

<http://physicsweb.org/article/news/10/12/11>

2006/12/18

## توضیح - ساختار - کیهان بدون - ماده ی تاریک

یک گروه فیزیک‌پیشه در ایالات متحده می‌گویند یک جای‌گزین - نظریه ی نسبیت‌عام آین‌شتین [1] هست که با آن می‌شود شکل‌گیری ی ساختارها ی کیهانی را بی‌نیاز به وجود - ماده ی تاریک توضیح داد [2].

کیهان‌شناس‌ها مدت‌ها است به دنبال - فهمیدن - منشی - ساختارها ی کیهان اند. به هر طرف آسمان که نگاه کنید سلسه‌مراتب ی از ستاره‌ها، که کشان‌ها، و خوش‌ها ی که کشانی می‌بینید. اما شهوداً به نظر می‌رسد مه‌بانگ باید توزیع - یک‌نواخت ی از ماده ساخته باشد و جهان را به مکان ی کسل‌کننده تبدیل کرده باشد.

یک تک خال در این زمینه کشف - افت‌وخیزها ی تابش - زمینه ی میکروموج - کیهانی بود، که حدوداً 380 000 سال پس از مه‌بانگ تشکیل شده. این تابش این تصویر را تأیید می‌کند که جهان - آغازین پلاسمایی با افت‌وخیزها ی ریز در چگالی بوده است. جاهای ی چگال‌تر باعث شده اند ماده کلوخه‌ای شود و بذرها ی اولیه ی ساختارهای کیهانی یی را ساخته اند که ام‌روز دیده می‌شوند.

متئسفانه نظریه ی گرانش (نظریه ی نسبیت‌عام آین‌شتین) بدون - فرض - وجود - مقدار - معین ی از یک ماده ی اسرارآمیز به اسم - ماده ی تاریک نمی‌تواند مقدار - کلوخه‌ای شدن را توضیح دهد. ماده ی تاریک در دهه ی 1930 و برای توضیح - نایهنجاری ی دینامیک - که کشان - ما وارد شد. ماده ی تاریک (که کیهان‌شناس‌ها معتقد اند ممکن است تا 95% ماده ی جهان - ما را تشکیل دهد) ریاضی - گرانشی دارد اما با نور جفت نمی‌شود. وجود - این ماده برای این که افت‌وخیزها ی اولیه ی پلاسمایی به مدت ی کافی باقی بمانند تا ساختارها ی بزرگ تشکیل شوند لازم است. براساس - نسبیت - عام به‌نهایی، این افت‌وخیزها به سرعت از بین می‌روند. ماده ی تاریک دیده نشده، اما

بیش تر - فیزیک پیشه‌ها معتقد اند نسبیت - عام در ترکیب با ماده ی تاریک تنها توصیف - رضایت‌بخش برای ساختار - بزرگ مقیاس - جهان است.

اما طی - سال‌ها ی اختیار حمایت - فزاینده ای از نظریه‌های گرانش ی جز نسبیت عام دیده می‌شود که به ماده ی تاریک نیاز ندارند. یک ی از این‌ها کار - یا کُب بِکن‌شُتین [3] از دانش‌گاه - عبری ی اورشلیم است، که در آن علاوه بر میدان‌ها ی تانسوری که در نسبیت به کار می‌رود میدان‌ها ی اسکالار و برداری هم به کار می‌رود. به همین خاطر به این نظریه تِواس (تانسوری برداری اسکالار) [4] می‌گویند. قبلًا نشان داده بودند با تِواس می‌شود بی نیاز به ماده ی تاریک دینامیک - که کشان را توضیح داد. حالا سکات دادلین [5] و میکله لیگری [6] از فرمی‌لَب [7] در ایالات - متحده، براساس - بررسی‌ها ی عددی ی پدر فریرا [8] و هم‌کاران - ش در ابتدا ی همین سال نشان داده اند تِواس می‌تواند مانده‌گاری ی افت و خیزها ی پلاسمما را هم تئیین کند.

به ویژه، این دو دریافتند میدان‌برداری ی تِواس است که در مقیاس‌جرم‌ها ی بزرگ گرانش - اضافی یی می‌دهد که باعث می‌شود ناحیه‌ها ی چگال‌تر - پلاسمما ی آغازین بسیار سریع تراز آن چه در نسبیت عام به‌نهایی (بدون - ماده ی تاریک) رخ می‌دهد ماده جذب کرده باشند.

فریرا به فیزیکس وِب [9] گفت: ”محاسبه ی زیرکانه ی آن‌ها ما را به درک - این نزدیک‌تر می‌کند که یک نظریه ی گرانش - دگرگون ممکن است جای گزین - مناسب ی برای ماده ی تاریک باشد. وجود - میدان - برداری ی کیهانی (شبیه - نوع ی اتر) باعث - رشد - ساختار می‌شود و به این ترتیب این نظریه با مشاهدات - مربوط به زمینه ی میکروموج - کیهانی و توزیع - که کشان‌ها سازگار می‌شود.“

[1] Einstein

[2] Physical Review Letters **97** (2006)

[3] Jacob Bekenstein

[4] TeVeS (Tensor Vector Scalar)

[5] Scott Dodelson

[6] Michele Liguori

[7] Fermilab

¶

X0/061210

[8] Pedro Ferreira

[9] PhysicsWeb