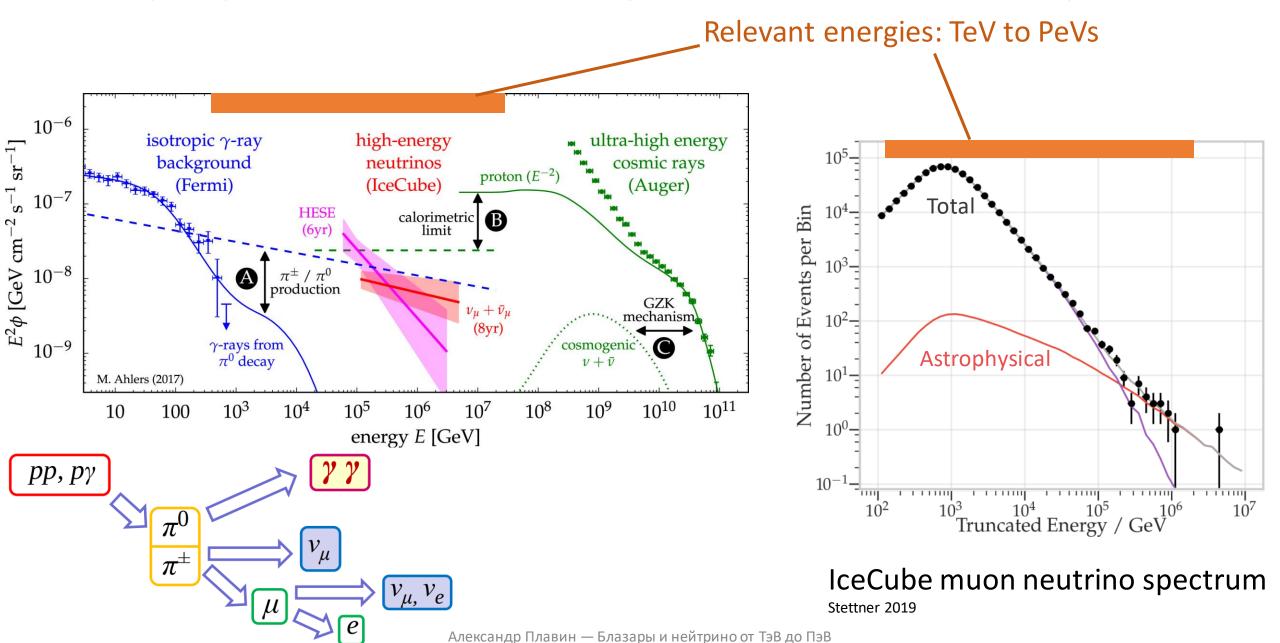
Нейтрино от ТэВ до ПэВ указывают на радио-яркие блазары



Астрофизические нейтрино высоких энергий



Активные галактики

Релятивистская струя - "джет" Синхротронное излучение

Сверхмассивная черная дыра: гигантский ускоритель

Аккреционный диск

Александр Плавин — Блазары и нейтрино от ТэВ до ПэВ

Поиски источников нейтрино

ANTARES and IceCube Combined Search for Neutrino Point-like and Extended Sources in the Southern Sky

ANTARES Collaboration*: A. Albert^{1,2}, M. André³, M. Anghinolfi⁴, G. Anton⁵,

AGN outflows as neutrino sources: an observational test

P. Padovani, 1,2* A. Turcati³ and E. Resconi³

¹European Southern Observatory, Karl-Schwarzschild-Str. 2, D-85748 Garching bei München, Germany ²Associated to INAF – Osservatorio Astronomico di Roma, via Frascati 33, I-00040 Monteporzio Catone, Italy

> and bolometric powers larger Secondly, we carry out a statis a sample of 23 264 AGN at z

sources. We find no significant events, although we get the sn

relatively high velocities and AGN outflows are neutrino en

be tested with better statistics

explaining the IceCube data at

Key words: neutrinos-radi

dynamics - galaxies: active.

3 Physik-Department, Technische Universität München, James-Frank-Str. 1, D-85748 Garchine bei München, Germany

Accepted 2018 April 3. Received 2018 March 26; in original form 2018 January 31

ABSTRACT We test the recently propose

A search for point-like and extended sources of cosmic neutrinos using data coll the ANTARES and IceCube neutrino telescopes is presented. The data set consist the track-like and shower-like events pointing in the direction of the Southern Sky in the nine-year ANTARES point-source analysis, combined with the through-goin like events used in the seven-year IceCube point-source search. The advantageous view of ANTARES and the large size of IceCube are exploited to improve the se in the Southern Sky by a factor ~2 compared to both individual analyses. In the the Southern Sky is scanned for possible excesses of spatial clustering, and the

A multiwavelength view of BL Lac neutrino candidates

(AGN) could be neutrino emit C. Righi , 1,2,3 ★ F. Tavecchio and L. Pacciani 4

of 94 'bona fide' AGN outflor Università degli Studi dell'Insubria, Via Valleggio 11, I-22100 Como, Italy

neutrinos currently publicly ¿ 2INAF - Osservatorio Astronomico di Brera, via E. Bianchi 46, I-23807 Merate, Italy

AGN with outflows matched 3INFN - Sezione di Genova, Via Dodecaneso 33, I-16146 Genova, Italy ⁴Istituto di Astrofisica e Planetologia Spaziali – Instituto Nazionale di Astrofisica (IAPS-INAF), Via Fosso del Cavaliere, 100 - I-00133 Rome, Italy

Accepted 2018 November 6. Received 2018 October 22; in original form 2018 July 10

The discovery of high-energy astrophysical neutrinos by IceCube kicked off a new lin research to identify the electromagnetic counterparts producing these neutrinos. Among extragalactic sources, blazars are promising candidate neutrino emitters. Their structure, a relativistic jet pointing to the Earth, offers a natural accelerator of particles and for this re

AGN outflows as neutrino sources: an observational test

P. Padovani, 1,2* A. Turcati³ and E. Resconi³

¹European Southern Observatory, Karl-Schwarzschild-Str. 2, D-85748 Garching bei München, Germany

²Associated to INAF - Osservatorio Astronomico di Roma, via Frascati 33, I-00040 Monteporzio Catone, Italy

³Physik-Department, Technische Universität München, James-Frank-Str. 1, D-85748 Garching bei München, Germany

Fermi/LAT counterparts of IceCube neutrinos above 100 TeV

F. Krauß^{1,2}, K. Deoskar^{3,4,5}, C. Baxter^{1,5}, M. Kadler⁶, M. Kreter^{7,6}, M. Langejahn⁶, K. Mannheim⁶, P. Polko⁸,

Searches for steady neutrino emission from 3FHL blazars using eight years of IceCube data from the

Anton Pannekoek Institute for Astronomy, University e-mail: felicia.krauss@uva.nl

² GRAPPA, University of Amsterdam, Science Park 904 Northern hemisphere ³ Department of Physics, Indian Institute of Technology

Oskar Klein Centre and Dept. of Physics, Stockholm U ⁵ Dr. Remeis Sternwarte & ECAP, Universität Erlangen

6 Institut f
ür Theoretische Physik und Astrophysik, Univ Centre for Space Research, North-West University, Pr

8 Theoretical Astrophysics, T-2, MS B227, Los Alamos

⁹ Department of Physics and Astronomy, Johns Hopkin:

Received 3 September 2018 / Accepted 17 October 2018

The IceCube Collaboration* http://icecube.wisc.edu/collaboration/authors/icrc19_icecube E-mail: mhuber@icecube.wisc.edu

Located at the South Pole, the IceCube Neutrino Observatory is the world largest neutrino telescope, instrumenting one cubic kilometre of Antarctic ice at a depth between 1450 m to 2450 m. In 2013 IceCube reported the first observations of a diffuse astrophysical high-energy neutrino flux. Although the IceCube Collaboration has identified more than 100 high-energy neutrino events, the origin of this neutrino flux is still not known. Blazars, a subclass of Active Galactic Nuclei and one of the most powerful classes of objects in the Universe, have long been considered promising sources of high energy neutrinos. A blazar origin of this high-energy neutrino flux can be examined using stacking methods testing the correlation between IceCube neutrinos and catalogs of hypothesized sources. Here we present the results of a stacking analysis for 1301 blazars from the third catalog of hard Fermi-LAT sources (3FHL). The analysis is performed on 8 years of through-going muon data from the Northern Hemisphere, recorded by IceCube between 2009 and 2016. No excess of neutrinos from the blazar position was found and first limits on the neutrino production of these sources will be shown

IC170922A 50% - area: 0.15 square degrees IC170922A 90% - area: 0.97 square degrees 77.6° 77.2° 76.8° Right Ascension

original GCN Notice Fri 22 Sep 17 20:55:13 UT

refined best-fit direction IC170922A

Единичная ассоциация за около 10 лет наблюдений: 620 блазар TXS 0506+056

соответствия, 2017-2019 и ранее

• самые близкие энергии

излучаются при рождении нейтрино

Должны обнаруживаться одновременно?

Множество попыток найти систематические

ү-фотоны:

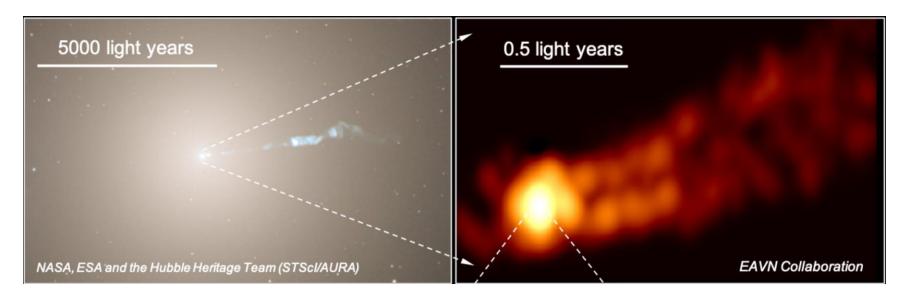
Александр Плавин — Блазары и нейтрино от ТэВ до ПэВ

The IceCube Collaboration has published four years of a atmospheric background. Due to the steeply falling atmo extraterrestrial. In our previous approach we have studie neutrino events at PeV energies. In this work we extend o at or above a reconstructed energy of 100 TeV, but below are positionally consistent with the neutrino events above larger sample allows us to better constrain the scaling facthat when we consider a realistic neutrino spectrum and c number of IceCube HESE events. We also show that th neutrino flux and that the expected number of neutrinos i

Key words. neutrinos - galaxies: active - quasars: gene

Наша идея: сравнение с РСДБ

• Радио интерферометрия — единственный способ разрешить центральные парсеки в AGN



- РСДБ-поток хороший индикатор яркой компактной структуры
- Отбираются преимущественно блазары: джеты в нашу сторону

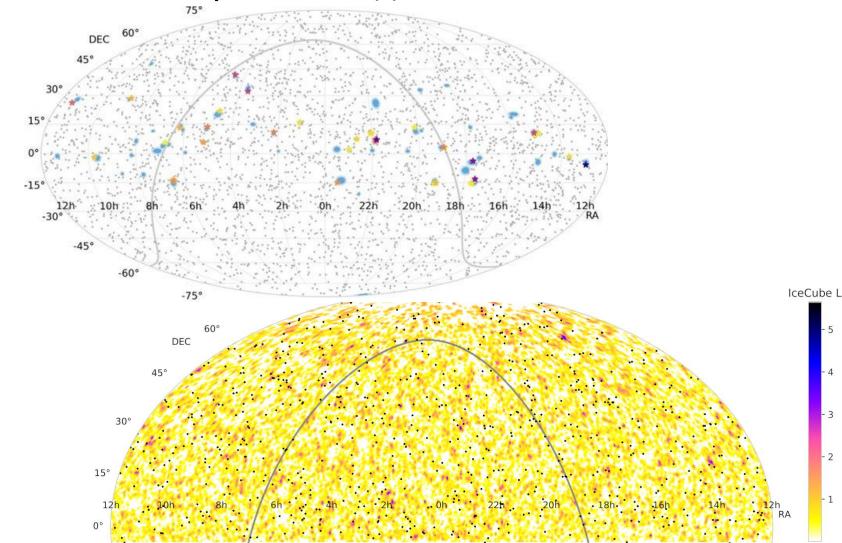
Используемые данные

АGN: полная по потоку РСДБ-выборка, 3411 объектов Наблюдения за ≈30 лет, $S_{8 \text{ GHz}} \ge 150 \text{ mJy}$ http://astrogeo.org/rfc/

Нейтрино — мюонные треки IceCube, публичные данные

• Выше 200 ТэВ: alerts & alert-like events 57 событий, 2009-2019 астрофизических ≈30

• Все энергии: вероятность точечного источника для каждого направления 712830 событий, 2008-2015 астрофизических ≈2000 Основной вклад дают ~10 ТэВ



Ассоциация нейтрино \longleftrightarrow AGN

Проверяем гипотезу:

- Яркие AGN чаще встречаются в направлениях, откуда приходят нейтрино?
- Нейтрино чаще приходят с направлений, где находятся яркие AGN?

Ассоциация нейтрино ↔ AGN

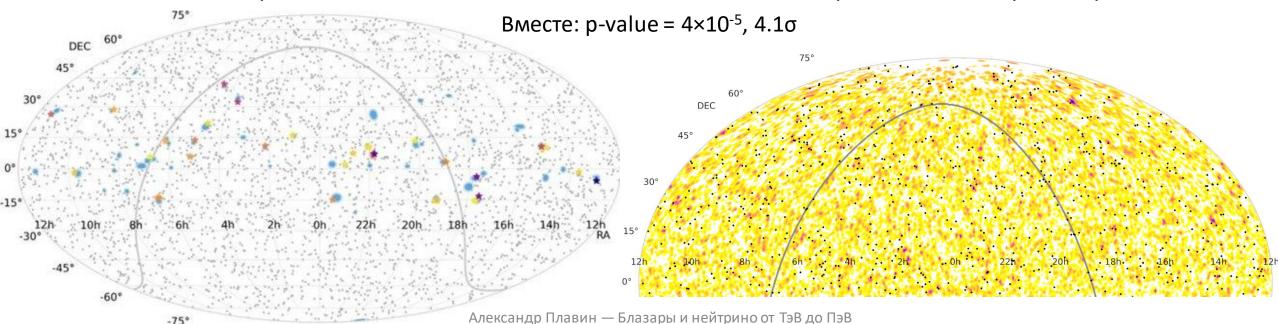
Проверяем гипотезу:

- Яркие AGN чаще встречаются в направлениях, откуда приходят нейтрино?
- Нейтрино чаще приходят с направлений, где находятся яркие AGN?

Результат: да, это так!

События ≥ 200 ТэВ: p-value = 0.2%

Карта по всем энергиям: p-value = 0.3%

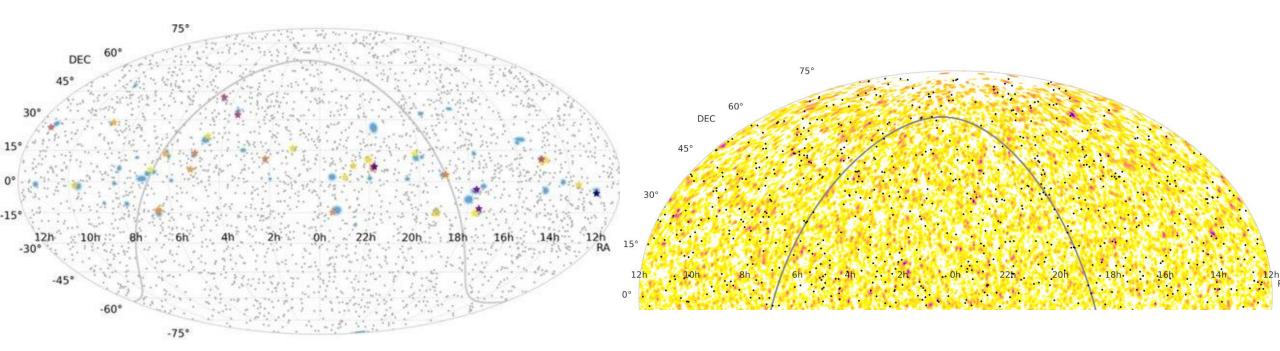


Ассоциация нейтрино ↔ AGN

Результат — нейтрино излучаются AGNами!

Ассоциированные AGN:

События ≥ 200 ТэВ — 5 блазаров 3C 279, NRAO 530, PKS 1741-038, PKS 2145+067, 1308+326 По всем энергиям — 70-130 блазаров

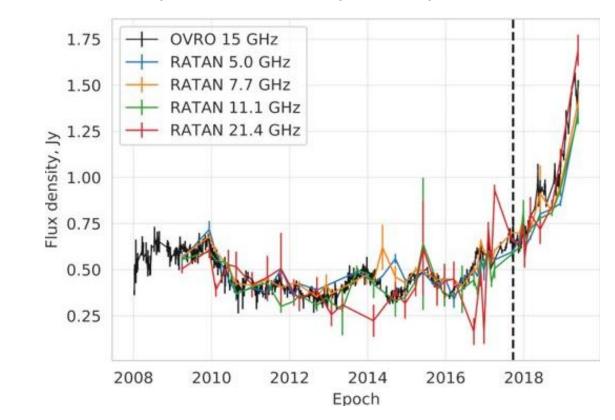


Нейтрино и вспышки в AGN

Предсказана связь излучения нейтрино со вспышками вблизи ЧД

(Murase 17)

Нейтрино от TXS 0506+056 пришло во время развития мощной вспышки:

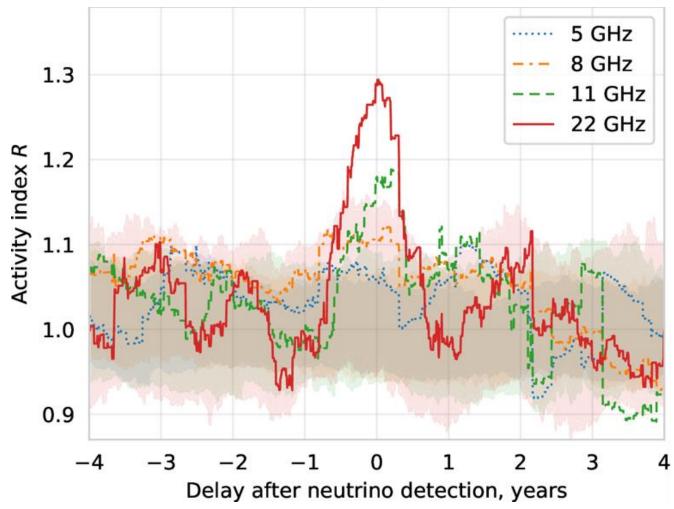


Коррелируем радиопоток и время детектирования нейтрино от объектов.

Нейтрино и вспышки в AGN

Коррелируем радиопоток и время детектирования нейтрино от объектов.

Результат: блазары ярче во время прихода нейтрино!



Независимое подтверждение: Hovatta et al., arXiv:2009.10523 (22 сентября 2020)

Физическая интерпретация

Нейтрино образуются в центральных парсеках ярких блазаров путём ру

(Stecker+91, Neronov+02, Kalashev+15, Cerruti 19, Bottcher+19)

Излучение направленное, преимущественно вдоль джета

(предсказано Neronov+02)

Требуются фотоны от 100 эВ до 200 кЭв ...

• SSC-фотоны джета?

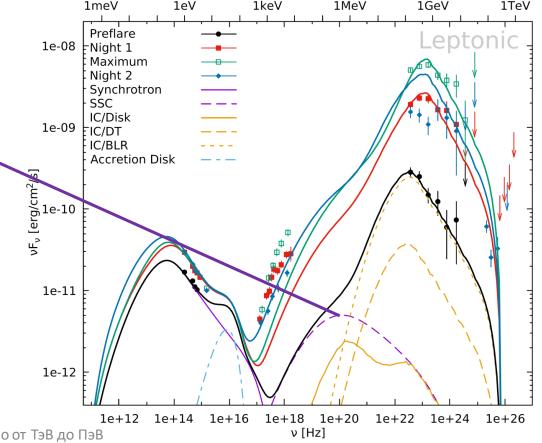
... и протоны до 10¹⁶ эВ

• Ударные волны? (Bykov et al. 2012; Lemoine & Waxman 2009)

• Ускорение в магнитосфере? (Ptitsyna & Neronov 2016)

Блазарами можно объяснить весь поток астрофизических нейтрино на IceCube!

Note: несмотря на корреляцию, механизмы излучения радио, гамма, и нейтрино могут быть не связаны напрямую.



Summary

Нейтрино с энергиями от ТэВ до ПэВ рождаются в центральных парсеках ярких блазаров

• Как минимум 70 AGN ассоциированы с IceCube-детектированиями

Значимость 4.1σ

- РСДБ ключ к этому сопоставлению
- Важен учёт систематики IceCube: наша оценка величины ошибки $\simeq 0.5^\circ$
- Излучение нейтрино вдоль джета
- Сильные ограничения на механизм образования: фотоны с энергиями до сотен кЭв, протоны до 10^{16} эВ
- Яркие блазары могут объяснить *все* астрофизические нейтрино ≳ ТэВ

Дальнейшие шаги

- Независимая проверка: переменность подтверждена *Hovatta et al., 2020*
- Больше нейтрино: ждём IceCube, Байкал, другие телескопы
- Больше и детальнее про блазары: ведём новые наблюдательные программы

A. V. Plavin, Y. Y. Kovalev, Y. A. Kovalev, S. V. Troitsky

Январь 2020: АрЈ, 894, 101

Сентябрь 2020: https://arxiv.org/abs/2009.08914