

<http://physicsweb.org/article/news/8/11/14>

2004/11/25

بلندپروازی یک اخترفیزیک‌پیشه

یک اخترفیزیک‌پیشه در ایالات متحده پیشنهاد کرده یکی از قمرها ی بر جیس را برا ی آشکار کردن ذره‌ها ی پرانرژی یی مثل نوترینو به کار ببرند. پیتر گرام [1] از دانشگاه هواپیمایی [2] می‌گوید برا ی تشخیص ذره‌ها یی با انرژی‌هایی به بزرگی 10^{21} الکترون‌ولت، آشکارگرها یی در این مقیاس لازم است [3].

نوترینوها ی کم‌انرژی خورشیدی را قبل از هم در چندین آزمایش زمینی دیده اند. اما نوترینوها ی پرانرژی (که از چشمها ی کیهانی می‌آیند) بسیار نادرتر اند، به همین خاطر برا ی دیدن شان آشکارگرها ی عظیمی لازم است.

برهم‌کنش نوترینو با ماده بسیار ضعیف است. این در اخترفیزیک هم مزیت است و هم مشکل ساز. به خاطر ضعیف‌بودن این برهم‌کنش، نوترینوها می‌توانند مسافت‌های عظیمی را در جهان واژ درون ماده پیمایند، بی آن که اطلاعاتی که از چشمها ی شان آورده اند از دست برود. اما چون برهم‌کنش شان با ماده فوق العاده ضعیف است، آشکارکردن شان هم بسیار دشوار است.

نوترینوها، وقتی از درون توده‌ها ی بزرگ بیخ می‌گذرند، در اثر برخورد با پرتوون‌ها و نوترون‌ها ی بیخ درخش‌ها ی تابش چرینکف [4] می‌گسیلنند. این درخش‌ها را می‌شود آشکار کرد و با تحلیل شان اطلاعاتی درباره ی نوترینوها و چشمها ی شان به دست آورد. آماندا [5] یکی از این گونه آشکارگرها است، که دارد در جنوب گان کار می‌کند و می‌تواند نوترینوها یی با انرژی 10^{15} eV را بگیرد. آشکارگرها ی آینده (از جمله آیس‌کیوب [6] و آنیتا [7]) ممکن است بتوانند نوترینوها یی با انرژی 10^{18} eV را بگیرند.

گرام می‌گوید حجم‌ها ی بزرگ بیخ که در جاهای مختلف منظومه ی شمسی پیدا

می‌شوند، می‌توانند نوترينوها بی‌با انرژی‌ها بی‌از اين هم بيش‌تر (احتمالاً تا 10^{21} eV) را آشکار کنند. رویدادها ی حاصل از نوترينوها را يك فضاپيما ی مدارگرد خواهد پاييد. گرام به فيزيکس ويب [8] گفت: "فعلاً بهترین نامزد اروپا (يکی از قمرها ی برجیس) است، که يك لایه ی پوششی ی يخ دارد بسیار بزرگ‌تر از آن چه در زمین پیدا می‌شود. از آن هم مهم‌تر، دما ی يخ - اروپا حدود 90 کلوین است. به همین خاطر نوفه ی گرمایی ی آن بسیار کم‌تر از نوفه ی گرمایی دریخ - جنوب‌گان (با دما ی حدوداً 240 کلوین) است."

- [1] Peter Gorham
- [2] University of Hawaii
- [3] arXiv.org/abs/astro-ph/0411510
- [4] Cerenkov
- [5] AMANDA
- [6] IceCube
- [7] ANITA
- [8] PhysicsWeb