

Национальный исследовательский ядерный университет «МИФИ» Институт ядерной физики и технологий

Кафедра физики элементарных частиц №40



Работа выполнена в экспериментальном комплексе НЕВОД

# Исследование нейтронов от широких атмосферных ливней по данным установки ПРИЗМА-32



Работу выполнил: студент бакалавриата Почестнев А.Д. Научный руководитель: к.ф.-м.н. Громушкин Д.М.

## Введение



широкии атмосферный ливень (шАл) образуется в результате множественных каскадных реакций, происходящих в земной атмосфере, при попадании в нее первичной частицы из космоса.

Основные свойства ШАЛ формируются адронной компонентой.

Yu.V. Stenkin, V.V. Alekseenko, et al. Chinese Physics C, v. 37, No 1, (2013)



Для изучения нейтронов, сопровождающих ШАЛ, в 2012 г. в экспериментальном комплексе НЕВОД (НИЯУ МИФИ) была создана установка ПРИЗМА-32.

В работе исследован отклик установки ПРИЗМА-32 при регистрации широких атмосферных ливней за 2012-2021 гг.

## Установка ПРИЗМА-32 для регистрации нейтронной компоненты ШАЛ

Установка ПРИЗМА-32 расположена на 4-м этаже здания ЭК НЕВОД (НИЯУ МИФИ, 170 м над уровнем моря).

Установка состоит из двух кластеров по 16 эн-детекторов.

Эн-детектор способен одновременно регистрировать электромагнитную компоненту и адронную, через регистрацию тепловых нейтронов.





### Характеристики:

- площадь эн-детектора: 0.36 м<sup>2</sup>;
- число эн-детекторов: 32;
- расположение: 2.5 × 5 м;
- охватываемая площадь: ~ 500 м<sup>2</sup>.

### Диапазон измерений:

- по заряженным частицам: 20 75000/дет.;
- по нейтронам: 1 1000/дет.;
- по первичной энергии: (0.3 30 ПэВ).

## Эн-детектор

- 1 Светоизолирующий корпус;
- 2 Крышка;
- 3 ФЭУ 200;
- 4 Сцинтиллятор ZnS(Ag)+LiF
- 5 Светособирающий конус

сцинтиллятор на основе сернистого цинка ZnS(Ag) + LiF, обогащенного до 90% изотопом <sup>6</sup>Li :

 ${}^{6}\text{Li} + n = {}^{3}\text{H} + \alpha + 4.8 \text{ MeV}$ 



## Система регистрации кластера

- Сбор информации осуществляется с 12-го и 7-го динода ФЭУ с интегрированием 1 мкс.
- Условие выработки триггера срабатывание не менее двух детекторов в кластере (А > 4 мВ).
- Оцифровка сигналов 20000 точек с шагом 1 мкс (FADC, ADLINK 10 bit PCI slot PCI-9810).





## Регистрации электронной и нейтронной компонент ШАЛ

- Измерение отклика от энерговыделения электромагнитной компоненты.
- Определение числа нейтронов в течение 20 мс.

1000



Пример записи файла, содержащего данные о времени регистрации нейтронов после прихода ШАЛ (шаг 100 мкс)

Структура базы данных ПРИЗМА-32

Имя поля	Назначение	Тип
		данных
datetime	etime Дата и время регистрации события (уникальный индентификатор записи, первичный ключ)	
trigger	Вид условия, по которому квалифицируется событие	Integer
sum_n	Суммарное количество нейтронов, зарегистрированных кластером за одно событие	Integer
time_delay	Список с временем запаздывания для каждого зарегистрированного нейтрона	Text
detector	Список с номерами детекторов, зарегистрировавших нейтроны в событии	Text
n_per_ registration	Список количества нейтронов, зарегистрированных детектором за один шаг в 100 мкс	Text

#### Преимущества БД:

- Хранение данных в одном месте, вместо использования множества разных файлов.
- Использование SQL, noSQL запросов для получения нужной информации.
- Упрощение сопоставления данных ПРИЗМА-32 с данными других установок.

Структура таблицы t-файлов в базе данных

## Подготовка данных

Исключение периодов с нестабильной работой детекторов



- Число импульсов, отобранных как нейтрон, при самозапуске превышает одну десятую импульса на событие.
- Скорость счета событий с кратностью срабатывания ≥ 2, А<sub>э</sub> > 5 код. АЦП от электромагнитной компоненты менее на 1 соб./час или более на 1.5 соб./час от медианного значения скорости счета детекторов в кластере.

## Регистрация событий одновременно двумя кластерами



	1-й кластер	2-й кластер	1&2
N <sub>соб</sub>	125516	68891	24754
N <sub>n</sub>	298621	210537	207037



Пример регистрации события одновременно в двух кластерах: заряженные частицы (сверху) и нейтроны (снизу)

## Временное распределение нейтронов

Критерий отбора событий: кратность ≥ 4 и А<sub>э</sub> > 5 код. АЦП



При регистрации одновременно двумя кластерами





Полученные распределения можно описывать функцией:  $y(t) = A_1 e^{-t/t_1} + A_2 e^{-t/t_2} + y_0$ , где

	t <sub>1</sub> , мс	t <sub>2</sub> , мс
1-й кластер	0.51 ± 0.01	3.78 ± 0.06
2-й кластер	0.53 ± 0.01	2.78 ± 0.09
1&2	0.53 ± 0.01	3.43 ± 0.07
Эксп. 1&2 - ЯФ, 2015	0.49 ± 0.01	3.44 ± 0.13
Модель - J.Phys.Conf.Ser., 2020	0.60 ± 0.02	7.40 ± 0.97

## Спектр энерговыделения ШАЛ

Критерий отбора: события с кратностью ≥ 4 и А<sub>э</sub> > 5 код. АЦП



## Интегральный спектр по числу нейтронов

Критерий отбора: события с кратностью ≥ 4 и А<sub>э</sub> > 5 код. АЦП





	Показатель наклона
1-й кластер	2.05 ± 0.01
2-й кластер	1.98 ± 0.03
1&2	1.96 ± 0.01
Модель – Канд. дисс. / О.Б. Щеголев	1.95
KASCADE - 27th Int. Cosmic Ray Conf.	1.90 ÷ 2.00

## Результаты

- Создано программное обеспечение для контроля работы установки ПРИЗМА-32.
- Спроектирована и создана база экспериментальных данных установки ПРИЗМА-32.
- Создан массив экспериментальных данных установки ПРИЗМА-32 с учетом стабильной работы детекторов за 2012-2021 гг.
- Проведена обработка данных за длительный период времени (2012-2021 гг.) работы установки ПРИЗМА-32. В результате которой получены:
  - Временные распределения тепловых нейтронов, которые можно описать функцией с двумя экспонентами с параметрами t<sub>1</sub> = 0.53 ± 0.01 мс, t<sub>2</sub> = 3.43 ± 0.07 мс.
  - ≻ Спектры энерговыделения заряженной компоненты ШАЛ с показателем наклона К = 1.15 ± 0.03.
  - У Интегральные спектры по числу зарегистрированных нейтронов с показателем наклона К = 1.95 ± 0.01.

### Апробация

#### Доклады:

- Исследование нейтронов от широких атмосферных ливней по данным установки ПРИЗМА-32. ІХ Международной молодежной научной школы конференции «Современные проблемы физики и технологий» (МНШК – 2022)
- Результаты данной работы являются основой доклада -- Исследование нейтронов от широких атмосферных ливней по данным установки ПРИЗМА-32. 37 Всероссийская конференция по космическим лучам (ВККЛ – 2022)

#### Публикации:

- Studying Characteristics of the Neutron Component of Extensive Air Showers Using Data from the URAN Array // Bull.Russ.Acad.Sci.Phys. 85 (2021) 4, 424-426
- Investigation of the EAS neutron component with the URAN array: First simulation and experimental results // J.Phys.Conf.Ser. 1690 (2020)
  1, 012071

## Спасибо за внимание!



01.10.20 - 31.10.20

01.05.22 - 31.05.22

13

### Структура подготовки данных к анализу



### Временное распределение нейтронов



## Седьмой динод

#### Таблица коэффициентов пересчета

1-й кластер	2-й кластер
10 <sup>3</sup>	10 <sup>3</sup> –
Z <sup>10<sup>2</sup></sup>	Z <sup>10<sup>2</sup></sup>
-0.2 -0.1 0.0 0.1 0.2 ∆t, c	-0.2 -0.1 0.0 0.1 0.2 Δt, c
$\Delta t$ был принят 60 мс	∆t был принят 80 мс

Распределение разницы времен срабатывания динодов

Отбирались события, зарегистрированные 12-м динодом, с кратностью ≥ 4 и А<sub>э</sub> > 10 код. АЦП

	1-ый кластер	2-ой кластер
N <sub>соб</sub>	16407	11306

Детектор	1-й кл.	2-й кл.
1	-	11.23 ± 2.74
2	-	15.80 ± 5.11
3	-	10.82 ± 1.99
4	-	15.46 ± 3.16
5	-	24.64 ± 4.45
6	-	18.14 ± 4.64
7	16.47 ± 2.50	16.52 ± 2.64
8	9.25 ± 1.96	11.69 ± 5.87
9	-	22.50 ± 3.63
10	-	13.89 ± 1.59
11	-	11.07 ± 2.14
12	13.44 ± 3.65	27.01 ± 5.29
13	$25.25 \pm 4.76$	24.97 ± 5.77
14	18.19 ± 4.35	10.48 ± 2.76
15	17.35 ± 4.18	11.67 ± 2.19
16	20.41 ± 3.91	-

#### 16

## Вид данных ПРИЗМА-32



Пример записи файла с основными параметрами зарегистрированных событий.



Пример записи файла, содержащего данные о временном распределении нейтронов после прихода ШАЛ во времени с шагом 100 мкс для каждого события

## Таблица с данными о корректности работы детектора

select \* from mask\_1\_params;

n2_mask integer	amp3_mask integer	n3_mask integer	amp4_mask integer	n4_mask integer	amp5_mask integer	n5_mask integer	amp6_mask integer	n6_mask integer
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1
1	1	1	1	1	0	0	1	1

Часть бинарной таблицы с данными о корректности работы детектора

Маска заполняется в результате анализа справок о работе установке.

Критерии отбора:

- Число событий, отобранных как нейтрон, при самозапуске кластера у них было завышено, что связано с плохими контактами или неисправностью ФЭУ
- Скорость счета событий с характеристиками электромагнитной компоненты *Fr* ≥ 2 и A<sub>э</sub> > 5 завышена, что свидетельствовало о чрезмерном напряжении в делителе ФЭУ

## ПО

Для создания программы автоматизации использовался python. Если точнее, то:

- 1. Обработка данных: pandas, SciPy, numpy
- 2. Построение графиков: matplotlib
- 3. Верстка docx-файла: python-docx
- 4. Создание интерфейса: pyqt6

<u>File Edit View N</u> avigate Code <u>R</u> efacto	r Ryn Iools VCS Window Help pASSport-passport.py – 🗗 🗙
SSport 👌 🛃 passport.py	🌞 secProcessing 👻 🕨 👗 🕠 👘
🔳 Project 👻 😌 🔄 🛨 🖊 🗢	🐞 passport.py 🛪 🏥 pathfiles.ini 🛪 🐞 takefiles.py 🛪 🐞 drctryChoice.py X 🐔 seeProcessing.py X 🐞 a52det.py X 🐞 a4fr.py X 🦚 timework.py X 🚳 timestop.py X 🚳 ntozeromas.py X
✓ ■ pASSport D:\pASSport	16
> 🖿 venv library root	
📥 a4fr.py	18
🛃 a50more.py	
🖧 a52det.py	20 super()init()
🖧 clientui.py	21 self.setupUi(self)
樻 drctryChoice.py	22 self.runPassport.pressed.connect(self.onClick)
📇 drctryChoice.ui	23 self.openDirectory.pressed.connect(self.openDrctry)
🚰 interface.ui	24 self.openFileDirectory.pressed.connect(self.openFileDrctry)
📥 n7Proccesing.py	25 self.runSevend.pressed.connect(self.onClick7 d)
🛵 ntozeromas.py	26 self.dateEdit 2.setDate(0tCore.0Date(int(str(datetime.today()).solit(' ')[0].solit(('-'))[0]).
🖧 passport.py	27 int(str(datetime.today()).split(' ')[0].split(('-'))[1]).
📋 path1files.ini	int(str(datetime.today()).split(')[0].split((')][2]))
path2files.ini	29 self_dateFdit 2.setDisplayFormat("dd.MM.vvvv")
ja pathfiles.ini	30 self dataEdit setData(http://www.setData(htttp://www.setData(http://www.setData(http://www.setData(http:/
ja pathpass.ini	31 solf datafdit sotlicalavEormat("dd MM vvvv")
secProcessing.py	32 # # to pup by timer:
shadow.py	
takeFiles.py	
timester pu	
timestop.py	
Illi Evternal Libraries	37 def onenFileDetry(self).
Scratches and Consoles	37 cold inst - O Weidente ()
Services and consoles	$\frac{30}{30} \frac{3}{30} \frac{3}{10} \frac{1}{10} $
	$\frac{1}{2} \qquad \qquad$
	42 with open ( particle attract ( pod ))
	4 ULuictiy.LineLuit.setrext(1.reau())
	Passport → onClick()

## Интерфейс



#### Справка о работе установки ПРИЗМА-32 в период с 01.03.2022 по 31.03.2022

Таблица 1: Время работы установки ПРИЗМА-32.

№ кластера	Экспозиции, ч.	Календарное время, ч.	Экспозиция, %
1	733.67	744	98.612%
2	744.0	744	100.0%
1&2	733.67	744	98.612%

Таблица 2: Сводная таблица остановок и работ установки ПРИЗМА-32.

№ кластера	Время простоя		Кол-во	Примечание
_	c	по	потерянных минут (период)	_
1	2022-03-05 13:40	2022-03-05 14:05	25	
1	2022-03-14 09:40	2022-03-14 09:50	10	
1	2022-03-16 02:25	2022-03-16 07:55	330	
1	2022-03-19 01:00	2022-03-19 02:00	60	
1	2022-03-22 12:30	2022-03-22 16:10	220	

Таблица 3: Сводная таблица темпов счета событий и сигналов, отобранных как нейтрон кластеров установки ПРИЗМА-32.

Счет/кластер	Кл1	Кл2
События (Fr ≥ 4, A ≥ 5), N соб./ч.	3.33	1.58
Нейтроны, (Nn)/соб.	0.62	0.47

#### Примечание:

В таблице 4 представлена сводная информация о неисправностях в работе детекторов кластера.

#### Габлица 4: Неусправности

N⁰	Кластер	Nº	Период	Примечание
	-	Детектора	-	
1	1	13	22.03.2022	Увеличенное число импульсов, отобранных как нейтрон
2	1	3	29.03.2022	Увеличенное число импульсов, отобранных как нейтрон
3	1	3	01.03.2022 - 31.03.2022	Повышенная скорость счета событий Fr ≥ 1, <u>A</u> ≥ 10
4	2	2,16	01.03.2022 - 31.03.2022	Пониженное амплитудное распределение сигналов (Fr ≥ 2 и <u>A ≥</u> 5)
5	1	4	27.03.2022.2	Повышенная скорость счета событий Fr ≥ 2 и <u>A&gt;</u> 5
6	2	1,4	01.03.2022 - 31.03.2022	Повышенная скорость счета событий Fr ≥ 1, <u>A&gt;</u> 10

Продолжительность работы кластеров установки ПРИЗМА-32.







Рис. 2 - Продолжительность работы 2-го кластера в сутки



Рис. 3 - Скорость счета событий  $Fr \ge 4, A \ge 5$ 



Рис. 4 - Число импульсов в событии, отобранных как нейтрон, при самозапуске кластер 1



Рис. 5 - Число импульсов в событии, отобранных как нейтрон, при самозапуске кластер 2

Таблица 5: Среднее число нейтронов (<u>Nn</u>) для детекторов установки ПРИЗМА-32 за месяц работы, нормированное на количество событий (Ns<u>) (</u>npu самозапуске), (**100/соб**)

N≘	Стат-ка	№ детектора															
		n1	n2	n3	n4	n5	n6	n7	n8	n9	n10	n11	n12	n13	n14	n15	n16
1	mean(100/co6.)	0.05	0.04	0.07	0.03	0.04	0.03	0.03	0.04	0.03	0.02	0.03	0.03	0.07	0.04	0.04	0.04
	std(100/co6.)	0.01	0.01	0.02	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01
2	mean(100/co6.)	0.06	0.01	0.02	0.04	0.01	0.02	0.02	0.04	0.03	0.03	0.03	0.02	0.03	0.06	0.02	0.02
	std(100/co6.)	0.02	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01	0.01



Рис. 7 - Скорость счета детекторов во 2-м кластере $Fr \geq 2, \underline{A \geq} 5$ 

Таблица 6: Среднемесячные число срабатываний детекторов установки ПРИЗМА-32, саб\_час.

N≌	Стат-ка	№ детектора															a see a la
		1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16
1	mean(co6./ч.)	1.28	1.51	1.51	1.59	2.2	1.57	1.36	1.82	1.54	1.56	1.62	1.89	2.12	1.41	1.93	1.82
	std(co6./ч.)	0.2	0.29	0.24	0.33	0.42	0.38	0.3	0.33	0.4	0.37	0.35	0.37	0.37	0.27	0.33	0.38
2	mean(co6./ч.)	0.78	0.49	0.97	1.47	0.64	0.87	0.65	1.27	1.28	0.71	1.04	0.77	0.87	1.08	0.74	0.48
<u> </u>	std(co6./ч.)	0.21	0.15	0.21	0.36	0.18	0.21	0.17	0.33	0.28	0.17	0.24	0.25	0.22	0.2	0.16	0.21



Рис. 9 - Скорость счета детекторов во 2-м кластере  $Fr \geq I, \, \underline{A \geq} \, 10$ 



N≘	Стат-ка	№ детектора															0.02012
		1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16
1	mean(co6./ч.)	1.29	1.11	4.7	1.32	1.72	1.71	2.22	1.72	1.12	1.33	1.33	2.22	1.86	2.79	2.38	3.16
	std(co6./ч.)	0.19	0.25	0.57	0.27	0.31	0.3	0.37	0.27	0.27	0.29	0.28	0.34	0.28	0.34	0.3	0.44
2	mean(co6./4.)	4.14	0.35	1.21	3.38	0.42	0.86	0.82	1.97	2.19	0.59	2.41	0.95	2.6	1.67	0.53	0.36
	std(co6./ч.)	0.36	0.12	0.25	0.38	0.14	0.16	0.21	0.37	0.45	0.16	0.3	0.2	0.36	0.24	0.19	0.15



На рисунке 8, 9 представлено число сигналов с A>5 кодов АЦП в час для 16 детекторов.

Рис. 9 - Амплитудное распределение сигналов от <u>детекторов кластер</u> 2 (Fr ≥ 2 и A > 5)