описания указанного эффекта необходимо построение очень сложной численной модели.

Институт физики Земли
им. О.Ю.Шмидта

Поступила в редакцию
18 сентября 1973 г.

Академии наук СССР

Литература

- [1] Н.И.Будько, В.И.Карпман, О. А.Похотелов. Письма в ЖЭТФ, 14, 469, 1971. '
 - [2] М.Б.Гохберг, В.И.Карпман, О.А.Похотелов. ДАН СССР, 204, 4, 848, 1972. '
 - [3] N.I.Bud'ko, V.I.Karpman, O.A.Pokhotelov. Cosmic Electrodynamics, 3, 147, 1972. '
 - [4] N.Wehrlin, R.Gendrin, A.Roux, R.Welti. J.Geophys. Rev., 78, 543, 1973.
-