Метод РСДБ в приложении к задаче радиолокации объектов в околоземном космическом пространстве

М. Нечаева^{1,2}, Н. Дугин², И. Шмелд¹



¹ Вентспилсский международный радиоастрономический центр (Латвия),

² ФГБНУ «Научно-исследовательский радиофизический институт» (Россия)

Исследования поддержаны Европейским социальным фондом (проект №2009/0231/1DP/1.1.1.2.0/09/АРІА/VIAA/151) и Европейским фондом регионального развития (проект SATTEH №2010/0189/2DP/2.1.1.2.0/10/АРІА/VIAA/019)







Метод РСДБ-локации (1998) представляет собой объединение двух методов:

- метода радиоинтерферометрии со сверхдлинной базой (РСДБ), позволяющего выполнять измерения угловых координат и угловых скоростей,

- дальномерно-допплеровского локационного метода для измерения дальности и радиальной скорости.



Основная задача экспериментов

получение информации 0 положении космического (KO) измерений объекта ИЗ времён разности прихода сигналов B пункты интерферометра И допплеровского сдвига частот сигналов.

ROBAS SOCIALAIS



Bear Lakes RT-64



Urumqi RT-25



Ventspils RT-32



Noto RT-32

Проект LFVN. Начало проекта: 1996

Организации участники: АКЦ ФИАН, НИРФИ, ГАО РАН, ИПМ им. М.В. Келдыша РАН, АКЦ ФИАН, НИРФИ, РНИИ КП, ОКБ МЭИ, НЦУИКС (Украина), РИНАНУ (Украина), КРАО (Украина), VIRAC (Латвия), ИРА ИНАФ (Италия); АОУ НАОК (Китай) и др.

Эксперименты по РСДБ-локации осуществлялись на комплексе, включающем:

 планетный радиолокатор в Евпатории (НЦУИКС, Украина), РТ-70, передатчик непрерывного излучения;
 F=5010 МГц, P=20-60 кВт);

- приемные пункты РСДБ: Медвежьи Озера (РТ-64, Россия), Калязин (РТ-64, Россия), Ното (РТ-32, Италия), Медичина (РТ-32, Италия), Вентспилс (РТ-32, Латвия), Урумчи (РТ-25, Китай), Симеиз (РТ-22, Украина) и др.;

- центр обработки – РСДБ-коррелятор НИРФИ





ТНА-2500 (РТ-70), Евпатория, Украина планетный локатор (F=5 ГГц)

В период с 2001 г. по 2010 г. было проведено 13 экспериментов по РСДБ-локации планет земной группы, объектов космического мусора, астероидов.

В результате обработки, выполняющейся в НИРФИ, получены ряды точных измерений **допплеровских сдвигов частоты** принятых отраженных сигналов относительно передаваемого зондирующего сигнала для нескольких десятков объектов космического мусора, Венеры (2005), астероида 2004 ХР14 (2006).

Сделаны оценки периода вращения и размеров объектов космического мусора, а также направления оси вращения КО

Схема эксперимента по РСДБ-локации:



Выходной сигнал двухэлементного интерферометраКорреляционная
функция $V(\tau_0) \sim V_0 e^{j\omega_0 \left(\tau_H + \frac{\partial \tau}{\partial t}t\right)} \frac{\sin\left(\frac{\Delta \omega}{2}(\tau_H - \tau_0)\right)}{\frac{\Delta \omega}{2}(\tau_H - \tau_0)}$ $\Delta \tau_0 = \frac{2\pi}{\Delta \omega}$ Спектр $Y(\Omega) \sim A(t_0)^2 V_0 e^{j\omega_0 \tau_H} R(\tau_H - \tau_0) \frac{\sin\left(\frac{T}{2}\left(\omega_0 \frac{\partial \tau}{\partial t} - \Omega\right)\right)}{\frac{T}{2}\left(\omega_0 \frac{\partial \tau}{\partial t} - \Omega\right)}$ $\Delta \Omega = \frac{2\pi}{T}$

Измеряемые параметры: задержка - разность времён прихода сигнала; измеряется в максимуме корреляционной функции

и частота интерференции - относительный сдвиг частот между радиосигналами; измеряется в максимуме частотного спектра

- *∞*₀ средняя частота полосы приема,
- ∆∞ полоса приёма,
- премя интегрирования,
- au(t) время пространственной задержки между сигналами, приходящими на антенны: $au = au_H + eta t$ $au_H -$ задержка в момент t_0 ,



Точность измерения задержки определяется полосой регистрации:

$$\delta \tau = \frac{2\pi}{2\Delta\omega}$$

При полосе приёма 2 МГц $\delta \tau = 250 \mu c$

Точность измерения частоты интерференции определяется временем интегрирования при спектральном анализе:

$$d\Omega = \frac{2\pi}{2T}$$

При времени накопления 10 с

$$\frac{d\Omega}{2\pi} = 0.05 \, \Gamma \psi$$





1. Взаимная корреляция излученного сигнала и эхо-сигнала, принятого в каждом приемном пункте (локация)



выполняется последовательно для каждой антенны.

Предположим, что фазовый центр отражённого от объекта сигнала находится в некоторой точке *r* на поверхности протяжённого КО. Объект вращается вокруг своей оси с некоторой скоростью w.

1.положение и движение центра масс КО 2. положение и движение фазового центра отражённого сигнала

Длина трассы «передатчик - КО - приёмник»:



 $\tau = \frac{1}{c} \left(\mathbf{e}_{1,C} \left(\mathbf{\rho}_{1,C} + \mathbf{r} \right) \right) + \frac{1}{c} \left(\mathbf{e}_{i,C} \left(\mathbf{\rho}_{i,C} + \mathbf{r} \right) \right) \approx \frac{1}{c} \rho_C + \frac{1}{c} \left(\mathbf{e}, \mathbf{r} \right)$ Скорость изменения ρ_c : $\Omega = \frac{\omega_0}{c} V_c + \frac{\omega_0}{c} (\mathbf{e}, [\mathbf{w}, \mathbf{r}])$

Анализ по переменным τ₀ и Ω в выходном сигнале производится раздельно по двум ортогональным осям этой системы координат *х, у*.

$$\tau = \frac{1}{c} \left(\rho_c + r_y \right) \quad \Omega = \frac{\omega_0}{c} \left(V_c + w r_x \right)$$

Разрешающая способность

(элементы отражающей поверхности объекта различимы), если находятся на линейном расстоянии не менее:



файл: 12_31_21.1	Спектрограммы участков запис	u
источник 95017		0:0:12-0:0:17
частота 5010 мгц наблюдениє		max F=-3.74999 R(%)=0.43342
15/09/05		0:0:8-0:0:12
Пункты: BRLOKES		max F=-1.87499
EVPTRYA		R(%)=0.88122
Скан:	<u>╄╼┽╍╡╌┾╍╊╌╡╍┽╌┾╍╡┾┾╍┧┙</u> ╡╝╖┅╋╎╬┿╍╨╴╠╎╄┽┶╌╪┥╫╎╘┝╠┑╊╌╍╡┼╍╌╛┵╉┓┝┱╶╕	
12:31:8-12:35 37		0:0:4-0:0:8
Начало участка: 0:0:0.00		max F=-0.76312
олина '.27 сек. разрешенис	where the second and the second s	R(%)=0.84153
0.23437 ei		0:0:0-0:0:4
		max F=0.23-37
ENTER - для продолжения	F(24)	R(%)=1.08412

Объект 95017 **15 сентября 2005**; 12:30-12:35 UT; База: Медвежьи Озера -Евпатория

Частота Доплера 17845 Гц.



Спектры мощности результата кросс-корреляции сигнала передатчика и сигнала, отражённого от объекта «35303», принятого РТ-32 в Вентспилсе.

На рисунке приведены частоты Допплера, рассчитанные для трёх последовательных участков записи (снизу вверх)

30 июня 2010 г.

Объект 35303 (Iridium 33 1997-051PT)

База:

Вентспилс -Евпатория



Зависимость спектрального максимума от времени



Зависимость максимума спектра от времени, полученная в результате корреляционной обработки сигналов пунктов **Урумчи-Евпатория** и **Медвежьи Озера-Евпатория**,

Объект **12618** ("Радуга-9"); 28 июля 2003, 19:52 временное разрешение dt=4.26 с, реальный период вращения 165 с.



Зависимость спектрального максимума от времени

Объект 95069 **12 сентября 2008 г.** База:

Вентспилс-Евпатория

График временной зависимости максимума спектра мощности, измеренной для объекта 95069

График временной зависимости частоты сдвига Доплера, измеренной для объекта 95069



2. Взаимная корреляция эхо-сигналов, принятых в РСДБ-пунктах (РСДБ)

Пример корреляционной функции при приёме широкополосного сигнала от КО



26 октября 2010 г. F=1.6 ГГц

Аппарат Космос 36400. База Зимёнки - Старая Пустынь

Полоса регистрации 8 МГц, полоса излучённого сигнала 10 МГц,

Разрешение по задержке $d\tau = 62$ нс



2.1. Локация широкополосным сигналом объекта, находящегося в дальней зоне:

А) угловые координаты фазового центра излучения источника:

из измерений временной задержки:

$$\tau_{H_i} = \frac{1}{c} \left[B_{X_i} \cos \delta \cos h + B_{Y_i} \cos \delta \sin h + B_{Z_i} \sin \delta \right] + \Delta \tau_{c\phi}$$



Точность определения угловых координат КА:

$$\varepsilon_{\alpha,\delta} = \frac{2\pi}{2\Delta\omega(c/u)} \frac{c}{B} \approx 2" \implies$$
при $B = 1000$ км, $\rho = 10$ млн.км $\varepsilon_{\rm L} \approx 0.00$

$$\varepsilon_{\rm L} \approx 90$$
км

В) угловые скорости движения источника :

из измерений частоты максимума спектра мощности:

Точность определения угловых скоростей КА:

 $\varepsilon_{W_{\alpha,\delta}} = \frac{c}{B\omega_0} \frac{1}{T(c/u)} \approx 10^{-3} \, \text{угл.} c / c \Rightarrow \text{при} \, \omega_0 = 5 \Gamma \Gamma \mu, T = 10 \, c: \qquad \varepsilon_{W_L} = 60 \, \text{м} / c$

Частота интерференции при локации объекта в ближней зоне монохроматическим сигналом:



 $ρ_0(ρ_X, ρ_Y, ρ_Z)$ и $V_{ρ_0}$ известны из локационных

измерений



Пример спектров мощности при приёме монохроматического сигнала

"Raduga-9"; Urumqi-Bear Lakes; 28 July 2003, 19:52; df=0.2 Hz



Кросскорреляционные спектры для эхо-сигналов от спутников на комплексе Медвежьи Озера - Ното -Урумчи:



FIRMEAS SOMALAIS

EIROPAS REGIONÁL

При использовании планетного локатора с узкой ДН метод РСДБлокации эффективен для <u>уточнения параметров орбит</u>.

Точность может быть повышена за счёт применения многоэлементных РСДБ с большими базами, увеличения полосы <u>шумового</u> сигнала, частоты несущей излучённого сигнала, времени накопления при обработке.

Точность измерения задержки:
$$\delta \tau = \frac{2\pi}{2\Delta \omega}$$
 При $\Delta \omega = 2M\Gamma \mu$, $\delta \tau = 250 \mu c$

Точность измерения частоты интерференции:

$$d\Omega = \frac{2\pi}{2T}$$
 При T=10 с $\frac{d\Omega}{2\pi} = 0.05 \ \Gamma u$

В настоящее время параллельно в НИРФИ и в ВМРЦ ведется создание новых корреляторов.

В ВМРЦ создаётся программное обеспечение для получения параметров орбит объектов из частот Допплера, полученных в предыдущих экспериментах по РСДБ-локации КО.

Исходя из полученных результатов предполагается планирование новых РСДБ-сеансов по мере готовности к работе планетного локатора РТ-70 в Евпатории и приёмных пунктов РСДБ-сети, включающих, в частности, радиотелескопы РТ-32 в Вентспилсе и Медичине. С ESF

Список литературы:

Алексеев В.А., Алтунин В.И., Антипенко А.А, Горшенков Ю.Н., Дементьев А.Ф., Князев Н.А., Липатов Б.Н. и др. Длиннобазовая узкополосная радиоинтерферометрия для космической навигации. II. Орбитальные аппараты: измерения координат ИСЗ «Астрон». //Космические исследования. 1989. Т. 27, № 5. С. 765 – 771.

В.А. Алексеев, Б.Н. Липатов, В.Э. Резникова. Радиолокационная длиннобазовая интерферометрия: анализ возможностей применения для определения характеристик вращения планет. //Изв. ВУЗов Радиофизика. 2000. Т. 43, №8. С. 675-681.

М.Б. Нечаева, А.А. Антипенко, А.Ф. Дементьев, Н.А. Дугин, С.Д. Снегирев, Ю.В. Тихомиров. **РСДБ-исследования в Научно-исследовательском радиофизическом институте.** //Изв.ВУЗов Радиофизика, 2007. Т.50, №7. С. 577-592.

Молотов И.Е., Нечаева М.Б., Коноваленко А.А., Туккари Дж., Лю Ш., Дементьев А.Ф., Антипенко А.А., Дугин Н.А., Пушкарев А.Б., Агапов В.М., Титенко В.В., Шишов В.А., Степаньянц В.А., Фалькович И.С., Вольвач А.Е., Горшенков Ю.Н., Харламов Г.Ю., Орешко В.В., Языков В.П. Развитие метода РСДБ-локации в проекте LFVN. //Изв. ГАО. 218. 2006. С. 402-414.

I. Molotov, M. Nechaeva, I. Falkovich, A. Konovalenko, V. Agapov, G. Tuccari, G. Pupillo, S. Montebugnoli, G. Kharlamov, L. Benner, V. Fateev, Y. Burtsev, A. Volvach, X. Liu, V. Oreshko, I. Shmelds, P. Bolli, A. Dementiev, A. Antipenko, N. Dugin, V. Jazykov, D. Bezrukov. **Astrometry of the Solar System Bodies with VLBI Radar.** // «Measuring the Future», Proceedings of the Fifth IVS General Meeting, A. Finkelstein, D. Behrend (Eds.). StPb: Nauka, 2008. PP. 30-36.

Исследования поддержаны Европейским социальным фондом (проект №2009/0231/1DP/1.1.1.2.0/09/АРІА/VІАА/151) и Европейским фондом регионального развития (проект SATTEH №2010/0189/2DP/2.1.1.2.0/10/АРІА/VІАА/019)

