Алгоритм оценки приводного ветра по данным микроволнового радиометра AMSR-E и его применение к анализу погодных систем в тропической зоне

Майя Львовна Митник и Леонид Моисеевич Митник

Тихоокеанский океанологический институт им. В.И. Ильичева ДВО РАН 690041 Владивосток, ул. Балтийская 43, e-mail: maia@poi.dvo.ru



8-я Всероссийская конференция «Современные проблемы дистанционного зондирования Земли из космоса»

Москва, 15-18 октября 2010 г.

Содержание

- Введение
- Влияние ветра на микроволновые излучательные характеристики морской поверхности.
- Усовершенствованный сканирующий микроволновый радиометр AMSR-E спутника Aqua
- Моделирование яркостных температур системы океан-атмосфера и разработка алгоритма
- Восстановление полей приводного ветра в области тропических циклонов
- Заключение

Цели

- 1) Разработка алгоритма оценки скорости приводного ветра на основе численных экспериментов с моделью переноса микроволнового излучения на каналах радиометра AMSR-E (спутники Aqua)
- 2) Применение алгоритма для восстановления ветра в тропических циклонах

Введение

Приводный ветер – важнейший геофизический параметр. Данные о ветре нужны не только для обеспечения транспортных и рыбно -промысловых работ на море, эксплуатации и строительства нефтяных платформ, для уменьшения ущерба от опасных явлений в прибрежной зоне. Они необходимы для расчетов потоков скрытого и явного тепла, оценки бюджеты энергии, влаги и углерода и для многих др. научных задач. Отсюда следует необходимость улучшения пространственного и временного разрешения.

Восстановление ветра по спутниковым измерениям.

• Альтиметр. Трассовые измерения. Плохое пространственное и временное разрешение.

Скаттерометр SeaWinds, спутник QuikSCAT (до ноября 2009).
Глобальные поля ветра дважды в сутки. Разрешение 25 х 25 км, 12,5 х 12,5 км. Большие погрешности при W > 20 м/с из-за насыщения зависимости
УЭПР от скорости ветра. Скаттерометр ASCAT, спутник MetOp (с 2006)

• Микроволновые радиометры. Широкая полоса обзора. Насыщение $T_{g}(v)$ от W в диапазоне 5-12 ГГц отсутствует.

• Требуется уточнение зависимостей $T_{s}(v)$ на различных углах визирования и поляризациях от характеристик приводного ветра при вариациях устойчивости пограничного слоя атмосферы и ТПО.

Микроволновый радиометр AMSR-E



Спутник NASA Aqua c усовершенствованным микроволновым сканирующим радиометром AMSR-E был запущен на полярную солнечносинхронную орбиту 4 мая 2002 г.

По данным измерений радиометра AMSR-E могут быть восстановлены: *паросодержание атмосферы*, водозапас облаков, интенсивность осадков, скорость приводного ветра, температура поверхности океана, сплоченность ледяного покрова, влажность почвы, и другие параметры.

Основные характеристики радиометров AMSR-E и AMSR

AMSR-E - 6-частотный радиометр полной мощности с двумя поляризационными каналами. **AMSR** - 8 частот. Сканирование – коническое. Калибровка на каждом скане по горячей нагрузке (≈ 300 К) и космическому реликтовому излучению (≈3 К).

Центр. Частота, ГГц	6.925	10.65	18.7	23.8	36.5	50.3	52.8	89.0	89.0
								Α	B
Ширина полосы, МГц	350	100	200	400	1000	200	400	300	
Поляризация	вертикальная и горизонтальная					вертик.		ВиГ	
Ширина луча (ЗдБ)	1.8	1.2	0.65	0.75	0.35	0.25	0.25	0.15	0.15
Разрешение, км х км	40x70	27x46	14x25	17x29	8x14	6x10	6x10	3x6	
Инт. выборки, км х км	10x10							5x5	
Темпер. чувствит., К	0.34	0.7	0.7	0.6	0.7	1.8	1.6	1.2	
Угол падения, град.	55.0								54.5
Динам. диапазон, К	2.7 - 340								
Полоса обзора, км	Примерно 1600 и 1450								
Цикл сканиров., сек	1.5								

толькоАМSR

Яркостная температура системы океан-атмосфера

$$T_{B}(\nu,\theta) = \kappa(\nu,\theta)T_{s}e^{-\tau(\nu)\sec\theta} + \int_{0}^{H}T(h)e^{-\int_{h}^{H}\gamma(\nu,h')\sec\theta dh'} \sec\theta dh +$$
$$[1 - \kappa(\nu,\theta)]\int_{0}^{\infty}T(h)\gamma(\nu,h)e^{-\int_{0}^{h}\gamma(\nu,h')\sec\theta dh'} \sec\theta dh +$$

$$[1 - \kappa(\nu, \theta)]T^{C}(\nu)e^{-2\tau(\nu)\sec\theta}$$

 $T_{\rm B}$ – яркостная температура на частоте ν , θ - угол падения,

Ts – термодинамич. температура, а K - коэф. излучения поверхности моря, T(h) – температура воздуха на высоте h, H – высота спутника,

$$\tau_o = \int_0^\infty \gamma(h) dh \qquad - \mathbf{\Pi}$$

- полное поглощение атмосферы,

 $\gamma(h)$ – коэффициент поглощения,

Т^С = 2.69 + 0.003625 *v* - реликтовое космич. излуч. на верхней границе ат-ры.

$$T_{\mathcal{A}}^{B,\Gamma}(\nu,\theta) = T_{\mathcal{A}_{OKEAH}}^{\Gamma,B}(\nu,\theta)e^{-\tau(\nu,\theta)} + T_{\mathcal{A}_{amm}}^{\uparrow}(\nu,\theta) + T_{\mathcal{A}_{amm}}^{\downarrow}(\nu,\theta)[1-\kappa^{V,\Gamma}(\nu,\theta)]e^{-\tau(\nu,\theta)} + T_{C}^{\uparrow}[1-\kappa^{B,\Gamma}(\nu,\theta)]e^{-2\tau(\nu,\theta)}$$

$$T_{Ao\kappa}^{B,\Gamma}(\nu,\theta) = \kappa^{B,\Gamma}(\nu,\theta)T_{o\kappa}$$
 - яркостная температура океана

 $T_{_{\textit{Яатм}}}^{\uparrow}(\nu, \theta)$ яркостная температура восходящего излучения атмосферы $T_{_{\textit{Яатм}}}^{\downarrow}(\nu, \theta)$ яркостная температура нисходящего излучения атмосферы



Спектр производной коэффициента излучения на В- и Г-поляризациях по скорости ветра



Спектры производных яркостных температур по интегральным параметрам атмосферы



Расчетные спектры производных яркостной температуры по полной массе водяного пар в атмосфере $\partial T_{\rm R}/\partial V$ (К/(кг/м²), по водозапасу облаков $\partial T_{\rm R}/\partial Q$ (К/(кг/м²) и по скорости ветра $\partial T_{\rm R}/\partial W$ (К/(м/с) при угле визирования $\theta = 55^{\circ}$: (а) - на вертикальной и (б) - на горизонтальной поляризациях. Стрелки соответствуют частотам AMSR-E. Значения $\partial T_{\rm R}/\partial Q$ уменьшены в 10 раз. Фоновые значения: V = 5 кг/м², Q = 0 кг/м², W = 5 м/с

Моделирование яркостных температур системы океан-атмосфера и разработка алгоритма

- Для проведения модельных расчетов использовалась база данных, созданная на основе 2510 радиозондовых измерений с НИС и островных метеостанций, дополненная информацией об облачности, ТПО и скорости приводного ветра.
- Эта база была увеличена примерно в 4 раза путём ввода флуктуаций ветра и вариаций водозапаса облаков.
- Было отобрано 2095 точек для ТПО ≥25 ° C, Q≤1 кг/м²
- Для оценки влияния погрешностей измерения, набрасывались случайные отклонения на яркостные температуры в диапазоне ± 0.2 К (11Г), ± 0.5К (23В и 36В) и ± 2° С для ТПО

Алгоритм восстановления скорости ветра





к – коэффициент излучения гладкой морской поверхности на частоте 10.7 ГГц на горизонтальной поляризации; угол визирования 55°

> $\gamma(v)$ -коэффициент поглощения в облаке $\gamma(10.7)/\gamma(36.5) = 0.0947 - 0.000573 t + 2.712E-05 t^2 - 7.038E-07 t^3$

Яркостная температура океана при штиле



Приращение яркостной температуры океана, обусловленное действием ветра

 $\Delta T_{\mathcal{A}_{O\kappa}}^{\Gamma}(W) = [T_{\mathcal{A}} - T_{\mathcal{A}_{amm}(W=0)}]e^{\tau \sec 55} = A(T_{o\kappa}) + \Delta \kappa^{\Gamma}(W)T_{o\kappa} - T_{\mathcal{A}_{amm}}\Delta \kappa^{\Gamma}(W)e^{-\tau \sec 55}$

Приращение коэффициента излучения окена, обусловленное действием ветра

$$\Delta \kappa^{\Gamma}(W) = \frac{\Delta T_{\mathcal{A}o\kappa} e^{\tau \sec 55} - A(T_{o\kappa})}{T_{o\kappa} - T_{\mathcal{A}amM}} e^{-\tau \sec 55}}$$



Влияние погрешностей измерения ∆*Т*я и ∆ТПО на вычисление скорости ветра





Typhoon Melor

(a) trajectory and(b) central pressure (mb)



Terra MODIS visible image on 5 Oct at 01:55 UTC

QuikSCAT -derived wind field on 4 Oct at 20:19UTC

Typhoon Melor





Fanapi. Sea surface wind



(a) Aqua AMSR-E at 04:30 UTC and (b) MetOp ASCAT at 02:02 UTC on 18 September 2010



Surface wind retrieved (a) from Windsat microwave polarization measurements at 09:35 UTC and (b) from MetOp scatterometer data at 13:15 UTC on 18 September. Color scale in knots.



Fanapi 18 September

Aqua AMSR-E at 17:30 UTC on 18 September 2010 : brightness temperatures: (a) TB(11H), (b) TB(24V), (c) TB(36V), (d) water vapor content, (e) cloud liquid water content and (f) wind speed



Тайфун Чаба 28 октября 2010





Спутник GCOM-W1 (Япония). Запуск в 2011 г.

Усовершенствованный микроволновый сканирующий радиометр AMSR2 для наблюдения собственного излучения земных покровов, поверхности океана и атмосферы на 7 частотах в диапазоне от 7 до 89 ГГц. Самая большая в мире спутниковая вращающаяся антенна.

Заключение

- 1. Разработан алгоритм восстановления приводного ветра по данным радиометра AMSR-E (спутник Aqua). Скорость ветра оценивается по приращениям яркостной температуры океана на частоте 10.7 ГГц на Г-поляризации $T_{\text{Яок}}(11\Gamma)$, относительно $T_{\text{Яок}}$ при штиле. Вклад излучения атмосферы в яркостную температуру $T_{\text{Я}}(11\Gamma)$, регистрируемую AMSR-E, находится по значениям поглощения в облаках и паросодержания атмосферы *V*, которые определяются по $T_{\text{Я}}(24\text{B})$ и $T_{\text{Я}}(36\text{B})$
- 2. Алгоритм настроен и применен к анализу погодных систем над тропической зоной Тихого океана. Поля ветра по данным AMSR-E находятся в хорошем согласии с полями ветра, восстановленными по данным скаттерометра SeaWinds (спутник QuikSCAT).
- 3. Следует продолжить теоретические и экспериментальные исследования зависимости микроволновых коэффициентов излучения взволнованной морской поверхности от характеристик приводного ветра и других геофизических параметров, включая пространственные вариации излучения, необходимые для учета пространственного сглаживания.

Работа выполнена при поддержке гранта РФФИ 09-05-13569-офи_ц, договора 4/09 программы «Мировой океан» и по соглашению между Японским аэрокосмическим исследовательским агентством JAXA по спутнику GCOM-W1 (проект 111) и ТОИ ДВО РАН