Доплеровские спектры сигналов, рассеянных морской поверхностью при настильных углах зондирования (результаты натурного эксперимента)

М.Г. Булатов, М.Д. Раев, Е.И. Скворцов

Институт космических исследований РАН 117977, Москва, Профсоюзная ул. 84/32. Факс: 7-095-333-10-56, Тел.: 7-095-333-35-33. E-mail: mbulatov@mx.iki.rssi.ru

ПРОЕКТ, в рамках которого выполнена настоящая работа: «МИКРОВОЛНОВЫЕ ИССЛЕДОВАНИЯ НЕЛИНЕЙНОЙ ДИНАМИКИ ПОВЕРХНОСТНЫХ ВОЛН».

 На основе данных когерентных двухполяризационных измерений планируется:

А) исследование распределения фазовых и групповых скоростей нелинейных поверхностных волн,

Б) исследование возможности детектирования таких эффектов, как модуляционная неустойчивость цуга волн, «переброс» фазы, «слияние» хребтов волн и др. эффектов.

Параметры скаттерометра

Parameter	Unit	Value
Transmission frequency	GHz	38.7
Transmission Power	w	0.5
Polarization		HH, VV
Antenna beam width	o	6
Receiver sensitivity	dB/W	-130
Operation Mode		cw



Параметры выходного сигнала и цифровой обработки

Центральная частота	2500 Гц		
Полоса частот выходного фильтра	(1000 – 4000) Гц		
Частота опроса АЦП	10000Гц		
Разрядность АЦП	10 (4096 уровней)		
Разрешение выходного спектра	0.4 Гц		

Сигналы скаттерометра после преобразования в АЦП (VV,НН) и сигнал управления переключателем поляризаций







ПАРАМЕТРЫ РАДИОЛОКАТОРА

Частота Мощность Длительность импульса Частота повторения Ширина диаграммы направленности Число стробов дальности Поляризация: Угол зондирования 9800 МГц 6 кВт 50нс 2000 Гц 10 х 220 256 НН и VV 88.8 град Радиоизобржение морской поверхности и его пространственночастотный спектр



Волнограммы и спектры возвышений морской поверхности



Допплеровские спектры при различных углах скольжения

(сплошная линия –VV, пунктир – HH)



Изменение формы спектра во времени (интервал между спектрами 5 с, последовательность: черный, синий, голубой, красный)



Особенности экспериментальных данных

- Доплеровские спектры при угле скольжения 5⁰ имеют два максимума, когда волнение достаточно развито и высоты волн достигли определенного значения В этих же условиях при углах скольжения, больших 10⁰, спектры имеют один максимум.
 - Пространственно-частотный спектр радиоизображения, совпадающий по времени с двухмодовым Доплеровским спектром, содержит линии высших гармоник и групповых скоростей.
 - Спектральные плотности в области низкочастотного и высокочастотного пиков ($G_1(f) u G_2(f)$), полученные на вертикальной и горизонтальной поляризациях, удовлетворяют следующим соотношениям:

на вертикальной поляризации $G_1(f) > G_2(f)$, на горизонтальной поляризации $G_1(f) < G_2(f)$

 \checkmark

- Характерные периоды временных флуктуаций (почти периодических) центральной частоты одномодовых Доплеровских спектров близки значениям периодов энергонесущих волн
- Характерные временные интервалы флуктуаций (случайные выбросы) центральной частоты двухмодовых Доплеровских спектров близки значениям периода огибающей волновых пакетов.

Двухмасштабная модель

(*V. Zavarotny and A. Voronovich*, **Two-scale Model and Ocean Radar Doppler Spectra at Moderate- and Low-Grazing Angles** //IEEE Trans. of AP./ v46, 1, 1998.)

$$\boldsymbol{h}(\vec{p},t) = \boldsymbol{h}_1(\vec{p},t) + \boldsymbol{h}_2(\vec{p},t) \quad (1)$$

 $_{\rm ГДе} h_1(\vec{p},t)_{- {
m крупномасштабная (плоский фацет),}} h_2(\vec{p},t)_{- {
m мелкомасштабная компонента}}$

$$W(\vec{k}) = W_1(\vec{k}) + W_2(\vec{k})$$
 (2)

$$W_{1}(\vec{k}) = W_{1}(\vec{k})\theta(k_{*}-k),$$

$$W_{2}(\vec{k}) = W_{2}(\vec{k})\theta(k - k_{*}), \theta(k) - \text{ступенчатая функция}$$

Часть спектра $W_{2}(\vec{k})$ должна удовлетворять условиям
a) $k = k_{B} = 2K \cos \theta'_{g}$ (Брегг)
 $K \sigma_{h_{2}} \sin \theta'_{g} \ll 1, \text{где} \sigma_{h_{2}}^{2} = \iint W_{2}(\vec{k})d^{2}k - (\text{Рэлей})$

Спектр Доплера в двухмасштабной модели

$$G(\omega) = \int P(\vec{s}, \vec{u}) \Big[\sigma^+(\vec{s}) \delta(\omega - \omega_0 - \omega_1^+) + \sigma^-(\vec{s}) \delta(\omega - \omega_0 - \omega_1^-) \Big] d^2s d^3u$$

где $P(\vec{s}, \vec{u})$ есть совместная плотность распределения векторов уклонов \vec{s} и векторов орбитальных скоростей \vec{u}

$$ω_1^{\pm} = \pm ω_B + 2(ku_x + qu_z)$$
, где, в трехмерном случае $\vec{u} = \vec{u}(u_x, u_y, u_z)$

Брегговские резонансные волны

 $\omega_B = c_B k_B$ - частота, волновое число и фазовая скорость Брегговской волны «медленные» рассеиватели - $c_B = c_B^{sl}(k_B) = \sqrt{g/k_B + Tk_B/\rho}$ «быстрые» рассеиватели - $c_B = c_B^f(k_n) \approx \sqrt{g/k_{nl}}$, где $k_{nl} \ll k_B$

Три свободных параметра, характеризующие вынужденные «быс трые» рассеиватели: μ -доля вы нужденных волн в спектре возвы шений резонансной ряби,

 k_0 - максимум спектра,

*k*₁ - высокочастотная граница спектра возвышений. Поскольку они не измеряемы, спектральная модель вынужденных волн чисто феноменологическая

Iosif.M. Fuks *Effective probability density function of rough surface slopes when strong shadowing is present*\\ WRM, 12(2002), 401-416. При настильных углах плотность распределения уклонов (PDF-Probability density function) незатененной части шероховатой поверхности может значительно отличаться от PDF всей поверхности, если высоты и уклоны поверхности статистически не независимы. Если крутизна поверхности имеет тенденцию увеличиваться с ростом высоты, эффективный уклон освещенной части поверхности может оказаться значительно круче, чем средний для всей поверхности

Iosif.M. Fuks and Alexandr G. Voronovich Radar backscattering from Gerstner's surface wave \\ WRM, 12 (2002), 321-339. Морская поверхность представляется, как суперпозиция нелинейных крупномасштабных волн Герстнера (трохоид) и мелкомасштабной Брегговской ряби. Средние Доплеровские сдвиги на двух поляризациях, полученные в приближении геометрической оптики, сопоставляются с результатами, полученными «точными» решениями крупномасштабной дифракционной задачи. Роль затенения и многократного рассеяния обсуждается и объясняется качественное отличие результатов, полученных при использовании этих двух подходов.

Скорости движения рассеивателей электромагнитных волн на морской поверхности

Угол скольжения (Ø) Размеры пятна (a,b)	N	$\mathcal{V}^{S,F} = f_d^{V,H} \frac{\lambda_0}{c} \cos \phi$ $(\mathcal{V}^S - \ll \mathbf{M} \mathbf{e} \mathbf{H} \mathbf{h} \mathbf{b} \mathbf{e} \mathbf{e}),$ $\mathcal{V}^F - \ll 6 \mathbf{b} \mathbf{c} \mathbf{T} \mathbf{p} \mathbf{b} \mathbf{e})$			Фазовая скорость резонансной ряби
		V^S ,	V^{F} ,	V^{F} – V^{S}	$C_{ m c}$ см/с
		C™/C	см/с		
$\phi = 15^{0}$	1	39.3	65	25.7	
а=1.1м	2	49.3	56.3	7	34.51
b=2м	3	62	88.6	26.6	
$\phi = 5^0$	1-1	71	164	93	
а=3.6м	1-2	314	354	40	34.07
b=71м	2	69	108	39	J7.77
	3	69 .7	118.8	49.1	



Вертикальная поляризация









Горизонтальная поляризация









Главные моменты следующие:

обрушивающиеся волны создают главный вклад в рассеяние на быстрых рассеивателях

обрушивающиеся волны есть главный источник деполяризации рассеянных сигналов

обрушивающиеся волны приводят к формированию формы среднего доплеровского спектра в виде распределений Лоренца

«медленные», брегговские рассеиватели, для которых форма спектра – кривая Гаусса, также генерируются как фазе обрушения волны, а также и продуктами распада, возникающими после обрушения Работа была выполнена при поддержке Российского Фонда Фундаментальных Исследований (проекты №05-02-16012 и №06-05-64600), а также благодаря поддержке Отделения ФН РАН в рамках фундаментальных Программы исследований «Проблемы радиофизики» (раздел «Радиофизические методы диагностики окружающей среды»).

