ИНСТИТУТ ОКЕАНОЛОГИИ ИМ. П.П.ШИРШОВА РАН

Переслегин С.В., Елизаветин И.В., Иванов А.Ю.

ИЗМЕРЕНИЕ ПАРАМЕТРОВ ВЕТРОВЫХ ВОЛН, НАБЛЮДЕНИЕ ПОЛЕЙ ВЕТРА И ОБЛАЧНОГО ПОКРОВА В ОБЛАСТИ АТМОСФЕРНОГО ЦИКЛОНА ПО ДАННЫМ КОСМИЧЕСКИХ РАДИОЛОКАТОРОВ И ОПТИЧЕСКИХ СКАНЕРОВ

- 1. Модель восстановления поля уклонов ветровых волн по данным поляризационного РСА
- 2. Сравнение с экспериментом ENVISAT
- 3. Общая картина атмосферного циклона ENVISAT, QUIKSCAT, MODIS
- 4. Детальная картина циклона ENVISAT
- 5. Краткие выводы



Модель восстановления поля уклонов ветровых волн по данным поляризационного PCA

Удельная ЭПР для мелких (брэгговских) волн:

 $S^{\theta}(\theta) = (a_{\theta}/8) |\gamma(\varepsilon,\theta)|^{2} \eta(\lambda) ctg^{4}\theta$  $S^{\theta}(\theta) \approx S^{\theta}(\theta_{1}) exp[-m \ \theta_{n \rightarrow \kappa \theta}/\theta_{0}]$ 

**ү(г, θ)** – коэфф. Фукса **θ<sub>пэкв</sub>** – экв. угол отклонения нормали





Вывод расчетных соотношений для соосной и перекрестной поляризационных составляющих УЭПР

Нормальное двухосевое распределение уклонов:

$$p(\xi) = \frac{1}{2\pi\sigma_{\theta x}\sigma_{\vartheta y}} \exp\left[-0.5\xi^2 \left(\frac{\cos^2\phi_n}{\sigma_{\theta x}^2} + \frac{\sin^2\phi_n}{\sigma_{\theta y}^2}\right)\right]$$

 $\theta_{n_{3KB}} \approx tg\theta_n \cos\phi_n$ ,  $\delta = tg\theta_n \sin\phi_n - y_{707}$  деполяризации,

 $\xi = tg\theta_n$ , коэффициенты Фукса приобретают вид:

 $|\boldsymbol{\gamma}_{\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}}|^{2} = |\boldsymbol{\gamma}_{\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}}|^{2} (1 - 2\xi^{2} \sin^{2} \varphi_{n}), \qquad |\boldsymbol{\gamma}_{\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}\boldsymbol{\boldsymbol{z}}}|^{2} = |\boldsymbol{\gamma}_{\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}\boldsymbol{\boldsymbol{\theta}}}|^{2} \xi^{2} \sin^{2} \varphi_{n}$ 

Среднее значение УЭПР соосной и перекрестной составляющих находится путем интегрирования локальных значений, элементарной площадкой является ξ dξ dφ<sub>n</sub>



В результате получаем выражения, где <u>УЭПР мелкоструктурной</u> поверхности выносится за интеграл:

 $\frac{Coochas cocmas showas}{\overline{S}_{BB}^{0}} = \frac{S_{BB}^{0}(\theta_{1})}{\pi \sigma_{\theta x} \sigma_{\theta y}} \int_{0}^{\pi} d\varphi_{n} \int_{0}^{\infty} \exp\left(-\frac{m\xi \cos\varphi_{n}}{\theta_{0}} - \frac{\xi^{2} \cos^{2}\varphi_{n}}{2\sigma_{\theta x}^{2}} - \frac{\xi^{2} \sin^{2}\varphi_{n}}{2\sigma_{\theta y}^{2}}\right) (1 - 2\xi^{2} \sin^{2}\varphi_{n})\xi d\xi$   $\overline{S}_{BB}^{0} = S_{BB}^{0}(\theta_{1}) \left[1 + \frac{m^{2}\sigma_{\theta x}^{2}}{4\theta_{0}^{2}} - \sigma_{\theta y}^{2} \left(1 + \frac{m^{2}\sigma_{\theta x}^{2}}{\theta_{0}^{2}}\right)\right]$ 

Перекрестная составляющая:

$$\overline{S_{BF}^{0}} = \frac{S_{BB}^{0}(\theta_{1})}{\pi\sigma_{\theta x}\sigma_{\theta y}} \int_{0}^{\pi} d\varphi_{n} \int_{0}^{\infty} \exp\left(-\frac{m\xi\cos\varphi_{n}}{\theta_{0}} - \frac{\xi^{2}\cos^{2}\varphi_{n}}{2\sigma_{\theta x}^{2}} - \frac{\xi^{2}\cos^{2}\varphi_{n}}{2\sigma_{\theta y}^{2}}\right) \sin^{2}\varphi_{n}\xi^{3}d\xi$$
$$\overline{S_{BF}^{0}} = S_{BB}^{0}(\theta_{1}) \frac{\sigma_{\theta y}^{2}}{2} \left(1 + \frac{m^{2}\sigma_{\theta x}^{2}}{\theta_{0}^{2}}\right)$$

Отношение поляризационных составляющих <u>не зависит от УЭПР</u> <u>мелкоструктурной поверхности и определяется только</u> угловой модуляцией крупными волнами:

$$A_{\Pi} = \frac{\overline{S_{_{BB}}^{0}}}{\overline{S_{_{Br}}^{0}}} = 2 \left[ \frac{1 + \frac{m^{2} \sigma_{\theta_{x}}^{2}}{4\theta_{0}^{2}}}{\sigma_{\theta_{y}}^{2} \left(1 + \frac{m^{2} \sigma_{\theta_{x}}^{2}}{\theta_{0}^{2}}\right)} - 1 \right], \quad \partial e \sigma_{\theta}^{2} \cong a_{0} \ln \left(\frac{5,8W_{_{B}}^{2}}{\lambda g}\right), \quad m.e. \quad \partial u cnepcus$$

определяется всем спектром уклонов, при его интегрировании в пределах от нуля до k = 2π/λ



# МОДЕЛЬ РАЗВИТЫХ ВЕТРОВЫХ ВОЛН: ВЗАИМОСВЯЗЬ СО СКОРОСТЬЮ ВЕТРА





## ПОЛЯРИЗАЦИОННОЕ ОТНОШЕНИЕ УЭПР: ВЗАИМОСВЯЗЬ С ДИСПЕРСИЕЙ И СТЕПЕНЬЮ АНИЗОТРОПИИ УКЛОНОВ

1.Формирование РЛИ, отображающих поляризационное соотношение УЭПР, т.е. дисперсию «поперечных» уклонов, не требует искусственной калибровки , однако степень анизотропии уклонов влияет на точность измерений., которая может быть улучшена при достаточно высоком разрешении.

2. Эффект амплитудной модуляции (мелких волн крупными) должен в значительной степени подавляться.













## **ДЕТАЛЬНАЯ КАРТИНА ЦИКЛОНА: QUIKSCAT**





### ОБЩАЯ КАРТИНА ЦИКЛОНА: TERRA-MODIS - 1





#### ОБЩАЯ КАРТИНА ЦИКЛОНА: TERRA-MODIS - 2





#### ДЕТАЛЬНАЯ КАРТИНА ЦИКЛОНА: ENVISAT (VV, VH, VV/VH)





## КРАТКИЕ ВЫВОДЫ

- 1. Модель взаимосвязей поляризационных составляющих УЭПР с параметрами уклонов ветровых волн дает возможность определять дисперсии уклонов по соотношению VV/VH, без использования искусственных калибровок УЭПР.
- 2. Обработка данных ENVISAT (выделенный фрагмент штормовых волн) подтверждает эту возможность. Измеренные значения дисперсий практически изотропных уклонов лежали в пределах 0,08 0,12, что значительно превышает модельные значения для «развитых» ветровых волн при реально наблюдаемых длинах энергонесущих волн (~ 150 м) и предполагаемой для них скорости ветра ~20 м/с. Радиолокационное VV/VH изображение при этом практически не содержит ярких полос, обусловленных эффектом амплитудной модуляции мелких волн на склонах энергонесущих волн.
- 3. Совмещеная картина атлантического циклона, наблюдаемая по мезомасштабным изображениям QUIKSCAT (искусственная калибровка УЭПР по полю ветра), TERRA-MODIS (облачный покров) и ENVISAT (осредненная интенсивность мелких волн, VV) требует самостоятельной интерпретации с учетом многих природных факторов. При этом имеет место явное несоответствие данных СВЧ скаттерометра (QUIKSCAT) реальной картине и параметрам волн, наблюдаемым PCA (ENVISAT).
- 4. Детальная картина штормовой области, наблюдаемая ENVISAT при высоком разрешении, чрезвычайно сложна и на сегодня не поддается сколько-нибудь обоснованной интерпретации.

