

<http://physicsweb.org/article/news/10/1/3>

2006/01/09

یک سیاه‌چاله ی متوسط؟

شاید یک گروه اخترفیزیک پیشه از ایالات متحده، در که کشان - ستاره‌زا ی M82 در نزدیکی پیمان یک سیاه‌چاله ی متوسط یافته باشند. فیلیپ کارت [1] و هم‌کاران ش از دانش‌گاه آیووا [2]، این سیاه‌چاله را با سنجش پرتوی X گسیلیده از آن کشف کردند. گسیل - این پرتوی X ناشی از ستاره ی هدم است که در مدار. این سیاه‌چاله است. شاید کشف این سیاه‌چاله (که جرم ش 500 برابر - جرم - خورشید - ما است) یک شاهد دیگر بر وجود سیاه‌چاله‌ها ی نوع متوسط باشد، که مدت‌ها است در جست‌وجویشان اند. این‌ها کم جرم‌تر از سیاه‌چاله‌ها ی ابرپرجرم اند (که در مرکز اغلب که کشان‌ها یافت می‌شوند)، اما پرجرم‌تر از سیاه‌چاله‌ها ی کوچک‌تری که جرم‌شان فقط چند برابر - جرم - خورشید است [3].

گرانش - سیاه‌چاله‌ها چنان شدید است که هیچ چیز (حتا نور) نمی‌تواند از آن‌ها بگریزد. همین است که مطالعه ی آن‌ها را دشوار می‌کند. اما هر سیاه‌چاله می‌تواند مقدار زیادی گاز و غبار از ابرها ی گازی و ستاره‌ها ی نزدیک خود برباید و این مواد پیش از فروریختن در سیاه‌چاله (دراثر میدان - گرانشی پیش) یک قرص - برافراشی دور - آن می‌سازند. اصطکاک - وارد بر ماده ی درون - قرص - برافراشی آن را داغ می‌کند و به گسیل - پرتوی X و می‌دارد، و این پرتو را می‌شود آشکار کرد و سنجید. طی سال‌ها ی اخیر، اخترشناس‌ها شواهد ی یافته اند برا ی وجود گروه - جدید ی از سیاه‌چاله‌ها که بزرگ‌تر از آن‌ها یی اند که از رمیش - تک‌ستاره‌ها ساخته می‌شوند، اما کوچک‌تر از سیاه‌چاله‌ها ی ابرپرجرم ی که میلیون‌ها بار پرجرم‌تر از خورشید اند. جرم - این سیاه‌چاله‌ها ی متوسط بین - 100 تا 10 000 برابر - جرم - خورشید - ما است. از داده‌ها ی جدید ی که کارت و هم‌کاران ش گرفته اند، بر می‌آید یک ی از این گونه سیاه‌چاله‌ها پیدا

شده است. این داده‌ها را با استفاده از کاوش‌گر - زمانی ی پرتوی X - رُسی [4] به دست آورده‌اند.

این گروه با سنجش - پرتوی X - گسیلیده از ناحیه ی سیاه‌چاله در M82 به این نتیجه رسیده است. این تابش - هر 62 روز یک بار قوی و ضعیف می‌شود، که از آن بر می‌آید یک ستاره ی همد طی - همین زمان دور - این سیاه‌چاله می‌گردد. از طول - این دوره ی مداری بر می‌آید این سیاه‌چاله دارد از از لایه‌ها ی بیرونی ی این ستاره گاز می‌رباید. به علاوه این ستاره باید غول یا آبرغول باشد (مرحله ای در پایان - عمر - ستاره‌ها، که ستاره‌ها منبسط و بسیار بزرگ می‌شوند). این نتیجه از آن جا می‌آید که فقط ستاره‌ها بی به این بزرگی می‌توانند سوخت - کافی برا ی آن فراهم کنند که ناحیه ی سیاه‌چاله با درخشنده‌گی ی زیاد ی که این پژوهش‌گران دیده‌اند بدرخشد.

این نتایج کمک ی خواهد بود برا ی درک - تشکیل و تحول - سیاه‌چاله‌ها. به گفته ی این فیزیک‌پیشه‌ها ی آیوا، سیاه‌چاله ی M82 در یک آبرخوشه ی ستاره‌ای تشکیل شده شامل - میلیون‌ها ستاره ی نزدیک به هم که در فضایی به قطر - فقط 100 سال - نوری جمع شده‌اند. نظریه پیش‌بینی می‌کند برخورد - ستاره‌ها با هم در چنین خوشه ی شلوغ ی یک ستاره ی عظیم - کوتاه‌عمر می‌سازد که به یک سیاه‌چاله ی متوسط به جرم - حدوداً 1000 برابر - جرم - خورشید می‌رمهد. بعداً این سیاه‌چاله یک ستاره ی همد گرفته است. کارت می‌گوید: "حالا این [سیاه‌چاله] را به شکل - یک چشم می‌فوق العاده درخشنان - پرتو ی X می‌بینیم، چون ستاره ی همد منبسط شده است و دارد سیاه‌چاله را تغذیه می‌کند."

[1] Philip Kaaret

[2] University of Iowa

[3] Scienceexpress 1121067

[4] Rossi X-ray Timing Explorer