



وزارت علوم تحقیقات و فن آوری دانشگاه بین المللی امام خمینی(ره) دانشکده علوم پایه

پایان نامه جهت دریافت درجه کارشناسی ارشد فیزیک نجومی

بررسی تغییرات بعد فراکتالی توزیع الکترونهای بهمن های هوایی با انرژی پرتو کیهانی

توسط

شعبان طاهري الموتي

استاد راهنما

دکتر داوود پور محمد

استاد مشاور

دكتر هاشم حامدي وفا

شهریورماه ۱۳۹۰

چکیده

توزیع فراکتالی ذرات ثانویه در بهمن های هوایی آنها را از سایر توزیعهای متقارن متمایز می سازد در پژوهشهای قبلی توزیع فراکتالی ذرات ثانویه در بهمن های هوایی در انرژیهای $10^{15} {
m eV},\, 10^{14} {
m eV}$ و $10^{17} {
m eV}$ بررسی شده است، $[1]_{
m e}[2]$.

در پژوهش حاضر طیف وسیعتری از انرژیها شامل ضرایب ۲ ، ۴ و ۸ از انرژیهای فوق و همچنین انرژیهای کوق و انرژیهای ک $2 \times 10^{17} \, eV$ و بررسی شده است.محاسبه بعد فراکتالی توزیع در انرژیهای فوق و انرژیهای نشان می دهد که، این مقادیر توزیع متقارنی را در بیشتر انرژیها وفاصله ها نشان می دهند. در این پژوهش بستگی بعد فراکتالی به لگاریتم انرژی و عدد جرمی بررسی شده است که نشان می دهد با افزایش انرژی تا مقدار معینی بعد فراکتالی افزایش می یابد و سپس ثابت می شود. همچنین با توجه به نمودارهای به دست آمده نتیجه می گیریم که با افزایش جرم مقادیر بعد فراکتالی را به جرم کاهش می یابد. بعلاوه با استفاده از معادله ی تخمین جرم توانستیم بستگی بعد فراکتالی را به جرم ذره اولیه به دست آوریم که حاصل آن چند جمله ایهای درجه ی یک، دو و سه برحسب جرم است. چگونگی محاسبه و نتایج آن به طور کامل آمده است.

فهرست مطالب

صفحه	عنوان
1 •	مقدمه
	فصل اول
11	پرتوهای کیهانی
17	۱-۱زمینه ی کاری پرتوهای کیهانی متعلق به کجاست؟
١٣	۱-۲ طیف انرژی
١٨	١-٣ تركيبات
	۱-۴ چگالی انرژی پرتوهای کیهانی
	۱-۵ فرآیندهای الکترومغناطیسی در ماده
79	۱-۶ شتاب تصادفی ذرات باردار
۲۸	١-٧ ذره شتابدار در شوكهاى نجومى
٣١	۱-۸ پرتوهای کیهانی در کهکشان
٣٣	۱-۹ ماده بین ستاره ای و میدان مغناطیسی
٣۴	۱۱ پرتوهای کیهانی در بالای اتمسفر
r¢	۱-۱ پرتوهای کیهانی دراتمسفر
۲۵	١٦-١ ساختار جوى
٣٧	۱–۱۳ تحلیل تقریبی
٣٨	١٠-١ د توهاي كيماني زير زمين

صفحه

دوم	صل	ف
r 7-		_

٣٩	بهمن های پرتو کیهانی
۴٠	١-٢ بهمن الكترو مغناطيسى
49	۲-۲ تئوری بهمن الکترو مغناطیسی
£ 9	۲-۴ بهمن هادرونی
	فصل سوم
۵١	آشکارسازی
۵١	۳-۱ آشکارسازهای پرتوکیهانی
۵٣	۳–۲ آشکارسازی بهمن هوایی
۵۵	۳–۳ آرایه های بهمن هوایی
	۳-۴ آشکارسازهای چرنکوف
۵۶	۳–۵ آشکارسازهای فلوئورسنت
۵۸	۳-۶ طیف انرژی و ترکیبات درزانو
	فصل چهارم
۶۴	تحلیل فراکتالی و موجکها
	۴-۱ تبدیل موجک
	۲-۴ تحلیل چند فراکتالی بهمن های شبیه سازی شده.
<i>' '</i>	١-١ تحليل چند تراتناني بهمل هاي سبيد ساري سده

فصل پنجم
تعس پنجم
بررسی تغییرات بعد فراکتالی توزیع الکترونهای بهمن های هوایی
فصل ششم
تجزیه و تحلیل محاسبات
8-1 بررسی توزیع مقادیر بعد فراکتالی
۶-۲ جداسازی براساس تحلیل چند متغیره۹۴
فصل هفتم
نتایج
۱-۷ نحوه ی توزیع مقادیر بعد فراکتالی
۷-۲ تغییرات مقادیر میانگین بعد فراکتالی
۷-۳ بستگی بعد فراکتالی به جرم
۷-۲ بستگی بعد فراکتالی به انرژی
۷-۵ جداسازی براساس تحلیل چند متغیره
منابع

فهرست جدول ها

عنوان

فصل دوم

جدول ۲-۱: مقادیر n در معادله ی (۲-۲) برای ذرات اولیه و بهمن های متفاوت.............................

فصل ششم

فهرست شكل ها

عنوان

فصل اول

ب توسط Millikan است	ه ها و ستاره ها اندازه گیریها از زیر	شکل۱-۱: نقاط لوزی از رصد هوایی توسطKohlhorsterودایر
شكل ١-٣: طيف انرژى پرتو هاى كيهانى.براى قسمت با انرژى بالاى طيف، منحنى تعداد ذرات در بررى كل برنوكلئون را نشان مى دهد.بخش كم انرژى طيف تعداد نوكلئونهاى يک تابع از انرژى بر وکلئون را مى دهد		آب توسط Millikan است
رَرْى كل برنوكلئون را نشان مى دهد.بخش كم انرژى طيف تعداد نوكلئونهاى يک تابع از انرژى بر وكلئون را مى دهد	14	شکل ۱-۲: طیف انرژی هسته های پرتو کیهانی بالای ۰۰ Ge v
وکلئون را می دهد	بالای طیف، منحنی تعداد ذرات در	شکل ۱-۳: طیف انرژی پرتو های کیهانی برای قسمت با انرژی
١٠كل ١-٩: نمودار شماتيک يک تلسکوپ کوچک پرتو کيهانی	داد نوکلئونهای یک تابع از انرژی بر	انرژی کل برنوکلئون را نشان می دهد.بخش کم انرژی طیف تع
الک ۱-۵: طرحی از آشکار ساز فضایی دانشگاه شیکاگو	18	نوکلئون را می دهد
شکل ۱-۶: فراوانی نسبی عناصر پرتوهای کیهانی(خط پر)در مقایسه با عناصر منظومه شمسی(خط پین)	18	شکل ۱-۴: نمودار شماتیک یک تلسکوپ کوچک پرتو کیهانی
پین)	١٧	شکل ۱–۵: طرحی از آشکار ساز فضایی دانشگاه شیکاگو
الله ۱-۷: طیف انرژی عناصر مختلف از پر توهای کیهانی.برای انرژیهای سمت چپ خط عمود شار برطی دوره خورشیدی تغییر می کند،این اثر مدولاسیون خورشیدی نامیده می شود	ایسه با عناصر منظومه شمسی(خط	شکل ۱-۶: فراوانی نسبی عناصر پرتوهای کیهانی(خط پر)در مق
در طی دوره خورشیدی تغییر می کند،این اثر مدولاسیون خورشیدی نامیده می شود	19	چين)
شکل ۱-۸: توزیع چگالی انرژی در پر توهای کیهانی	انرژیهای سمت چپ خط عمود شار	شکل ۱-۷: طیف انرژی عناصر مختلف از پر توهای کیهانی.برای
شکل ۱-۹: سطح مقطع پراکند گی کامپتون بر حسب تابعی از انرژی فوتون	یدی نامیده می شودت	در طی دورہ خورشیدی تغییر می کند،این اثر مدولاسیون خورش
شکل ۱-۱۰: تصویر شماتیک از ایده فرمی که پراکندگی ذره در ابر مغناطیسی را نشان می دهد۲۶ شکل ۱-۱۱: تصویر شماتیک از ذره شتابدار در شوکهای نجومی.صفحه بالایی سرعتها و حرکت ذره زمایشی در تصویر آزمایشگاه را نشان میدهد.صفحه پایینی سرعتها در تصویر شوک را نشان می هد	٢٢	شکل ۱-۸: توزیع چگالی انرژی در پر توهای کیهانی
شکل۱-۱۱: تصویر شماتیک از ذره شتابدار در شوکهای نجومی.صفحه بالایی سرعتها و حرکت ذره زمایشی در تصویر آزمایشگاه را نشان میدهد.صفحه پایینی سرعتها در تصویر شوک را نشان می هد	انرژی فوتون	شکل ۱-۹: سطح مقطع پراکند گی کامپتون بر حسب تابعی از
زمایشی در تصویر آزمایشگاه را نشان میدهد.صفحه پایینی سرعتها در تصویر شوک را نشان می هد نکل ۱-۱۲ : شکل کهکشان را از لبه مشاهده می کنید.نقطه سیاه مرکز کهکشان را نشان می دهد.	ابر مغناطیسی را نشان می دهد۲۶	شکل ۱-۰۱ : تصویر شماتیک از ایده فرمی که پراکندگی ذره در
هد	.صفحه بالایی سرعتها و حرکت ذره	شکل۱-۱۱: تصویر شماتیک از ذره شتابدار در شوکهای نجومی
	رعتها در تصویر شوک را نشان می	آزمایشی در تصویر آزمایشگاه را نشان میدهد.صفحه پایینی س
	79	دهد
اصله منظومه شمسی از مرکز کهکشان ۸/۵ kpc است	یاه مرکز کهکشان را نشان می دهد.	شکل ۱-۱۲ : شکل کهکشان را از لبه مشاهده می کنید.نقطه س
	٣٢	فاصله منظومه شمسی از مرکز کهکشان ۸/۵ kpc است

فصل دوم

۴۰..... استاب بازی هیتلر از بهمن گسترده.در این شکل $E_c=rac{E_{+}}{NN}$ است شکل ۲-۲ : توزیع طولی بهمن برای الکترونها در تقریب B در بهمنهای فوتونی با انرژیهای مختلف که با استفاده از معادله سن بهمن محاسبه شده است.انرژی اولیه به ترتیب با نمودارها نشان داده شده است.عمق ماکزیمم بهمن با دایره ها نشان داده شده است..................... با دایره ها نشان داده شده است..... شکل ۲–۳: مقایسه حل تقریب A با فرمول گرایزن برای $\beta = 1.5$.خط پر نشان دهنده ی توزیع بهمن برای الکترونها و خط چین برای فوتونها در تقریب A است.نقطه چین نتیجه ی به دست آمده از فرمول گرایزن است...........فرمول گرایزن است..... شكل ٢-٢: سطح مقطع توليد زوج با خط چين ، سطح مقطع كاميتون با نقطه چين و مجموع اين دو با خط پر نشان داده شده است.نقاط نشان دهنده ی سطح مقطع در روش مسل است..........۴۶ شکل B' تعداد الکترونها (خط پر) و فوتونها (خط چین) که با تئوری بهمن در تقریب B' محاسبه شده است. خط نقطه چین نتایج از فرمول گرایزن و نقاط نتیجه محاسبات مونت کارلو با یک انرژی آستانه ی ۱۰MeV است.ذره ی اولیه یک فوتون با انرژی ۱۰۰۰GeV است......۳۲ شکل ۲-۶: تعداد الکترونها با انرژی بالای ۱GeV در یک بهمن فوتونی با انرژی اولیه ی ۱۰^۵ GeV. خطها توزیع طولی بهمن را برای ۱۰بهمن خاص نشان می دهد و مربعات میانگین ۱۰۰ بهمن شکل ۲–۷:توزیع عرضی الکترونها و فو تونها ی با انرژی بالای ۱/۵(دایره ها) ۱۰ (لوزیها)،و ۱۰۰ (پنج ضلعیها) در ماکزیمم بهمن فوتونی با انرژی ۱۰۰۰GeV. نقاط تو پر مربوط به الکترون است.........۴۹

فصل سوم

شکل ۳-۱:شکل طرح وار یک الکتروسکوپ که Hess در کشف پرتو های کیهانی استفاده کرد......۵۱

یش	شکل ۳–۲ : طرح شماتیک اسپکترومتر مغناطیسی.در بعضی نمونه ها یک کالریمتر در پایین ارا
۵۲	وجود دارد
۵۴	شکل ۳–۳: نمایش بهمن گسترده و آشکار سازی آن
Ç	شکل ۳–۴: ساده ترین طرح یک بعدی گرفته شده از مسیر بهمن. جبهه ی بهمن روی صفحه ی
۵۶	نعریف شده به وسیله ی زاویه ی سمتی تصویر شده است
۵٩	شکل ۳–۵: طیف انرژی همه هسته های پرتو کیهانی در ناحیه زانو
ی	شکل ۳–۶ : یک مدل ساده از زانو که انرژی قطع آن در۱۰ ^۷ GeV است ناحیه سایه دار داده ها
۶۰	شکل قبل را نشان می دهد
۶۲	شکل ۳–۷: نتایج مطالعات از ترکیبات پرتو کیهانی در ناحیه زانو
	فصل پنجم
	شکل ۵-۱: نمودار $\log T$ بر حسب $\log a$ برای فوتون در انرژی 10 eV برای فاصله ی صفر ت
	۴ تا ۴ برای فاصله ی $\log a$ برای فوتون درانرژی $\log a$ برای فاصله ی $\log T$ تا ۴ تا ۴ نمودار
Υ· ١ Υ١	متر $\log T$ بر حسب $\log a$ برای فوتون در انرژی eV ۱۰ ^{۱۵} برای فاصله ی ۸ تا σ
	ـــــــــــــــــــــــــــــــــــــ
	. V ۱۰ ^{۱۴} eV شکل ۵–۵: نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی برای پروتون در سه منطقه با انرژی V × ۱۰ ^{۱۴} eV
	فصل ششم
٧۴	شکل ۶-۱ : نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی ۱۰ ^{۱۴} eV
۲ × ۱	$^{-14}$ e نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی
	* × 1 · ¹*eV
× Ne	شکل $^{-9}$: نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی $^{1\cdot 1^6}\mathrm{eV}$

شکل ۴-۶ : نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی $^{10}{ m eV}$ ۲ و
νν* × 1 · ¹Δ eV
شکل ۶-۵ : نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی $^{10^{10}}{ m eV}$ و $^{10^{10}}{ m eV}$
شکل ۶–۶: نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی ۲×۱۰ ^{۱۶} eV و ۹۰۰۲ و ۲۰۱۰ ^{۱۶} eV
ه کل 9 : نمودار فراوانی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه برای فوتون با انرژی 10 10 10 10 10 10
شکل ۶-۸ : نمودار تغییرات بعد فراکتالی برحسب جرم اتمی برای انرژی ۱۰ ^{۱۴} eV. نقاط دایره ،
$r \leq r \leq 8$ مربع ولوزی به ترتیب نشان دهنده ی مقادیر بعد فراکتالی در شعاعهای
Λ ستند.میله های خطا نشان دهنده ی انحراف معیار هستند.میله های خطا نشان دهنده ی انحراف معیار هستند.
شکل۶-۹: نمودار بعد فراکتالی بر حسب جرم اتمی برای انرژیهای۲×۱۰ ^{۱۴} و۲×۱۰ ^{۱۴} وسایر
توضيحات مشابه شكل ۶-۸ است
شکل ۶-۱۰: نمودار ها برای انرژیهای۸-۲ eV و۸×۱۰ ^{۱۴} eV،سایر توضیحات مشابه شکل ۶-۸
است
شکل ۶–۸ است
شکل ۶-۱۲: نمودارها مربوط به انرژیهای eV ه 14 و 18 است.سایر توضیحات مشابه شکل
۶–۸است
شکل ۶–۱۳: نمودارها مربوط به انرژیهای۷ ۴×۱۰ ^{۱۶} و۲×۱۰ ^{۱۶} و۴ است.سایر توضیحات مشابه
شکل ۶-۸ است
شکل ۶-۱۴: نمودارها مربوط به انرژیهای ۱۰۱۶ eV و ۱۰۱۷ است.سایر توضیحات مشابه شکل
۶–۸ است
شکل ۶-۱۵ : نمودارمربوط به انرژی ۱۰ ^{۱۷} eV × ۱۰ ^{۱۷} eV تست.سایر توضیحات مشابه شکل ۶-۸است

	شکل ۶–۱۶: نمودار تغییرات بعد فراکتالی برحسب لگاریتم انرژی برای فوتون و پروتون. نقاط دایره ،
۹ ۰	مربع و لوزی مقادیر بعد فراکتالی در سه منطقه است
٩١	شکل ۶-۱۷: نمودار تغییرات بعد فراکتالی برحسب لگاریتم انرژی برای هلیوم و آلومینیوم
۹١	شکل ۶–۱۸: نمودار تغییرات بعد فراکتالی بر حسب لگاریتم انرژی برای آهن
٩/	شکل ۶-۱۹: منحنی برازش شده P بر حسب عدد جرمی در انرژی $1 \cdot ^{18} eV$
٩٩	شکل ۶-۲۰ : منحنی برازش شده P برحسب عدد جرمی در انرژی $t \times T \times T$
٩٠	شکل ۶-۲۱ : منحنی برازش شده P برحسب عدد جرمی در انرژی ev ۱۰ ^{۱۷}
١.	. منحنی برازش شده P بر حسب عدد جرمی در انرژی $I^{r}eV$

مقدمه

مطالعه ی بهمن های هوایی از این نظر مهم است که می توان ذرات مولد این بهمن ها و یا ذرات مطالعه ی بهمن های در اثر برخورد بهمن ها با اتمسفر زمین را تشخیص داد. در تحقیق پیش رو که در ادامه ی تحقیق خانم بحرینی، [۱]، انجام شده است، تغییرات بعد فراکتالی توزیع الکترونهای بهمن های هوایی با انرژی پرتو کیهانی بررسی شده است. در تحقیق خانم بحرینی فقط انرژیهای مولد بهمن های هوایی شامل سه انرژی eV، ۱۰^{۱۸} eV، ۱۰^{۱۸} eV، ۱۰^{۱۸} و ۱۰^{۱۸} بود ولی در پژوهش حاضر طیف وسیعتری از انرژیها شامل ضرایب ۱، ۲، ۳، ۴، ۵، ۶، ۷ و ۸ از سه انرژی فوق و همچنین انرژی ۱۰^{۱۸} × ۱ و ۱ کارترون ولت مورد بررسی قرار گرفته اند.

البته ضرایب بالا شامل فوتون است ولی ذرات دیگر مانند آلومینیوم ،آهن،پروتون وهلیوم ضرایب کمتری ازانرژیهای فوق را شامل می شوند ۱۱۴نرژی مشترک مربوط به همه ی ذرات فوق مورد بررسی قرارگرفته اندکه عبارتند از: $4 \times 1.1^{16} \, eV \cdot 1.1^{16} \, eV \cdot 1.1^{16} \, eV \cdot 1.1^{16} \, eV$ ، $4 \times 1.1^{16} \, eV$. $4 \times 1.1^{16} \, eV$. $4 \times 1.1^{16} \, eV$. $4 \times 1.1^{16} \, eV$

مشاهده می شود که نسبت به تحقیق بحرینی، [۱]، که در ادامه ی فعالیتهای رستگار زاده و صمیمی ، [۲]، بوده است بسیار گسترده تر و جامعتر می باشد. هدف ما در این پژوهش این است که آیا می- توان در انرژیهای بالا هم نتایج قابل قبولی مشابه آنچه در پژوهشهای قبلی به دست آمده را نتیجه گرفت؟ که در ادامه پاسخ این سوال و نتایج کامل آمده است.

در این کار روش جدا سازی بهمن های هوایی، بر اساس تحلیل موجکی ٔ ساختار فراکتالی توزیع ذرات ثانوی در انرژیهای فوق بررسی شده است. بهمن های هوایی که در این کار مورد بررسی قرار گرفته اند توسط کد شبیه سازی کرسیکا ٔ که از برنامه های مورد استفاده محققان در زمینه شبیه سازی بهمن های هوایی است تولید شده اند.

۱۵۰۰ بهمن با ۱۴انرژی ذکر شده و برای ذرات اولیه ی فوتون،پروتون،هلیوم،آلومینیوم وآهن شبیه-سازی شده اند ، همه ی بهمن ها دارای زوایای سمت الراسی و سمتی صفر هستند.یعنی حالت فرود عمودی بررسی شده و از حالتهای غیر عمود که محاسبات را پیچیده می کند صرف نظر شده است.

_

^{`.}wavelet `.CORSIKA