

<http://physicsweb.org/article/news/8/2/4>

2004/02/06

## حمله‌ی فیزیک‌پیشه‌ها به مدل - کیهان‌شناختی

بسیاری از اخترشناس‌ها معتقد‌اند ماده‌ی تاریک - سرد و انرژی‌ی تاریک در جهان غالب است. این تصویری است که سنجش‌های اخیر در مورد تابش - زمینه‌ی کیهانی هم آن را تئیید کرده‌اند. اما گروه‌ی از اخترفیزیک‌پیشه‌ها بی‌بریتانیا در یافته این تابش (پژواک - میکروموج - مهبانگ) ممکن است سر راه ش به زمین، در عبور از خوش‌های که کشان‌ی دگرگون شده باشد. شاید این نتیجه شاهدها بی‌قبلی در مورد - هم ماده‌ی تاریک و هم انرژی‌ی تاریک را با تردید رو به رو کند [1].

زمینه‌ی میکروموج - کیهانی تصویری از جهان 400 000 سال پس از مهبانگ می‌دهد. تا آن زمان جهان آن قدر سرد شده بوده که اتم تشکیل شود، یعنی دیگر الکترون - آزادی نبوده که فتوнаهای تولید شده در جهان - اوایله را پراکنده کند. هر افت و خیز یا ناهم‌سان‌گردی بی‌دردماهی تابش - زمینه نشانه‌ی افت و خیز - چگالی‌ی جهان در آن زمان است.

این افت و خیزها بی‌دما را می‌شود به شکل - حاصل جمعی از هم‌آهنگ‌ها بی‌کروی نوشت. اخترفیزیک‌پیشه‌ها نمودار - قدرت - نسبی بی‌این هم‌آهنگ‌ها بر حسب - زاویه را رسم می‌کنند. ارتفاع و جای قله‌ها در این به‌اصطلاح طیف - توان، به ویژه‌گی‌ها بی‌اخترفیزیکی بی‌اساسی بی‌جهان مربوط است.

داده‌ها بی‌حاصل از اولین سال - ماده‌واره بی‌کاوه بی‌ناهم‌سان‌گردی‌ی میکروموج - ویلکینسون (دیلیوتمپ) [2] متعلق به ناسا [3] (که در فوریه بی‌2003 منتشر شد) مدل - رایج - فعلایمورد قبول - جهان را تئیید می‌کنند. بر اساس - این مدل، جهان مخلوط بی‌از 5% ماده‌ی معمولی، 25% ماده‌ی تاریک - آشکارانشده، و 70% انرژی‌ی تاریک (با ماهیت بی‌فعلاً نامعلوم) است.

تام شنکس [4] و هم‌کاران - ش از دانش‌گاه - دارام [5] (با مشاهده بی‌آسمان در

جاهایی که خوشها ی کهکشانی فراوان اند) تحلیل - جدیدی در مورد - دادهای دیلیومپ انجام داده اند. آنها در یافتن جاهای این خوشها عموماً همان جاهای دمای کم در دادهای زمینه ی میکروموج است.

به گفته ی این گروه، این ممکن است به خاطر آن باشد که گاز - داغ - خوشها ی کهکشانی تابش - زمینه ی میکروموج - کیهانی را پراکنده، و طیف - زمینه را دگرگون کرده است. این پدیده ی سونیاپ - زلدویچ [6] میتواند دما ی زمینه ی میکروموج را کم کند و خود - فیزیک پیشهها ی دیلیومپ هم قبلاً مشاهده ی چنین پدیده ای در نزدیکی ی مرکز - خوشها ی کهکشانی را گزارش کرده بودند.

شنس و همکاران<sup>-</sup> ش معتقد اند این دگرگونش ممکن است تا مقیاس - 1 درجه در آسمان گسترش یابد، که خیلی بیش از چیزی است که قبلاً آشکار شده بود. این یعنی ممکن است اولین و بزرگترین قله ی طیف - توان دگرگون شده باشد. پیش از این، پدیده ی سونیاپ - زلدویچ فقط برای راویهها ی بسیار کوچکتر دیده شده بود. شنس به فیزیکس وب [7] گفت: "چون اولین قله همانی است که به نظر می رسد جهانی با ماده ی تاریک - سرد را تئیید می کند، هر مشکلی در اینجا شواهد - به نفع - جهانی شامل - ماده ی تاریک و انرژی ی تاریک را تضعیف می کند."

این گروه بنا دارد با استفاده از دادهای دیگر - دیلیومپ و نیز مساح - پلانک [8] (که قرار است همین دهه پرتاب شود) در خوشها ی کهکشانی ی دورتر هم دنبال - این پدیده بگردد.

- [1] Monthly Notices of the Royal Astronomical Society **347** L67; arxiv.org/abs/astro-ph/0306180
- [2] Wilkinson Microwave Anisotropy Probe (WMAP)
- [3] NASA
- [4] Tom Shanks
- [5] Durham University
- [6] Sunyaev-Zeldovich
- [7] PhysicsWeb
- [8] Planck