## PATAH-600 (2019-I)



Сотникова Ю.В., заместитель директора САО РАН по научной работе

## Наблюдательные программы 2019-І

#### <u>Внегалактические</u>:

- 1. Исследование АЯГ с помощью РАТАН-600 и наземно-космического интерферометра РадиоАстрон (АКЦ ФИАН).
- 2. Narrow-Line Seyfert 1 Galaxies (Metsahovi Radio Observatory).
- **3**. Исследование долговременной переменности внегалактических источников из каталога JVAS (ГАИШ МГУ).
- **4.** Исследование радиосвойств блазаров каталога BZCAT (ShAO).
- **5.** Radio observations of a TDE-like transient Fermi J1544-0649 (ShAO).
- **6.** Исследование радиосвойств далеких квазаров (САО РАН).
- 7. Наблюдения источника нейтрино сверхвысоких энергий B0506+056 (ТОО) (АКЦ ФИАН).

#### Галактические:

- **1.** Радиопеременность микроквазаров галактических рентгеновских двойных звезд со струйными выбросами (САО).
- 2. Радиоизлучение звездных вспышек \*(САО).
- 3. Поиск быстрых радиовсплесков\* (САО).

#### <u>Солнце</u>:

- 1. Structure and evolution of solar active regions (University of Ioannina, Greece).
- 2. Исследование магнитосферы активной области в широком диапазоне радиоволн (САО РАН).
- Совместные исследования солнечных флоккул в линии CallK и в микроволновом диапазоне на ГАС ГАО и РАТАН-600 (ГАО РАН).
- 4. Исследование сверхслабой солнечной активности на микроволнах (ИСЗФ САО РАН).
- Совместные исследования хромосферы и переходной области солнечных пятен на интерферометре ALMA и PATAH-600 (NJIT, США).

#### Аппаратурно-методические:

**1.** Испытания антенной системы Ю+П в режиме сопровождения (САО РАН).

## Наблюдательные программы



год	Макс.	Фактич. врем	ія работы <i>,</i> ч	загрузка	в интересах	
	возм. вр. р., ч	всего	сторон. польз.	телескопа	третьих лиц	
2014	8784	8022	4600	91%	57%	
2015	8760	8054	4228	92%	52%	
2016	8784	7992	5415	91%	68%	
2017	8231	7973	5230	97%	66%	
2018	8760	7812	5602	90%	71%	

## Статистика наблюдений (2019-І)



### Методы

f <sub>o</sub> (GHz)	Δf <sub>0</sub> (GHz)	ΔF (mJy/bea m)	HPBW <sub>x</sub> sec	AR arcsec
21.7	2.5	70	1.0	11
11.2	1.4	20	1.4	16
8.2	1.0	25	2.0	22
4.7	0.6	5	3.2	36
2.25	0.08	40	7.2	80
1.28	0.06	175	15.4	170

f <sub>o</sub>	Δf <sub>o</sub>	ΔF	HPBW <sub>x</sub>	AR
(GHz)	(GHz)	(mJy/beam)	sec	arcsec
21.7	2.5	88	1.5	16.5
11.2	1.0	20	2.0	25
4.8	0.6	11	4.8	50
2.25*	0.08	80	11	121

Методы 1-2: Измерение спектральной плотности потока радиоизлучения космических объектов в диапазоне 1.3-21.7 ГГц на приемноизмерительных комплексах вторичных зеркал №1 и №2 (континуум).

parameters	
frequency range	3.0 - 18 GHz
frequency	80 channels - 100 MHz;
resolution levels	10 channels - 1500 MHz;
time resolution	0.0025 sec <sup>-1</sup>
sensitivity by flux	0.01 s.f.u.
density	
dynamic range	> 60 dB
task	the Sun

Δf<sub>o</sub> ΔF HPBW<sub>x</sub> AR fo (GHz) (MHz) (mJy/beam) sec arcsec 4.40-4.55 0.15 10 3.2 35 4.55-4.70 0.15 10 3.2 35 10 3.2 4.70-4.85 0.15 35 4.85-5.00 0.15 10 3.2 35

Метод 4: Измерение спектральной плотности потока радиоисточников в диапазоне частот 4.4-5.0 ГГц с высоким временным разрешением (60 µs) на многолучевом спектральном комплексе (вторичное зеркало №5).

Метод 3: Измерение интенсивности и поляризации радиоизлучения дискретных радиоисточников и Солнца в частотном диапазоне 3-18 ГГц на ССПК-2016 (вторичное зеркало №3).

<u>Дм-диапазон</u> – сокращение полос приема, неблагоприятная и нестабильная электромагнитная обстановка.

## Методы

Вторичное зеркало №5, Западный сектор Р-600, радиометр 6 см (2017-2019 гг.).



Расширение радиометрического комплекса (2019).









# СЭК РАТАН-600: ремонтные работы на элементах Южного отражателя (с остановкой наблюдений)

Антикоррозийная защита (с остановкой наблюдений): - элементы Южного сектора - 100 эл., сварочные работы на металлоконструкциях, подготовка (очистка), огрунтовка и окраска. - вторичные зеркала № 1, 2, 3, 5, 6. 2019 г. - ~9700 м<sup>2</sup>; 2018 г. - ~ 4600 м<sup>2</sup>; 2017 г. - ~ 1800 м<sup>2</sup>; <u>Итого: ~ 16000 м<sup>2</sup>.</u>





#### Отказы элементов Кругового отражателя при наблюдениях



Статистика за 14 лет

### Группа антенных измерений: измерение сети, юстировка Южного сектора





Тахеометр Leika TDRA6000 лазерная станция, измерения до 600 м.

Leika АТ402 абсолютный лазерный трекер (измерение поверхностей до 160 м).

<u>Преимущества</u>: существенное сокращение времени на проведение измерений отдельных элементов и групп элементов (75 элементов за 2 часа).

В 2019 г. проведены 2 плановые юстировки северного сектора, что увеличило время остановки наблюдений на нем.







Схема измерений при юстировке Южного сектора



Состояние части поверхности Южного сектора после ремонта механической части элементов Южного сектора (СКО 1.40 мм).

#### Юстировка Плоского отражателя



Общий вид части элементов Плоского отражателя



Общая схема измерений элементов Плоского отражателя.



На центральной части элементов измерения проводились по четырем площадкам для получения полной картины планового положения элементов.

Выявлено отклонение реального положения отражателя от планового в 2<sup>"</sup>. Последний раз измерение положения Плоского отражателя производились в 2003 г.



- J.J.J.

Корректировка отражающей поверхности элемента: состояние до корректировки СКО = 0.64 мм; после - СКО = 0.16 мм.

#### Тестовые результаты наблюдений АО Солнца в режиме сопровождения и облучателем и сканирование кареткой с сокращенной апертурой



Прохождение Солнца на АС "Ю+П" в режиме с сокращенной апертурой (100 м), 24 марта 2019, активные области 12735, 12736 и наблюдаемое изображение Солнца, длина волны 171 Å.

Наблюдение сигналов активных областей 12735, 12736. Верху: фрагмент тестовой записи сканов АО Солнца в диапазоне 3-18 ГГц, в двух поляризациях; красной стрелкой помечена огибающая изменения отклика АС «ЮГ+П»; синей стрелкой — пример максимума с возмущённой максимальной амплитудой сигнала активной области. Внизу: фрагмент спектрограммы сети e-Callisto в частотном диапазоне 40-400 МГц, соответствующей данному интервалу времени.



### Долговременный мониторинг блазаров

#### Мониторинг блазаров каталога BZCAT (S > 100 mJy at 1.4 GHz)



RATAN-600 multi-frequency data for the BL Lac objects BLcat Edition 1.2, February 2016 Mingaliev et al., A&A, 2014 <u>www.sao.ru/blcat</u> Измерения в период 2005-2019 гг. (612)



The Roma BZCAT - 5th edition (3561) Multi-frequency Catalogue of Blazars Edition 5.0.0, January 2015, Massaro et al., 2009



cts	2019MNRAS.tmp.2393D, Investigating the multiwavelength behaviour of the
CL5	flat spectrum radio quasar CTA 102 during 2013-2017;
	https://doi.org/10.1016/j.asr.2019.04.034, RATAN-600 and RadioAstron reveal
	the neutrino-associated blazar TXS 0506+056 as a typical variable AGN;
	<u>2017yCat.113380700M</u> , VizieR Online Data Catalog: Flux densities for 290 bl.;
	2017AN338700M, Simultaneous spectra and radio properties of BL Lacs;
	2017yCat35960106P, VizieR Online Data Catalog: 1Jy northern AGN sample;
	2016A&A596A.106P, Planck intermediate results. XLV. Radio spectra of
	northern extragalactic radio sources;
	<u>2015yCatp033006903M</u> , VizieR Online Data Catalog: RATAN-600 flux densities
	of 37 blazars;
	<u>2015yCat74502658M</u> , VizieR Online Data Catalog: RATAN-600 flux densities of
	123 blazars;
	<u>2015yCatp033007003M</u> , VizieR Online Data Catalog: Sample of 877 blazars ;
	2015MNRAS.450.2658M, The observed radio/gamma-ray emission correlation
2-(	for blazars with the Fermi-LAT and the RATAN-600 data;
reference	<u>2015AstBu70264M</u> , A study of the synchrotron component in the blazar
29 43	spectral energy distributions;
10	2015AstBu70273M, Multifrequency quasi-simultaneous observations of six
60	low-synchrotron peaked blazars;
30	2014A&A572A59M, RATAN-600 multi-frequency data for the BL Lacertae

objects.

## Исследование долговременной переменности внегалактических источников в области склонений 11-18 градусов (ГАИШ МГУ)

- 1. <u>2019ARep...63..316K</u>, Variability of the blazar J1504+1029 on Timescales from Hours to Years;
- 2. <u>2019AstBu..74...12K</u>, Spectra and Variability of a Sample of JVAS Sources;
- 3. <u>2018ARep...62..183G</u>; Long-Term and Rapid Radio Variability of the Blazar 3C 454.3 in 2010-2017;
- 4. <u>2017AstBu..72..224K</u>; Long-term and rapid variability of the radio source J1603+1105;
- 5. <u>2016AstL...42..506G</u>; Short variability of the radio flux density from the blazar J0530+1331;
- 6. <u>2015AstBu..70..183G</u>; Long-term variability of the radio source J0010+1058 in 2000-2013;
- 7. <u>2014ARep...58..716G</u>, Radio flux variations of the quasar J1159+2914 (S5 1156+295) in 2010-2013;
- 8. <u>2013AstBu..68..403G</u>; Spectra and variability of a sample of polar sources;
- 9. <u>2013ARep...57..344G</u>; Flux density variability of radio sources at declinations 10°-12°30' (J2000) on time scales less than a month;
- 10. <u>2013ARep...57..338G</u>; Flux-density variability of the blazar S5 1803+784 (J1800+7828) on a timescale of a month;
- 11. <u>2012ARep...56..345G</u>; Long-term variability of a complete sample of flat-spectrum radio sources at declinations 10°-12°30' (J2000);
- 12. <u>2011ARep...55.1096G</u>; Rapid variability of the radio flux density of the blazar J0721+7120 (S5 0716+714) in 2010;
- 13. <u>2011ARep...55...97G</u>; Variability of the radio flux density of the Blazar S5 0716+714 on time scales less than a month;
- 14. <u>2010ARep...54..983G</u>; Spectrum of the variable component of the radio source J0157+7442;
- 15. <u>2010ARep...54..908G</u>; Variability of the flux densities of radio sources on timescales shorter than a month;
- 16. <u>2009ARep...53..389G</u>; Intraday variability of three flat-spectrum radio sources;
- 17. <u>2009ARep...53..287A</u>; Optical identifications and spectra of radio sources.

#### Радиосвойства далеких квазаров (2017-2019)



Распределение выборки 106 квазаров с z ≥ 3 на небесной сфере (диапазон z: от 3 до 5.28).

type	criteria	N
convex	$\alpha_{low} > 0, \ \alpha_{high} < 0; \  \alpha  > 0.5$	54
flat	$ \alpha  \leq 0.5$	22
normal	$\alpha_{low}$ < 0, $\alpha_{high}$ < 0; -0.5 ≥ $\alpha$ ≥ -1.0	20
rising	$\alpha_{low}$ > 0, $\alpha_{high}$ > 0	5
upturn	$\alpha_{low}$ < 0, $\alpha_{high}$ > 0	4
steep	$\alpha_{low}$ < 0, $\alpha_{high}$ < 0; $\alpha$ < -1.0	1

Выборка 106 квазаров: S<sub>1.4</sub>≥100 mJy, -35° ≤ DEC ≤ 49°; z≥3. - Каталог плотностей потоков объектов, более 1300 измерений в период 2017-2019 гг.;

- Частота детектирования 20% и 30% на 21.7 и 11.2 ГГц;
- Для 50% объектов выборки получены впервые измерения на частотах 10-20 ГГц.

- Более половины объектов выборки – со спектрами типа "convex" → "Укручение" континуальных радиоспектров с ростом z.



<u>2018AstBu..73..393V</u>; Cosmological Evolution of Average Continuum Spectra of Radio Sources at Z >2 Redshifts.

<u>2019AstBu..74..xxxS</u>; Multifrequency study of the GPS sources (accepted, AstB №4).

#### Радиосвойства далеких квазаров (2017-2019)





 $\frac{1}{N}\sum_{i=1}^{N} S_i$ 



Freq, GHz	min, Jy	max, Jy	median, Jy
21.7	0.03	2.41	0.31
11.2	0.02	2.55	0.19
8.2	0.02	2.52	0.14
4.7	0.03	2.56	0.20
2.3	0.06	1.79	0.23

## Особенности радиосвойств NLS1 галактик (Narrow-Line Seyfert 1) 2014-2019 гг.



typeNsteep15inverted8upturning7peaked8flat4complex4	Types of	the radio sp	ectra	NLS
steep 15 inverted 8 upturning 7 peaked 8 flat 4 compley 4		type	Ν	
inverted 8 upturning 7 peaked 8 flat 4 compley 4		steep	15	
upturning 7 peaked 8 flat 4 compley 4		inverted	8	
peaked 8 flat 4 complex 4		upturning	$\overline{7}$	
flat 4 complex 4		peaked	8	
complex 4		flat	4	
complex 4		complex	4	
unknown 1		unknown	1	

Year Долговременный мониторинг 47 NLS1, каталог спектральных плотностей потоков, классификация; Радиоспектры или значения спектральных индексов получены впервые для 25% объектов; Средний уровень переменности соответствует переменности лацертид (медиана - 20%); 19 объектов с растущими спектрами.



<u>2017A&A...603A.100L</u> (Metsahovi, RATAN); RATAN-600 observations of the NLS1 galaxies, in preparation.

#### Статистическая значимость корреляции (неравномерные временные ряды)

Моделирование кривых блеска для оценки статистической значимости кросс-корреляционной функции (Emmanoulopoulos 2013).

Рассчет корреляционной функции о., по неравномерным данным с использованием пакета (Robertson <sup>10<sup>-1</sup></sup> et al., 2015).





N. time













## Исследование ядер активных галактик с помощью РАТАН-600 и наземно-космического интерферометра РадиоАстрон (АКЦ ФИАН)

IceCube проект (2016-2018): Proton+Proton => нейтрино + гамма-излучение. IceCube проект: AGN 0506+056 = нейтрино + протоны.

РАТАН-600 + РадиоАстрон: нейтринный источник 0506+056 – типичный AGN по данным 20-летних исследований мгновенных РАТАН-600 спектров, измерениям на наземно-космическом РСДБ и моделированию.

Гипотеза: синхротронное радиоизлучение струи в 0506+056 + в других AGN => излучение протонов, а не электронов, как ранее предполагалось.



#### Публикации 2014-2019:

RATAN-600 and RadioAstron reveal the neutrino-associated blazar TXS 0506+056 as a typical variable AGN, Advances in Space Research, <u>doi.org/10.1016/j.asr.2019.04.034</u>: 10.1016/j.asr.2019.04.034; MNRAS, 474, 3523 (2018); Astronomy & Astrophys., **603, A31, 30pp. (2017)**; Astrophys. J. Letters, **820, L9 (2016)**; Astronomy & Astrophysics, **573, A50 (2015)**; Astronomy & Astrophysics, **565, A26 (2014)**; Космические исследования, 52, **430 (2014)**.



#### RATAN-600 and RadioAstron reveal the neutrino-associated blazar TXS 0506+056 as a typical variable AGN

Yu.A. Kovalev<sup>a,\*</sup>, N.S. Kardashev<sup>a</sup>, Y.Y. Kovalev<sup>a,b,c</sup>, K.V. Sokolovsky<sup>a,d,e</sup>, P.A. Voitsik<sup>a</sup>, P.G. Edwards<sup>f</sup>, A.V. Popkov<sup>b,a</sup>, G.V. Zhekanis<sup>g</sup>, Yu.V. Sotnikova<sup>g</sup>, N.A. Nizhelsky<sup>g</sup>, P.G. Tsybulev<sup>g</sup>, A.K. Erkenov<sup>g</sup>, N.N. Bursov<sup>g</sup>

<sup>a</sup> Astro Space Center of Lebedev Physical Institute, Profsoyuznaya St. 8413, 117907 Moscow, Bassia
<sup>b</sup> Moscow Institute of Physics and Technology, Dologonday), Institutsky pers, 9. Moscow Region 141700, Russia
<sup>c</sup> Max-Planck-Institut für Radioastronomie, Auf dem Higel 69, 53121 Bonn, Germany
<sup>a</sup> Department of Physics and Astronomy, Michigan State University, Last Laming, MI 48824, USA
<sup>c</sup> Stemherg Astronomical Institute, Moscow State University, Universitetskii pr. 13, 119992 Moscow, Russia
<sup>c</sup> Australia Telescope National Facility, CSIRO, PO Box 76, Epping, NSW 1710, Australia
<sup>e</sup> Special Astrophysical Observatory, Russia Academy of Sciences, NYInin 4rNby: 250167, Russia

Received 22 December 2018; received in revised form 23 April 2019; accepted 29 April 2019

0506+056=источник нейтрино высоких энергий или типичный АЯГ?

#### Суд Х-3: с 2010 по 2019 гг.





2019ATel12855....1T, RATAN-600 multi-frequency measurements of GRS1915+105

2019ATel12739....1T, The brightest radio state of PKS 1830-21

<u>2019ATel12701....1T</u>, Evolution of multi-frequency emission from Cygnus X-3 in the current giant flare

<u>2019HEAD...1711114M</u>, NICER Observations of Cygnus X-3 During a Period of Gamma-Ray Activity

2019ApJ...874...51K, Photoionization Emission Models for the Cyg X-3 X-Ray Spectrum 2019ATel12510....1T, Cygnus X-3 entered in the quenched radio and hard X-ray state 2019AAS...23344803M, NICER Observations of Cygnus X-3 During a Flaring State 2018ATel11989....1T, A giant radio flare from SS433 again 2018ATel11870....1G, One more powerful outburst of SS 433 2018ATel11805....1T, Increase of the radio fluxes of Cygnus X-3 after 2018MNRAS.475.5360B, LOFAR 150-MHz observations of SS 433 and W 50 2018ATel11539....1T, The 30-day monitoring of MAXI J1820+070 at 4.7 GHz 2018A&A...612A..27K, The hypersoft state of Cygnus X-3. A key to jet quenching in X-ray

binaries?

2018ATel11439....1T, A flat radio spectrum of MAXI J1820+070



Кривые блеска SS433 на 5 частотах и в фильтре Rc (Горанский и др.) в 2018 г.

#### Суд Х-3: с 2010 по 2019 гг. Новые ультра-мягкие состояния Суд Х-3 в апреле-июне 2019 г.



Впервые на РАТАН-600 зарегистрирована переменность микроквазара на временах от 10 минут до 5 часов (многоазимутальный режим на Ю+П)

#### Каталог горячих струй в короне солнца за 2015-2018 гг.

Solar Data Analysis

Home Coronal Jets Catalog DataAnalyser Database Contacts

#### Каталог горячих струй в короне Солнца

<u>Ta6</u>	лиц	<u>a .xl</u>	.sx										
	A	В	С	D	E	F	G	Н	1	J	K	L	M
1	No 🖵	HEK su 👻	Start date-time	✓ Start time J	End date-time	X [arcsec] -	Y [arcsec] 👻	Longitu -	Latitude 👻	Jet time (S 👻	RATAN observation	SRH/SSRT observation -	NoRH obs
5	4	open	1/30/2018 8:15	8:15:08 AM	1/30/2018 10:01	-954.0	433.0	-87.04	24.24	8:45:00 AM	5 obs 07:45:50 - 11:07:54	LC-No	
6	5	open	1/31/2018 2:25	2:25:02 AM	1/31/2018 3:00	22.0	978.0	11.74	83.65			LC-No	
7	6	open	2/7/2018 2:32	2:32:02 AM	2/7/2018 3:35	-804.4	-33.7	-56.00	-5.59			LC-Act	bad maps
9	8	open	2/20/2018 2:00	2:00:02 AM	2/20/2018 3:20	217.0	947.0	61.02	75.21			LC-No	no obs
12	11	<u>open</u>	2/23/2018 5:40	5:40:05 AM	2/23/2018 6:25	-519.0	-918.0	-78.18	-59.81				no obs
16	15	open	4/3/2018 3:45	3:45:03 AM	4/3/2018 5:31	-347.0	-198.0	-22.23	-17.83				no obs
17	16	<u>open</u>	4/4/2018 8:40	8:40:08 AM	4/4/2018 10:40	793.0	-722.0	84.59	-42.04	9:05:00 AM	1 obs 09:16:38	LC-No	no obs
19	18	open	4/24/2018 9:13	9:13:09 AM	4/24/2018 9:34	-176.3	124.8	-10.62	2.74		0 obs	Lc-No	
24	23	open	5/10/2018 4:30	4:30:04 AM	5/10/2018 5:30	-611.0	802.0	-85.34	52.55			Lc-No	
25	24	<u>open</u>	5/11/2018 6:40	6:40:06 AM	5/11/2018 7:30	30.0	982.0	27.42	86.20	7:07:00 AM	5 obs 07:28:47 - 10:51:13	LC-No	
27	26	open	5/12/2018 2:40	2:40:02 AM	5/12/2018 3:29	1039.0	-135.0	89.87	-7.41			LC-No	
31	30	open	5/17/2018 8:50	8:50:08 AM	5/17/2018 10:06	492.0	-927.0	86.00	-61.97	9:22:00 AM	5 obs 07:27:52 -10:52:10	LC-No	
33	32	open	5/22/2018 8:27	8:27:08 AM	5/22/2018 8:36	104.9	105.0	6.35	4.50	8:31:00 AM	5 obs 07:27:24 - 10:53:10	LC-No	
39	38	<u>open</u>	6/16/2018 8:50	8:50:08 AM	6/16/2018 10:00	372.0	944.0	87.80	68.48	9:10:00 AM	5 obs 07:29:06-10:59:30	надо посмотреть	
40	39	<u>open</u>	6/22/2018 2:20	2:20:02 AM	6/22/2018 2:50	737.6	47.6	51.39	4.02			не видно	17GHZ R+
41	40	open	6/29/2018 1:50	1:50:01 AM	6/29/2018 3:14	-97.0	1008.0	-66.81	84.02			надо посмотреть	
42	41	open	6/29/2018 2:35	2:35:02 AM	6/29/2018 3:25	261.0	-985.0	79.19	-74.88				
44	43	open	7/24/2018 8:35	8:35:08 AM	7/24/2018 10:05	-49.0	-9.0	-2.97	4.60	9:09:00 AM	5 obs 07:37:39 -11:02:37	пока не видно	
49	48	open	8/22/2018 5:30	5:30:05 AM	8/22/2018 6:08	-223.9	-214.7	-13.68	-6.30				bad data
51	50	<u>open</u>	9/14/2018 5:40	5:40:05 AM	9/14/2018 5:56	190.0	-278.7	11.62	-9.86			show	17GHz R+I
52	51	open	9/16/2018 1:25	1:25:01 AM	9/16/2018 1:48	565.3	-249.8	36.78	-9.40			show	17GHz R+I
57	56	open	10/13/2018 5:00	5:00:05 AM	10/13/2018 5:47	-818.1	-169.2	-58.84	-7.03				17GHz R+I
58	57	open	12/30/2017 1:47	1:47:01 AM	12/30/2017 1:59	950.7	321.2	88.78	18.63				
59	58	open	12/27/2017 4:40	4:40:04 AM	12/27/2017 5:21	102.0	1059.0	63.95	83.87				



Спектры активной области AR12672, полученные 2017/08/24 за несколько моментов времени на PATAH-600.

Общий вид каталога на сайте.

Каталог размещен на сайте СПБф САО по адресу

. По данным SDO/AIA составлен

каталог плазменных струй в короне Солнца путем идентификации событий в фильмах, построенных по высокопрецизионным КУФ наблюдениям. Для некоторых событий, совпадающих по времени с наблюдениями наземных инструментов РАТАН-600, СРГ и Nobeyama RadioHeliograph, добавлены соответствующие данные микроволнового диапазона. Каталог содержит информацию о дате и времени струи, гелиографических координатах, длительности, а также информацию о вспышке, радиовсплеске и корональном выбросе массы, если они наблюдались (Кальтман Т.И., Накаряков В.М., Анфиногентов С.А., Ступишин А.Г., Лукичева М.В., Шендрик А.В.). Modeling of the Sunspot-Associated Microwave Emission Using a New Method of DEM Inversion Alissandrakis, C. E.; Bogod, V. M.; Kaltman, T. I.; Patsourakos, S.; Peterova, N. G. Solar Physics, Volume 294, Issue 2, article id. 23, 23 pp., 2019



Разработан метод расчета структуры температуры и плотности вдоль зрения путем инверсии луча дифференциальной меры эмиссии (DEM), полученным из КУФ наблюдений CO спутника Atmospheric Imaging Assembly (AIA). Используем также экстраполяции фотосферного магнитного поля ДЛЯ вычисления микроволнового излучения трех солнечных пятен, которые мы наблюдениями сравниваем С RATAN-600 радиотелескопа и Nobeyama. радиогелиографа Наши модели на основе DEM очень хорошо наблюдения воспроизводят пятна среднего размера 10 октября 2011 года, как показано слева на рисунке.

Наблюдаемые спектры RATAN-600 1D и DEM модель, для солнечного пятна в активной области 11312

#### CATS The CATS Database, Astrophysical CATalogs support System, <u>www.sao.ru/cats/</u>

1996ApJS..103..427Gregory+ README file for the GB6 FTP directory

The Green Bank 4.85 GHz (~6 cm wavelength covering the declination band from 0 to +75 de which the 87GB catalog of 54,579 sources stro 75,162 discrete sources with angular sizes < 10 a printed book with peak flux densities and B1

(1997BaltA...6..275V

Verkhodanov et al., 1997)

J. J. Condon

95/10/16 version

B6 0000+1833:

RATAN-600 multi-frequency data for the BL Lac objects, <u>www.sao.ru/blcat/</u>





- ~630;
- каталоги, описания, программы;
- программы графического вывода.



#### Radio Astronomy Center for the Solar activity forecast, http://91.151.190.98/prognoz/

Radio Astronomy Center for the Solar activity forecast, <u>http://spbf.sao.ru/coronal-jets-catalog</u>



• измерения РАТАН-600 с 1997; поиск и анализ АО; получение потоков и построение радиоспектров; сопоставление с др. диапазонами.

#### (Bogod et al., 1997)



Home Coronal Jets Catalog Databaalyser Database Contacts

#### Каталог горячих струй в короне Солнца

Tat	лиц	<u>a .x</u> ]	Lsx										
1	A	В	С	D	E	F	G	н		J	K	L	M
1	No -1	HEK SL -	Start date-time	- Start time	End date-time 👻	X [arcsec] -	Y [arcsec] -	Longitu -	Latitude -	Jet time (S -	RATAN observation	SRH/SSRT observation -	NoRH obs
5	4	open	1/30/2018 8:15	8:15:08 AM	1/30/2018 10:01	-954.0	433.0	-87.04	24.24	8:45:00 AM	5 obs 07:45:50 - 11:07:54	LC-No	
6	5	9980	1/31/2018 2:25	2:25:02 AM	1/31/2018 3:00	22.0	978.0	11.74	83.65			LC-No	
7	6	open	2/7/2018 2:32	2:32:02 AM	2/7/2018 3:35	-804.4	-33.7	-56.00	-5.59			LC-Act	bad maps
9	8	open	2/20/2018 2:00	2:00:02 AM	2/20/2018 3:20	217.0	947.0	61.02	75.21			LC-No	no obs
12	11	spen	2/23/2018 5:40	5:40:05 AM	2/23/2018 6:25	-519.0	-918.0	-78.18	-59.81				no obs
16	15	open	4/3/2018 3:45	3:45:03 AM	4/3/2018 5:31	-347.0	-198.0	-22.23	-17.83				no obs
17	16	open	4/4/2018 8:40	8:40:08 AM	4/4/2018 10:40	793.0	-722.0	84.59	-42.04	9:05:00 AM	1 obs 09:16:38	LC-No	no obs
19	18	spen	4/24/2018 9:13	9:13:09 AM	4/24/2018 9:34	-176.3	124.8	-10.62	2.74		0 obs	Lc-No	
24	23	open	5/10/2018 4:30	4:30:04 AM	5/10/2018 5:30	-611.0	802.0	-85.34	52.55			LC-NO	
25	24	open	5/11/2018 6:40	6:40:06 AM	5/11/2018 7:30	30.0	982.0	27.42	86.20	7:07:00 AM	5 obs 07:28:47 - 10:51:13	LC-No	
27	26	open	5/12/2018 2:40	2:40:02 AM	5/12/2018 3:29	1039.0	-135.0	89.87	-7.41			LC-No	
31	30	open	5/17/2018 8:50	8:50:08 AM	5/17/2018 10:06	492.0	-927.0	86.00	-61.97	9:22:00 AM	5 obs 07:27:52 -10:52:10	LC-No	
33	32	open	5/22/2018 8:27	8:27:08 AM	5/22/2018 8:36	104.9	105.0	6.35	4.50	8:31:00 AM	5 obs 07:27:24 - 10:53:10	LC-No	
39	38	open	6/16/2018 8:50	8:50:08 AM	6/16/2018 10:00	372.0	944.0	87.80	68.43	9:10:00 AM	5 obs 07:29:06-10:59:30	надо посмотреть	
-40	39	open	6/22/2018 2:20	2:20:02 AM	6/22/2018 2:50	737.6	47.6	51.39	4.02			HE BAGHO	17GHZ R+
41	40	open	6/29/2018 1:50	1:50:01 AM	6/29/2018 3:14	-97.0	1008.0	-66.81	84.02			надо посмотреть	
42	41	open	6/29/2018 2:35	2:35:02 AM	6/29/2018 3:25	261.0	-985.0	79.19	-74.88				
-44	43	open	7/24/2018 8:35	8:35:08 AM	7/24/2018 10:05	-49.0	-9.0	-2.97	4.60	9:09:00 AM	5 obs 07:37:39 -11:02:37	пока не видно	
49	48	open	8/22/2018 5:30	5:30:05 AM	8/22/2018 6:08	-223.9	-214.7	-13.68	-6.30				bad data
51	50	open	9/14/2018 5:40	5:40:05 AM	9/14/2018 5:56	190.0	-278.7	11.62	-9.85			show	17GHz R+I
52	51	open	9/16/2018 1:25	1:25:01 AM	9/16/2018 1:48	565.3	-249.8	36.78	-9.40			show	17GHz RH
57	56	0000	10/13/2018 5:00	5:00:05 AM	10/13/2018 5:47	-818.1	-169.2	-58.84	-7.03				17GHz RH
58	57	open	12/30/2017 1:47	1:47:01 AM	12/30/2017 1:59	950.7	321.2	88.78	18.63				
59	58	open	12/27/2017 4:40	4:40:04 AM	12/27/2017 5:21	102.0	1059.0	63.95	83.87				

(Kaltman et al., 2019)

### Научные сотрудники, публикации



Количество научных сотрудников (зеленым) и число публикаций за год (синим) для радиоастрономического сектора.



Количество публикаций на одного научного сотрудника в год k (по данным ADS) для радиоастрономического сектора.



Количество публикаций на одного научного сотрудника в год k: синим – для радиоастрономического сектора, красным – для остальных научных сотрудников САО РАН.

Количество научных сотрудников радиоастрономического сектора (зеленым) и



#### Заключение

- 1. 45 лет непрерывных наблюдений. Независимая работа 3-4 секторов.
- 2. Развитие многолучевого радиометра диапазона 4.7 ГГц (увеличение каналов в 2 раза).
- 3. Антикоррозийная защита металлоконструкций антенны (~16000 м<sup>2</sup> в период 2017-2019); остановка наблюдений.
- 4. Развитие методов юстировки секторов и отдельных элементов, плановой геодезической сети.
- 5. Развитие методов накопления сигналов на трехзеркальной системе Юг+Плоский.
- 6. Поддержка и развитие электронных ресурсов измерений радиотелескопа CATS, Blcat, Solar forecast, coronal-jets-catalog.
- 1. Неблагоприятная "помеховая" обстановка дм диапазона.
- 2. Отсутствие всего перечня доступных методов.
- 3. Временные затраты на юстировку ГЗ.





45 JET PATAH-600



1974 - 2019 гг.

