Ядра железа в космических лучах предельно высоких энергий у Земли

А. В. Урысон

НАИФ

Введение

Источники космических лучей (КЛ) с ультравысокой энергией $E>4\cdot10^{19}$ эВ (УВЭ) надежно не установлены.

В литературе обсуждаются как галактические, так и внегалактические объекты, где частицы КЛ могут быть ускорены до таких энергий.

В этой работе мы предполагаем, что КЛ ускоряются до УВЭ в окрестности сверхмассивных черных дыр (СМЧД).

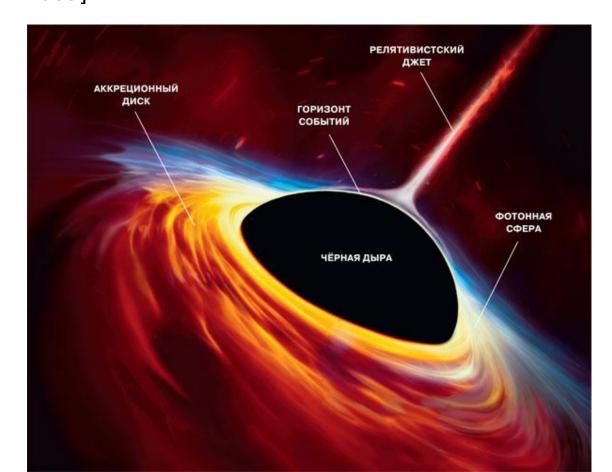
Они обнаружены в центре многих галактик, включая Млечный Путь, и в настоящее время общепринято, что

в ядре практически каждой галактики существует СМЧД (Черепащук 2022).

Ускорение КЛ может происходить

в джете [Крымский 1976, Bell 1978, Cesarsky 1992, Istomin & Gunya 2020], аккреционном диске [Haswell+1992],

а также **вблизи полярных шапок СМЧД**, куда частицы попадают из аккреционного диска [Kardashev 1995, Neronov+ 2009].



Если эта гипотеза верна,

ускорение КЛ может происходить практически во всех галактических ядрах, где есть СМЧД.

(Для ускорения КЛ в джете необходима активная фаза СМЧД, когда идет подпитка аккреционного диска, иначе джет «выключается»).

Джет и аккреционный диск содержат вещество звезд, поэтому в составе КЛ в источниках присутствуют элементы с различными массовыми числами *А* вплоть до ядер железа.

На пути от источника к установке элементный состав КЛ видоизменяется, потому что ядра КЛ УВЭ взаимодействуют с фоновыми излучениями (космическим микроволновым, радио, внегалактическим светом)

в реакциях

 $A+\gamma \rightarrow A+e^{+}+e^{-}$ (прямое рождение пар, пороговая энергия в СЦМ 1 МэВ),

 $A+\gamma \rightarrow A'+mN+n\pi$ (фотопионное рождение, пороговая энергия 145 МэВ),

 $A+\gamma \rightarrow A'+mN$ (фоторасщепление ядер, пороговая энергия десятки МэВ).

Мы обсуждаем распространение в межгалактическом пространстве ядер железа ⁵⁶Fe УВЭ, а именно:

вычисляем **долю** дошедших от источника до установки ядер с массовым числом **A=56** и их фрагментов с массовыми числами **A=54, 55** относительно всех остальных частиц от **A=1** до **A=53**:

В вычислениях использовался размещенный в интернете в открытом доступе код TransportCR [Kalashev Kido 2015].

I. Источники

- 1) Источники КЛ УВЭ СМЧД в ядрах галактик.
- 2) Расстояния до источников *L*≈2-3500 Мпк.
- 3) На таких расстояниях необходимо учитывать эволюцию источников. Эволюция СМЧД неясна, и в вычислениях бралась эволюция одного из типов активных ядер галактик— BL Lac.
- 4) Спектр инжекции КЛ степенной $E^{-\gamma}$, γ =2.2.

Пункты 3) и 4) выбраны потому, что с ними описывается совокупность данных о КЛ (Giacinti+ 2015).

5) КЛ УВЭ = это ядра железа (A=56).

Модель

II. Фоновые излучения

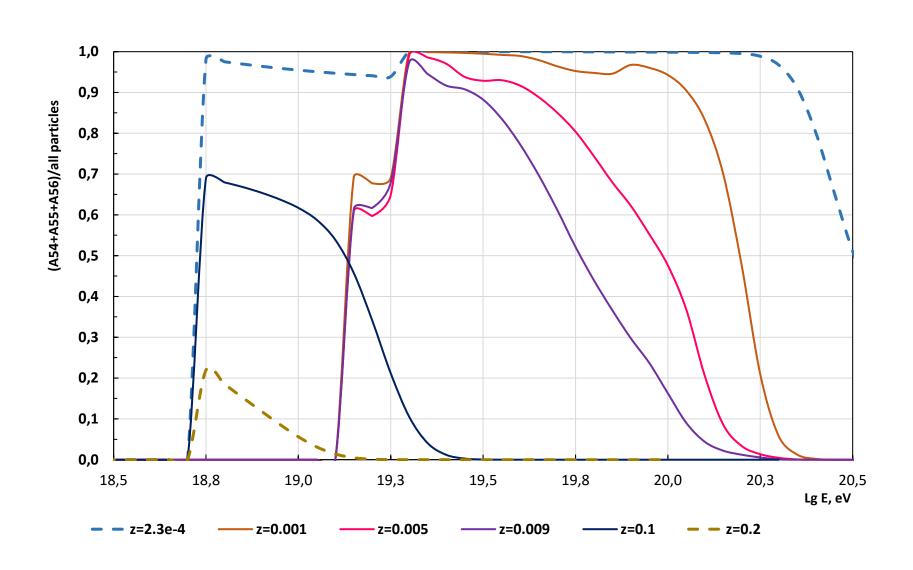
СМВ: Планковское распределение по энергии, у фотонов средняя энергия $\varepsilon_{\rm r}$ =6.7×10⁻⁴ eV, плотность $n_{\rm r}$ =400 cm⁻³.

Радио: Protheroe, Biermann 1996; 1997.

EBL: Inoue + 2013.

Взаимодействие ядер с излучением: [Puget+ 1976, Stecker & Salamon 1999)

Результаты



Ядра железа ⁵⁶Fe и фрагментов A=54,55, пришедшие на установку (if ever) с разных расстояний, имеют энергии:

Энергия ядра <i>Е</i>	Расстояние до источника
>10 ²⁰ eV	~1 Мрс Магеллановы облака, М31
10 ²⁰ eV	≈7 Мрс Местная группа
>10 ¹⁹ eV	<100 Mpc
<10 ¹⁹ eV	>300 – 3500 Mpc

ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Сейчас общепринято, что в ядре практически каждой галактики существует СМЧД (Черепащук 2022).

Если источники КЛ УВЭ – СМЧД в ядрах галактик, то ядра железа ⁵⁶Fe и фрагменты с A=54. 55

с энергией >10²⁰ eV приходят из Магеллановых облаков, М31 (Анромеда);

с энергией 10²⁰ eV приходят из Местной группы;

с энергией >10¹⁹ eV приходят с расстояний <100 Мрс;

с энергией <10¹⁹ eV приходят с расстояний >300 – 3500 Mpc.

Громадная часть источников находится на расстояниях > 100 Mpc, поэтому ядра железа падают на установку (if ever), имея энергию <10¹⁹ eV.

СПАСИБО