### ШИРОКИЕ АТМОСФЕРНЫЕ ЛИВНИ И АТМОСФЕРНЫЕ ЭЛЕКТРИЧЕСКИЕ ПОЛЯ. #49 (03.07 16:30)

A.Chilingarian Yerevan Physics Institute

38 Всероссийская конференция по космическим лучам

## Содержание доклада

- Электрическая структура грозового облака и ускорение частиц
- Исследование убегающих релятивистских электронных лавин (УРЭЛ, RREA) на поверхности Земли
- Экстремальные Грозовые наземные усиления (ГНП, TGE), зарегистрированные на Арагаце в 2023 году
- Модуляция потоков частиц и максимальные атмосферные электрические поля
- Влияние атмосферных электрических полей на ШАЛ
- Возможная переоценка энергии ПЭВатронов во время гроз
- \*Миллисекундные всплески частиц, инициированные ШАЛ
- \*Потоки частиц и молнии, ГНП и Земные гамма вспышки (ЗГВ, TGF)

### Потоки вторичных частиц от космических и атмосферных ускорителей



## Экспериментальные залы, детекторы и сенсоры



STAND 1

4

### Сеть детекторов STAND1на высокогорной станции Арагац покрывает площадь в 50,000 м<sup>2</sup>



Black shows disturbances of the NSEF measured by EFM 100 electric mills produced by the BOLTEK firm; blue shows a time series of 1-minute count rates of a STAND3 plastic scintillator with a 1 m<sup>2</sup> area and 3 cm thickness (1000 coincidence, signal only in the upper scintillator); red shows distances to lightning flashes.



TGE events occurred on Aragats from May to November 2023—1-minute time series of the STAND1 detector. The "1000" coincidence selects low-energy electrons and gamma rays, and the "1110" coincidence (in the inset) - high-energy electrons.



## Грозовые наземные усиления (ГНП), Околоземные электрические поля (ОЭП) и Молнии



Односекундные временные ряды скоростей счета верхних сцинтилляторов распределенной сети детекторов частиц STAND1. Черный – STAND1 на крыше экспериментального зала GAMMA; синий – рядом с залом MAKET, красный – рядом с экспериментальныи залом SKL.



50мс временные ряды счета верхнего сцинтиллятора детектора STAND1 толщиной 1 см и площадью 1 м<sup>2</sup>. Нижняя кривая в каждом кадре соответствует скорости счета, измеренной в ясную погоду в то же время за день до ГНП. В каждом кадре показаны средний счет, стандартные ошибки и значимость.



### Интегральные энергетические спектры крупнейших ГНП:

красные электронные, черные гамма кванты



Односекундные временные ряды счета сцинтиллятора STAND1 (синий) и ОЭП (черный). Вертикальные зеленые и желтые линии показывают время положительного и отрицательного ОЭП, а горизонтальная красная линия разделяет положительную и отрицательную области ОЭП.



# Спектрограммы при положительных а) и отрицательных б) ОЭП (каждый период равен 105 секундам). Ширина ячейки гистограммы равна 10 кэВ.



11 Июля 2023 г., Гамма-излучение с энергией 511 кэВ показывает замечательное усиление на 500% при положительном ОЭП и 150% при отрицательном ОЭП, что подчеркивает существенное влияние возникающего LPCR и четвертого диполя на поток позитронов. Поток позитронов усиливается в АЭП тормозящих электроны, что может объяснить высокий поток астрофизических позитронов (AMC2, Памелла) ыскорением поситронов и торможением электронов в космической плазме.

1с временные ряды возмущений ОЭП (черная кривая) и скорость счета верхнего сцинтиллятора сети STAND1. Красными линиями обозначены расстояния до вспышек молний. На врезке показана диаграмма рассеяния между потоком частиц и ОЭП.



## 1минутные временные ряди счета мюонов (черная кривая) и электронов и гамма-квантов (синяя кривая (по совпадениям 111 и 100 детектора SEVAN.



## Связь между падением потенциала и дефицитом мюонов для положительных и отрицательных мюонов и их суммы.



Potential drop (MV)

Развитие электромагнитной лавины в атмосфере. Лавина началась на высоте 4600 м, 2 км над детектором SEVAN. Количество частиц лавины рассчитывается каждые 300 м. После выхода из электрического поля лавина отслеживается еще на 100 м.



Photons

Electrons&positrons

На остроконечной горе Ломницкий Штит электрическое поле достигает очень больших напряженностей, и увеличения интенсивностей RREA достигают значений значительно превышающих измеренных на Арагаце. Эффект торможения мюонов [10], впервые наблюдаемый детекторами частиц на Арагаце, также проявляется на Ломницком Штите с гораздо более "глубоким" снижением интенсивности высокоэнергетических мюонов. Это приводит к разности потенциалов в ≈500 MB во время экстремального события на Ломницком Штите 10 июня 2017 года.

#### Распределения ГНП по часам суток и месяцам; крупнейшие ГНП с увеличением счета> 20% по показаниям детектора STAND3, "1000".



Вольшинство крупных ГНП 2023 г. произошло ночью или рано утром. Ежемесячное распределение выделяет май и июнь как наиболее частые месяцы для возникновения ГНП.

Гистограмма расстояний до вспышки молнии для двух групп событий: тех, которые внезапно закончились вспышкой (зеленым цветом) и тех, которые плавно закончились (красным цветом).



19

#### Диаграмма рассеяния между высотой облака и температурой



Большинство ГНП происходило весной и осенью (80%), когда температура наружного воздуха находилась в диапазоне от -3°C до +3C° и облака были очень низкими над станцией «Арагац» (желтый и зеленый цвета на гистограмме).

#### Влияние атмосферных электрических полей на ШАЛ: все детекторы наблюдали 20 30% увеличении частоты триггера и счета детекторов

- Ранние измерения детектора ШАЛ-ТОР в Италии (Aglietta et al., 1989) показали значительное увеличение частоты срабатывания во время гроз
- Эксперимент ARGO-YBJ Обнаруженная в 2012 г. средняя продолжительность 20 эпизодов повышенной частоты срабатывания коррелировала с грозами. Увеличение частоты 20 30%.
- Обсерватория LHAASO расположенная на горе Хайцзи в уезде Даочэн, провинция Сычуань, на краю Тибетского плато на высоте 4410 м. Тибетское плато известно частыми грозами и большими электрическими полями, вертикальный профиль которых может достигать 1-2 км.
- Обсерватория высокогорного водяного Черенковского детектора (HAWC) находится в седловине между горами Сьерра-Негра и Пико-де-Орисаба в Мексике. Она расположена на высоте 4100 метров над уровнем моря.
- Обсерватория Пьера Оже (AUGER, 2004) крупный наземный эксперимент в аргентинской Пампе. Охватывая площадь 3000 км<sup>2</sup>, она используется для идентификации ультравысокоэнергетических космических лучей.
- ШАЛовский детектор МАКЕТ ANI на Арагаце 19 Сентября 2009 частота триггера увеличилась в 4 раза

# Вариации частоты срабатывания детектора КМ2 LHAASO (a), Ne (b) и Nµ (c) во время грозы 10 июня 2021 г.



2-second time series of count rates of 4 m<sup>2</sup> area and 60 cm thickness scintillator, black; disturbances of the NSEF, blue; distances to lightning flashes, red.



## MAKET ANI experimental hall





MAKET – a surface array continuously detects Extensive Air showers (EAS)selecting shower axes from area of ~10000 m.sq., Primary particle energy ~100-1000 TeV;

At 19 September 2009 MAKET detects new type of showers – Extensive cloud showers (ECS), Gurevich call it Micro Runaway breakdown (MRB).

ECS (MRB) is short coherent particle burst (within 0.4 μsec) from one Runaway electron; Plenty of ECSs make a TGE lasting several minutes;

ECSs (MRB) can be distinguished from EASs by the lower density.



Количество электронов, зарегистрированных на поверхности Земли после пересечения АЭП различной напряженности. Первичный гамма квант входит в электрическое поле на высоте 6460 м.



Для низких первичных энергий (1 ТэВ) искажение в оценке энергии первичных гамма-лучей может быть десятикратным, а для более высоких энергий (1 ПэВ) оно может составлять ≈2,5 раза.

27

### Молнии и всплески элементарных частиц (ГНП –3ГВ; TGE-TGF)

- Во время многочисленных гроз на Арагаце не было зарегистрировано ни одного потока частиц одновременно с молнией;
- Было зафиксировано около 200 событий, когда молния резко прекращала поток частиц из облаков;
- Сравнения импульсов от детекторов частиц и атмосферных разрядов доказывают, что все импульсы от детекторов являются электромагнитными помехами (ЭМИ), потому что:
- только некоторые детекторы частиц показывают импульсы ЭМИ; например, в штабелированных детекторах верхние сцинтилляторы не показывают пиков, а третий снизу детектор демонстрирует огромный пик из за плохой экранировки;
- все пики состоят из биполярных импульсов; импульсы от настоящих частиц имеют униполярную форму;
- ось ШАЛ, вблизи нейтронного монитора или другого детектора, генерирует множественные нейтроны дающие всплески в детекторах, не имеющие никакого отношения к молниям.
- Только подтвержденные быстрой электроникой импульсы частиц могут быть приняты за подлинные.
- Наблюдаемые на Арагаце потоки электронов, гамма-лучей и нейтронов могут быть объяснены стандартной теорией RREA + MOS, молнии не генерируют высокоэнергетические частицы!

#### ASIM's multi-pulse TGFs was always produced before the optical associated pulse 200 - 190726 -190905100 6 9 1000 BGO 500 190924 BGO 25µs bin 0 1 05 TGF, no lightning activity, 100 **Smoothly ended** 191110 1000 100 ergy ē 500 CZT 200 -200428**TGF terminated by** Ę. CZT 25µs b a lightning flash ւՈ 200508 20 40 237nm 237nm 100 -2007090.05 80-230n - 200720 20 -150 -100 -50 0 50 100 150 200 250 300 350 400 450 500 mu277 www Optical data from the 777 nm photometer for 8 TGFs with lightning monn. activity following the TGF. -1000 -500 500 1000 1500 2000 2500 0 3000 μs

The TGF time is at time = 0

#### Гистограмма длительности нейтронного всплеска (a) и соответствующая гистограмма кратности (b).



Нейтронный монитор увеличивает очень короткий временной профиль ШАЛ (20-30 нс) примерно на 5 порядков величины (2-3 миллисекунды, совпадает с установкой УРАН, НЕВОД), что позволяет использовать довольно медленное устройство (нейтронный монитор) для регистрации ШАЛ, Измеренная кратность пропорциональна энергии ШАЛ и близости его оси к детектору. Таким образом, по распределению кратностей можно оценить энергетический спектр первичных КЛ.

## **EMI and genuine particles response**





#### Интригующие проблемы физики высоких энергий в атмосфере (ФВЭА НЕРА).

#### Вопросы в докладе ТЕПА в 2019, ответы 2024 – красный

- 1. ГНП и ЗГВ (TGE and TGF) отношение к RREA; Эквивалентны
- 2. Рождаются ли элементарные частицы в молниях (електроны, нейтроны и гамма-кванты) или только в процессе RREA? RREA
- 3. Нужны ли дополнительные механизмы генерации затравочных частиц (Холодный RREA)? нет
- 4. Что мы можем понять из наблюдаемых ГНП об электрификации облаков: трипольная модель, (LPCR); Зарядовая структура уточнена: 5 диполей
- 5. Как измерить/оценить размер излучающей области в облаке; 13 км от Арагаца до Нор Амберда
- 6. Как молния «отключает RREA»: временные шкалы, расстояния. Расстояние < 10 км!
- 7. Какие атмосферные условия поддерживают ГНП (Возникновение LPCR, роль влажности и осадков)? Падение Граупеля во время положительного NSEF
- 8. Как объяснить энергетические спектры ГНП, расширенные до 100 МэВ? После 60 МэВ МОS!
- 9. «Открывают» ли RB/RREA проводящие каналы для молнии? Да, ASIM подтверждает!
- 10. Генерация нейтронов гамма квантами лавинах и их регистрация на поверхности Земли; Данные LS по нейтронам, вместо 5% на Арагаце 50% на ЛС.
- 11. Способствуют ли EAS распространению лидера молнии (процесс EAS-RB)? Нет
- 12. Максимальная разность потенциалов в грозовых облаках, оцененная по эффекту остановки мюонов и потокам ТГЭ на Арагаце и Ломицком стуите, 300 и 500 MB.
- 13. Эффект остановки мюонов, зарегистрирован сетью СЕВАН и подтвержден детекторами EAS.
- 14. Усиление потока позитронов, подтвержденное выявлением 4-го диполя

Конкурс на установку детекторов на Арагаце. Мы предоставляем небольшую лабораторию в которой установлены с датчиком EFM-100, метеостанцией DAVIS и двумя камерами кругового обзора. Все устройства имеют доступ в Интернет.





совместно с сотрудниками ОКЛ Ереванского физического института им. А.И.Алиханяна запустила на в/с Арагац многоканальный изображающий фотометр для исследования кратковременных свечений в нижней атмосфере.

