

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

2004/04/06

آشکارگِرِ موج گرانشی در زیر - زمین

فیزیک پیشه‌ها بی در ژاپن، اولین آشکارگر - زیرزمینی بی امواج - گرانشی در جهان را ساختند. آزمایش‌ها بی مقدماتی نشان داده به خاطر - کم بودن - نوافه بی محیطی در زیر - زمین، ال آی اس ام (رصدخانه بی کوچک - تداخل سنج لیزری بی امواج - گرانشی در یک معدن) [1] می‌تواند به خوبی بی ابزارها بی موجود کار کند [2]. این آشکارگر 1000 متر زیر - سطح - زمین و در همان محل - آشکارگر نوتربینو بی سوپر کامپیکانده [3] ساخته شده.

امواج - گرانشی افت و خیزها بی در ساختار - فضازمان اند، که در اثر - شتاب - نایک نواخت - اجسام - پر جرم درست می‌شوند. اما این موج‌ها بسیار ضعیف اند، حتاً برای روی دادها بی بسیار کرانه‌ای (مثل - انفجارها بی آبرناواختی یا برخورد - ستاره‌ها بی نوترونی و سیاه‌چاله‌ها). به همین خاطر، آشکارگردن - امواج - گرانشی فوق العاده دشوار است.

تداخل سنج‌ها بی امواج گرانشی چنان طراحی شده اند که این امواج - بسیار ضعیف را آشکار کنند، به این ترتیب که در این تداخل سنج‌ها، با استفاده از لیزر حرکت - جرم‌ها بی آزمون در پایان - بازوها بی عمود برهم - تداخل سنج را دنبال می‌کنند. طول - هر یک از بازوها بی ال آی اس ام فقط 20 متر است. به این ترتیب، بازوها بی ال آی اس ام در مقایسه با بازوها بی 3 کیلومتری بی آشکارگر - ویرگ [4] در ایتالیا و بازوها بی 4 کیلومتری بی دو آشکارگر - لیگ [5] در ایالات - متحده بسیار کوتاه اند.

وقتی از آشکارگر یک موج - گرانشی می‌گذرد، فاصله بین - جرم‌ها بی آزمون در یک راستا زیاد و در راستا بی دیگر کم می‌شود. اما این تغییر فاصله‌ها بی ناشی از امواج - گرانشی فوق العاده کوچک اند (حدود - فقط m^{-21}). بنابراین آشکارگر باید بسیار حساس باشد. اما آشکارگهای فوق العاده حساس، به ساده‌گی تحت - تئییر - نوافه بی محیط (مثلًاً حرکت‌ها بی لرزه‌ای یا تغییرات - دما) قرار می‌گیرند.

شوبیچی سات^[6] و همکاران⁻ش، کوشیده اند با رفتن به زیر- زمین این مشکل را حل کنند. آزمایش‌ها ی مقدماتی نشان می‌دهد حساسیت⁻ ال آی‌اس‌ام به جایه‌جایی، به رغم⁻ کوتاهی ی بازوها ی این آشکارگر قابل مقایسه با حساسیت⁻ آشکارگر⁻ تاما^[7] در ژاپن و آزمایش⁻ گیئو 600^[8] در آلمان است. به علاوه، حساسیت⁻ ال آی‌اس‌ام به جایه‌جایی (در زمان⁻ انجام⁻ این کار)، به نسبت⁻ طول⁻ بازو دو مرتبه ی بزرگی از کمیت⁻ متناظر برای لیگ⁻ بهتر است.

این گروه بنا دارد آشکارگر⁻ دیگری بسازد، که در آن ابزارها ی زمزایشی به کار می‌رود تا آثار⁻ نویه ی گرمایی کم شود^[9]. این ماشین آنقدر حساس خواهد بود که بتواند با لیگ⁻ II^[10] (شکل⁻ ارتقایافته ی آشکارگرها ی ایالات⁻ متحده) رقابت کند. سات⁻ به فیزیکس‌وب^[11] گفت: ”این پروژه (اگر دولت⁻ ژاپن تئیید⁻ ش کند) بخش ی از یک شبکه ی بین‌المللی ی آشکارگرها ی امواج⁻ گرانشی خواهد شد، که چشم‌ها ی جدید ی به جهان خواهند گشود.“

- [1] LISM (Laser Interferometer gravitational-wave Small observatory in a Mine)
- [2] arXiv.org/abs/gr-qc/0403080
- [3] SuperKamiokande
- [4] VIRGO
- [5] LIGO
- [6] Shuichi Sato
- [7] TAMA
- [8] GEO600
- [9] Classical and Quantum Gravity **21** S1161
- [10] LIGO-II
- [11] PhysicsWeb