33-я Всероссийская конференция по космическим лучам





Восстановление параметров высокоэнергичных каскадов в ЧВД НЕВОД

Хомяков В.А., Богданов А.Г., Киндин В.В., Кокоулин Р.П., Петрухин А.А., Хохлов С.С., Шутенко В.В., Яшин И.И. Национальный исследовательский ядерный университет «МИФИ»

Дубна, август 2014 г.

Введение

- в настоящее время для исследования мюонов и нейтрино сверхвысоких энергий широко используются черенковские водные детекторы (ANTARES, Байкал, IceCube);
- в больших черенковских детекторах энергия мюонов и нейтрино оценивается по каскадным ливням, энергия которых определяется в точечном приближении на основе модельных расчетов;
- в данной работе каскадные ливни впервые исследуются в черенковском водном детекторе, в котором измеряется полная каскадная кривая.

Черенковский водный детектор НЕВОД

- Объем 2000 м³.
- Пространственная решетка: 91 квазисферический модуль (КСМ) в 25 гирляндах (шаг 1х1х1.25 м³).
- Каждый КСМ включает 6 ФЭУ-200.
- Динамический диапазон каждого ФЭУ: 1 – 10⁵ ф.э.



Малый шаг пространственной решетки и широкий динамический диапазон позволяют детектору работать в режиме калориметра

Экспериментальный комплекс НЕВОД-ДЕКОР

В воде бассейна ЧВД мюоны могут рождать каскадные ливни, отбору и оценке параметров которых посвящена работа

Изучение ливней с известной осью

Исследовались ливни, рожденные окологоризонтальными мюонами (зенитный угол 85°÷90°).

Треки определялись с помощью координатно-трекового детектора ДЕКОР О. Saavedra at al., J. Phys. 409 (2013).

С.С. Хохлов и др., Изв. РАН, 77, 707-709(2013)



Примеры восстановленных каскадных кривых:



Число заряженных частиц

Основные результаты исследования ливней с известной осью



Исследование ливней с неизвестной осью

Цель – разработка методов оценки характеристик каскадов, рожденных мюонами, на основе только отклика ЧВД, без использования данных ДЕКОР. Это позволит на порядок увеличить диапазоны зенитных и азимутальных углов изучаемых ливней. И, как следствие, объем статистики событий с каскадами.

Исследовались события с большим энерговыделением: триггер «≥60с» (около 80 млн. событий за период около 5900 часов живого времени).

Такие события включают:

• широкие атмосферные ливни;



• группы мюонов;

• каскады от мюонов или адронов. Отбор и восстановление характеристик таких событий основаны на компактности расположения КСМ с наибольшими амплитудами. Методы отрабатывались на событиях с известной осью.



Метод оценки положения оси каскада на основе данных ЧВД Для оценки взяты данны 20-ти КСМ с наибольшим



Для оценки взяты данные 20-ти КСМ с наибольшими суммарными амплитудами ФЭУ.

Такие КСМ обычно располагаются компактно находятся вблизи оси ливня

Рассчитывался вектор направления «на свет»:

 $a_{i} = \{a_{i2} - a_{i4}; a_{i1} - a_{i3}; a_{i6} - a_{i5}\}$, где аіј - амплитуда ј-го ФЭУ і-го КСМ.

Результирующий вектор направления «по свету»:

$$\mathbf{r}_{a} = -\sum_{i=k}^{N} \mathbf{r}_{i}$$

Ось проводилась через центр тяжести выбранных КСМ, рассчитанный с учетом амплитуд ФЭУ как весов

Анализ точности оценки положения оси каскада

Были рассмотрены варианты с отбрасыванием (из исходных 20-ти) КСМ с наибольшей амплитудой, вносящих существенную погрешность

Результаты: КСМ в порядке убывания суммарной амплитуды всех ФЭУ

Средний угол между направлениями: оценочным и определенным с помощью данных ДЕКОР, градусы

Расстояние от центра масс выбранных КСМ до ОТ, метры





0

19.2

 ± 0.6

0.27

 ± 0.01

1

15.8

 ± 0.4

0.38

±0.02

2

15.6

 ± 0.4

0.45

±0.02

3

16.1

 ± 0.4

0.49

±0.02

4

17.6

 ± 0.5

0.53

±0.02

Критерии отбора событий с каскадами

- 1. компактность расположения кластера КСМ, имеющих наибольшие суммарные отклики ФЭУ (среднеквадратичный радиус кластера < 2.35 м);
- развитие ливня в пределах чувствительного объема детектора: ограничение значений координат центра тяжести кластера КСМ с наибольшими амплитудами;
- отбор каскадов, рожденных преимущественно мюонами, в интервале Зенитных углов 50° < θ < 90°;

 пропорциональность суммарной амплитуды восстановленной оценке энергии каскада



Отбор каскадов



Примеры событий с каскадами разных энергий



Предварительный результат: дифференциальный спектр каскадов с энергиями до 30 ТэВ



13

Заключение

- разработаны критерии и на их основе отобраны события, связанные с образованием мюонами каскадов высокой энергии в рабочей области детектора
- восстановлены параметры каскадов с неизвестной осью на основе только амплитуд откликов ФЭУ ЧВД;
- на два порядка увеличена статистика событий с каскадами по сравнению с результатами восстановления ливней с известной осью;
- получены экспериментальные каскадные кривые для ливней, рожденных в ЧВД мюонами в широком интервале зенитных углов и диапазоне энергий каскадов от 30 ГэВ до 30 ТэВ;
- в диапазоне энергий от 30 ГэВ до 30 ТэВ измерен дифференциальный спектр каскадных ливней, рожденных мюонами с зенитными углами от 50° до горизонта.

Спасибо за внимание!

Приложения

Восстановление каскадной кривой

Модель каскада: каскад рассматривался в одномерном приближении.

Формула расчета количества каскадных частиц от глубины и энергии (аппроксимация Грейзена, приближение Б):

$$N^{\text{amp}}(y_0, t_0, t) = \begin{cases} 1.35 \text{если} & t < t_0 \\ \left(\frac{0.32}{\sqrt{y_0}} \stackrel{?}{\stackrel{!}{\xrightarrow{}}} \times \exp((t - t_0) \times (1 - 1.5 \text{lns})) + 1.35, \text{если} & t > t_0 \end{cases}$$

Отклик на одиночную заряженную частицу:

$$A_{\rm I}(R,\alpha) = \frac{C \times \cos\alpha}{R + r_{\Phi \ni y}} ((1 - F) \times \exp(-\frac{R}{L_{\rm short}}) + F \times \exp(-\frac{R}{L_{\rm long}}))$$

Число частиц по отклику *j*-го ФЭУ:

$$N_{ij} = \frac{A^{j}_{\Phi \ni y}}{A_{i}(R_{j},\alpha_{j})}$$

Число частиц в *i*-ом бине:

$$N_{i}^{\Im \text{KC}\Pi} = \frac{\sum_{j=0}^{n} \frac{N_{ij}}{\sigma^{2}(N_{ij})}}{\sum_{j=0}^{n} \frac{1}{\sigma^{2}(N_{ij})}} = \frac{\sum_{j=0}^{n} A_{\Phi \ni \text{Y}}^{j}}{\sum_{j=0}^{n} A_{I}(R_{j}, \alpha_{j})}$$
 17

Принципы выделения каскадных ливней в событиях от триггера «≥60с » (1)

Принцип 1: компактность расположения кластера КСМ, имеющих наибольшие суммарные отклики ФЭУ



показаны 10 КСМ с наиб. ампл. из сработавших 91

показаны 10 КСМ с наиб. ампл. из сработавших 83

Показатель для оценки степени компактности группы КСМ:

$$R_{\rm KM} = \sqrt{\frac{\sum_{i=1}^{N} Amp_i ((X_{\rm KCM\,i} - X_{\rm LLT})^2 + (Y_{\rm KCM\,i} - Y_{\rm LLT})^2 + (Z_{\rm KCM\,i} - Z_{\rm LLT})^2)}{\sum_{i=1}^{N} Amp_i}}$$

Принципы выделения каскадных ливней в событиях от триггера «≥60с » (2,3)

Принцип 2: развитие ливня внутри решетки ЧВД



Анализ точности восстановления параметров каскада

Восстанавливалась энергия каскадов обучающей выборки по «стандартной» методике с подстановкой вместо параметров известной оси каскада оценки положения оси



При использовании оценки оси восстановленная энергия в среднем занижена

Каскад с востановленной энергией около 30 ТэВ



21



График построен на основе восстановленных каскадных кривых с энергией от 2.5 ТэВ: таких событий оказалось 45 шт.

Дифференциальный спектр каскадов с восстановленными энергиями от 30 ГэВ до 30 ТэВ



Распределения значений *η* для последовательности отборов

