

XN-0018 (2008/01/31)

کجیده‌گی ی حاصل از کهکشان‌ها، و شتاب‌گیری ی کیهان

سنچش - سرخ‌گرایی ی اجسام - دور، راه ی برا ی تعیین - آهنگ - تغییر - انبساط - جهان است. ده سال پیش بود که با استفاده از این سنچش‌ها معلوم شد انبساط کیهان فزاینده است. از آن‌جا مدل ی بارآمد که براساس آن ۷۵٪ انرژی ی کیهان از جنس انرژی ی تاریک است، که باعث رانش - گرانشی می‌شود.

حرکت کهکشان‌ها باعث کجیده‌گی ی سرخ‌گرایی ی اجسام - دور می‌شود. با سنچش - این کجیده‌گی برا ی کهکشان‌ها ی دور و مقایسه ی آن با نتایج - متناظر برا ی کهکشان‌ها ی نزدیک، می‌شود چیزها بی درباره ی تحول - کهکشان‌ها به دست آورده، چون نتایج - مربوط به کهکشان‌ها ی دور در واقع مربوط به گذشته ی دور است. اخیراً ۱۳ ۰۰۰ طیف - کهکشان‌ها بی مربوط به ۷ میلیارد سال پیش را بررسی کرده‌اند و از مقایسه ی کجیده‌گی‌ها با کمیت‌ها ی متناظر در کهکشان‌ها ی محلی نتیجه گرفته‌اند نتایج فقط در حالت ی سازگار‌اند که خلیع مقداری انرژی ی اضافی به شکل - ثابت - کیهان‌شناختی داشته باشد [1]. ثابت - کیهان‌شناختی هم نوع ی انرژی ی تاریک است، که در آن چگالی ی انرژی ثابت و فشار ثابت و برابر - منفی ی چگالی ی انرژی است. البته هنوز تعداد نمونه‌ها کم و خطای سنچش زیاد است.

[1] Nature 451 541