

<http://physicsweb.org/article/news/9/6/2>

2005/06/02

نکات - جدیدی در باره‌ی ستاره‌ها‌ی آغازین

به گفته‌ی یک گروه اخترفیزیک‌پیشه در ژاپن، دو ستاره که تصور می‌شد از اولین ستاره‌ها بی‌باشند که در جهان تشکیل شده‌اند، از انفجار- یک ستاره‌ی قدیمی تر ساخته شده‌اند. کنایچی نُمُت [1] و همکارانش از دانشگاه تُکُی [2]، از مقایسه‌ی ترکیب- شیمیایی‌ی این ستاره‌ها با نتایج- یک مدل- کامپیوتراًی به این نتیجه رسیده‌اند [3]. شاید این کارنکته‌ها‌ی جدیدی را در باره‌ی ماهیت- ستاره‌ها‌ی آغازین روشن کند.

یکی از بزرگ‌ترین چالش‌ها‌ی اخترشناسی شناسایی‌ی اولین ستاره‌ها در جهان است: آن‌ها بی‌که از گاز- آغازین- هیدروژن و هلیم ساخته شده‌اند. این ستاره‌ها‌ی نسل‌اول باید مقدار- بسیارکم‌تری عنصرها‌ی سنگین‌تر داشته باشند. اخترشناس‌ها به این عنصرها‌ی سنگین‌تر از هلیم فلز‌می‌گویند. به همین خاطر وقتی دو گروه اخترشناس دوستاره‌یافتدند که در آن‌ها نسبت- آهن به هیدروژن حدود- یک صدهزار- این نسبت در خورشید- ما بود، موضوع شدیداً مورد- علاقه واقع شد. نُمُت یکی از اعضای گروه- دوم بود. یکی از این ستاره‌ها در 2002، و دیگری امسال کشف شد.

اما حالا نُمُت و همکارانش می‌گویند این ستاره‌ها‌ی فوق‌کم‌فلز ستاره‌ها‌ی نسل‌دوم اند. فراوانی‌ها‌ی عنصرها در این ستاره‌ها بسیار غیرعادی است، از جمله نسبت- کربن به آهن ده هزار برابر- این نسبت در خورشید- ما است. این گروه- ژاپنی معتقد است این ستاره‌ها از گازی ساخته شده‌اند که بازمانده‌ها‌ی یک ستاره‌ی نسل‌اول هم در آن وارد شده است؛ ستاره‌ای که در یک انفجار- آبرناختری مرده و یک سیاه‌چاله ساخته است. بر اساس- مدل- آن‌ها، بیش‌تر- آهنی که در آبرناخترها‌ی آغازین ساخته شده

در سیاه‌چاله‌ها ی حاصل سقوط کرده، یعنی فقط بخش - بسیارکوچک ی از آهن به فضای بین‌ستاره‌ای پرتتاب شده است. گروه - تکی برا ی آزمودن - پیش‌بینی‌ها یش فراوانی‌های شیمیایی ی مشاهده شده در این دو ستاره را با آن چه از محاسبات - کامپیوتري نتیجه می‌شود مقایسه کرد.

با استفاده از این نتایج، ماهیت - ستاره‌ها ی آغازین را می‌شود به‌طور - کمی‌تری پیش‌بینی کرد. نُمُث می‌گوید: "بررسی ی ما نشان می‌دهد ستاره‌ها یی با جرم - 20 تا 130 برابر - جرم - خورشید (که انفجار - آبرناو اختری یافته اند و سیاه‌چاله شده اند) نقش - مهم ی در غنی‌سازی ی شیمیایی ی آغازین - جهان داشته اند."

- [1] Ken'ichi Nomoto
- [2] Tokyo
- [3] Scienceexpress 1112997