

باقلم : ایر او لفتر

ریدرز دایجست: ژوئن ۱۹۷۰

ترجمه : محمد وحید دستگردی

نظراتی جدید در مورد کائنات

بموازات کشف اسرار ستارگان بوسیله
منجمان، آدمی نیز اطلاعاتی محیر العقول
درمورد خلقت گسب می کند.

در سالهای اخیر منجمان احسانی جدید و عجیب از قبیل، منابع رادیوئی شبه ستاره‌ای و شهابهای ثاقب در فضای لایتناهی کشف کرده‌اند. این کشفیات جدید محیر العقول پایه بعضی از اساسی ترین فرضیه‌ها و قدیم ترین تصورات دارا درمورد کائنات سست کرده و مارا به تردید آنداخته‌اند. درنتیجه این کشفیات، نظریه‌ای جدید و حیرت‌انگیز درمورد عالم‌هستی درشرف تکوین است. بسیاری از عوامل این نظریه جدید هنوز نامعلوم‌مندو به کشفیات آینده بستگی دارند. من تحقیقات منجمان اروپا و استرالیا و آمریکا را مورد مطالعه قرارداده و باین نتیجه رسیده‌ام که این نظریه جدید با گذشت زمان بیش از پیش قوام می‌گیرد و برآهمیت آن افزوده می‌شود. این نظریه عظیم می‌بین آنست که کون و فساد ستارگان موجب پیدایش آدمی شده است و در این مقاله دراجع بهمین نظریه سخن می‌گویم. ابتدا این موضوع را در نظر آورید که عالم خلقت بر روی چه صحنه

عظیمی قرار گرفته است . اگر با سرعت نور بتوانیم در کائنات سفر کنیم آنگاه مسئله عظمت عالم هستی برای ما قابل حل تواند بود . اگر با سرعت نور سفر کنیم در طول $1/3$ ثانیه از کره ماه عبور خواهیم کرد . در ظرف پنج ساعت از منظمه شمسی خارج میشویم . اما چهار سال طول می کشد تا بحریم نزدیکترین ستاره برسیم .

اگر از طریق کهکشان یا خانواده ستارگانیکه منظمه شمسی ما تعلق باز دارد سفر کنیم بطور متوسط پنج سال طول میکشد که از یک ستاره عبور کرده به ستاره دیگر برسیم یا توجه باین موضوع که سرعت مامتحاوز ازیازده میلیون دل در دقیقه میباشد .

تقریباً یافته سد هزار میلیون ستاره در کهکشان ما وجود دارد بنابراین هشتاد هزار سال طول می کشد تا از یک انتهای این کهکشان به انتهای دیگر آن برویم . چون از این کهکشان خارج شویم فضا را حقیقته خالی میباییم ؛ کهکشان بعدی موسوم به منظمه فلکی مرآة الملسله دو میلیون سال فاصله دارد . اما حتی بعد از عبور از این منظمه نیز وارد فضاهای باز بی انتها نتوانیم شد .

کهکشانها بصورت گروهی ظاهر میشوند . بعضی از گروهها بیش از سه کهکشان را شامل نیستند . منظمه ما مشتمل بر هفده کهکشان است که منجمان آن را گروه محالی نامیده اند . عظیم ترین گروه هر کولس است (سیصد میلیون سال طول میکشد تا به این گروه برسیم) که شامل بیش از ده هزار کهکشان میباشد و هر یک از این کهکشانها شامل هزارها میلیون ستاره است . من حیث المجموع ، کم از آن که ده هزار میلیون کهکشان در کائنات وجود دارد . اینها که بر شمردیم ابعاد صحنه خلقت را تشکیل میدهند . اکنون یه اصل مطلب بازمیگردد .

عمل بوسیله ذرات بی اندازه کوچک انتهای موجود در صحنه آغاز میشود . این ذرات اتم چگونه بوجود آمدند ، خود هنوز بصورت معمای مانده است . اما این ذرات منشاء «گردوغباری» هستند که به گردوغبار تبدیل میشوند .

دوربین‌های نجومی رادیوئی و تحقیقات فضائی این مسأله را روشن کرده‌اند که این ذرات پیوسته در حال جرقه زدن هستند و مانند بادها به طرف می‌وزند.

نوعی از این ذرات پروتون نام دارد که دارای بار مثبت الکترونیته می‌باشد. نوع دیگر الکترون است که بار منفی دارد. چون این دو ذره دارای دوبار مخالفند بنابراین یکدیگر را جذب می‌کنند. هنگامی که بهم می‌رسند الکترون در مداری در اطراف پروتون بگردش در می‌آید. یک الکترون و یک پروتون باهم ساده‌ترین عنصر را بوجود می‌آورند و این عنصر اتم هیدروژن است.

در وهله اول این موضوع ساده بینظر میرسد. ذره‌ای مثبت و ذره‌ای منفی بهم چسبیده‌اند ولی در حقیقت اتصال این دو ذره پایه و اساس هرچیزی را در عالم هستی تشکیل می‌دهد. توده‌های دقیق اتمهای هیدروژن تشکیل می‌شوند و در فضای کهکشان‌ها حرکت می‌کنند. گاهی اوقات این اتمها یکدیگر می‌رسند و ابری از گاز تشکیل می‌دهند. اگر تعداد اتمهای موجود کافی باشد آنگاه قوه‌جادبهای که هر یک از اتمها بر اتم مجاور خود وارد می‌کنند با اندازه‌ای است که ذرات ابر را متعلق بهم نگاه میدارد.

آفرینش عظیم

نیروی جاذبه ممکن است ضعیف‌ترین نیروهای عالم هستی باشد. اما این نیرو هرگز ازین نمی‌رود و هرچه قرا کم اتمهای هیدروژن بیشتر باشد قوه‌جادبه نیز نیرومندتر خواهد بود. ابر گازی یا یک بزرگ باشد تا سخت و سفت گردد و بستاره‌ای تبدیل شود. عرض آن باید ده بیلیون میل ویا تقریباً سه‌هزار مرتبه بزرگ‌تر از کل مجموعه شمسی ما باشد. در این حالت، ابر کوچکتر می‌شود چون نیروی جاذبه آنقدر زیاد است که اتمهای هیدروژن می‌کمتر یکدیگرمی‌چسبند.

اکنون مرحله جدیدی آغاز می‌گردد. حرارت این ابر متر اکم روبه فزونی می‌گذارد. هنگامی که حرارت این ابر در مرکزش به صدهزار درجه

فارنهایت می‌رسد. اتمهای هیدرژن با شدت عظیم با یکدیگر تصادم می‌کنند و در نتیجه مجدداً به ذرات مثبت و منفی تقسیم می‌گردند. توده ابر که در آینوقت عرض آن در حدود صد میلیون میل است به «پلاسماء» تبدیل می‌شود. پلاسماء مخلوطی از دو گاز است. یکی از دو گاز شامل الکترونهای منفی است که هم‌دیگر را دفع می‌کنند و گاز دیگر دارای پرتوهای مثبت است که آنها نیز هم‌دیگر را دفع می‌کنند. این حالت دفع و جهش در حدود ده میلیون سال ادامه پیشدا می‌کند. چون حرارت مستمرآ تحت فشار ثابت نیروی جاذبه بالا می‌رود.

سرانجام عرض توده ابر به یک میلیون میل می‌رسد درحالیکه حرارت می‌کر آن به ۲۰ میلیون درجه رسیده است. در این لحظه «جنگی هسته‌ای توأم با حرارت» آغاز می‌شود.

پرتوهای با شدتی هیچ‌هه تمامتر بهم بخورد کرده ذوب می‌شوند. سرانجام چهارپرتوں ذوب می‌شوند تا هسته عنصری جدید را که هلیوم باشد بوجود آورند. این حالت گداختن و ذوب شدن شبیه حالتی است که در یک بسب هیدرژنی جریان می‌باید. موضوع مهم اینست که بهمها بمقیاس پوند هلیوم تولید می‌کنند درصورتیکه طبیعت و بنویال مثال «خورشید ما» بین ان ۵۶۴ میلیون تن در ثانیه هلیوم تولید می‌کند.

بدین ترتیب، هنگامی که آتش ذوب هسته‌ای افروخته گردد آنگاه ستاره‌ای بوجود می‌آید. انفجارهایی که از کوره هسته‌ای در مرکز بطراف خارج بوقوع می‌پیوند کاملاً باقیه جاذبه درونی بر ابری می‌کند و ابعاد کره جدید تثبیت می‌گردد. خورشید ما که ستاره ای متوسط است در این حالت قرار دارد و قطر آن در حدود یک میلیون میل می‌باشد.

ابر گازی که بدین ترتیب به ستاره تبدیل می‌شود از تأثیر نیروی جاذبه بر کشان نمی‌ماند. پس از گذشت قرون متعدد هیدرژن موجود در مرکز ستاره می‌سوزد و ازین می‌رود و فقط هلیوم باقی می‌ماند. د. این وقت انفجارهسته‌ای رویه نقصان می‌گذارد و نیروی جاذبه مجدداً ستاره را تحت فشار قرار میدهد

این فشار حرارتی معادل ۲۰۰ میلیون درجه ایجاد میکند و این حرارت سطح فعل و انفعال را بالامیبرد و در اینحالت هسته‌های هلیوم در داخل هسته‌های اتمهای کربن ذوب میشوند.

از این مرحله بعده ، تاریخ یک ستاره با اندازه آن ارتباط پیدا میکند اگر ستاره بزرگ باشد دستخوش تغییرات و فعل و انفعالات شدیدتری می‌شود . در ستاره‌ای که بزرگی آن بعدیست که میتواند حرارتی در حدود ۶۰۰ میلیون درجه تولید کند ، اتمهای کربن در داخل اتمهای سنگین تری ذوب می‌شوند . بدین ترتیب ، از طریق تغییر و تبدیلات متوالی ستاره میتواند عنصر سنگین تری که روی سیارات مانند زمین ، یافت می‌شوند تولید کند .

هنگامیکه ستاره بسیار عظیمی برای ایجاد آهن بحد کافی گرم شود انفجارهای خارجی آن تقلیل می‌یابد و تحت فشار دائم التراید نیروی جاذبه مرحله نهائی فروریختگی را آغاز می‌کند . در آخرین انفجار عظیمی که رخد میدهد ستاره بیشتر عنصری را که در داخل خود در طول حیاتش تولید کرده را فضای اکنده میسازد .

اولین بار ، منجمان چینی در سال ۱۰۵۴ به وقوع چنین انفجاری پی بردند . در جای این ستاره عظیم منفجر شده امروز ابر عظیمی از گاز هیوسمون به «سحاب خرچنگ» قرار دارد . این گاز ، یا آثار انفجار ، پیوسته بمیزان هزاره میل در ثانیه توپخانه پیدا میکند .
متغیرات فزنجنی در آغاز

زمین از چنین توده گازی بوجود آمده است ، در حدود ۵۰۰ میلیون سال قبل هنگامی که تشکیل منظومه شمس ما از گاز هیدروژن شروع گردید ، گاز در آنوقت از اتمهای کلیه ۹۲ عنصر سنگین تراشایع شده بود و این عنصر را ستارگانی که «دتها قبلاً منفجر شده در فضا هم‌رفق ساخته بودند . این توده گاز پرمايه خورشید و سیارات و ماههای منظومه ما را بوجود آورد . آنکاه از کریں و هیدروژن فراوان و قطعات دیگر ستارگان اذیان رفتہ حیات مرکب روی زمین بوجود آمد .

چون ستارگان درحال انفجار مستمر آ عناصر سنگین حیات را درست تاسی فضای لید میکنند بنابراین کاملاً امکان پذیر است که در کائنات حیات بوجود آید و میزان حیات نیز بمرور زمان فرو نی یابد.

هنگامی که ستاره‌ای منفجر می‌شود مقداری از اجزا آن جدا شده باطراف پخش میگردد. آنچه در قسمت داخلی ستاره اتفاق می‌افتد بستگی به اندازه اصلی ستاره دارد. هسته ستاره بفرویختن ادامه میدهد. وضعیت هسته موقتی تشییب میگردد که اندازه آن مساوی اندازه زمین گردد. این ستاره پر حرارت را «کوتاه قدسیه» می‌نامند.

یک قاشق چای خوری از مواد آن بیش از یک تن وزن دارد.

فشار عظیم

فرویختگی ستاره هنگامی پایان می‌پذیرد که غلظت آن خیلی پیشتر شود و عرض آن بهده یا بیست میل تقلیل پیدا کند. در این حالت نیروی جاذبه آنقدر زیاد میشود که الکترونها را مستقیماً با پرتوهای برخورد میدهد و نوترونها را که دارای هیچگونه بار الکتریکی نیستند تولید می‌کند. آنگاه نیروی جاذبه نوترونها را چنان محکم بیکدیگر می‌کوبد که تمام ستاره بصورت یک هسته عظیم واحد در می‌آید این ستاره را «ستاره نوترونی» می‌نامند. غلظت این ستاره آنقدر زیاد است که یک قاشق چای خوری از مواد آن هزار میلیون تن وزن دارد.

امروزه بعضی از دانشمندان عقیده دارند که در بعضی از ستارگان بزرگ جریانهای فرویختگی ناشی از قوه جاذبه ممکن است بیشتر از حد مذکور در بالا ادامه پیدا کند و حتی از میزان غلظت ستاره «کوتا قدسیه» یا «ستاره نوترونی» تجاوز کند بعقیده دانشمندان در این حالت ستارگانی موسوم به «سیاه چالها» وجود می‌آیند که در نتیجه ماده فرویخته به حالت عنصری با غلظت بینهایت درمی‌آید.

عمق «سیاه چال» را اندازه نتوان گرفت. نیروی جاذبه اش آنقدر زیاد است که هیچ چیز از خود بیرون نمیدهد و هر چیز در داخل آن افتاد بیرون

نتواند آمد اعم از این که این چیز صدا و یا حتی حرارت و یا موج سبکی باشد.

اولین ستاره نوترونی سه‌سال قبل توسط منجمان رادیوئی در کمبیرج کشف گردید (به مقاله آنها بذبان کائنات گوش میدهند، مراجعه کنید ریدرز دایجست، آوریل ۱۹۶۹) از آن سال تاکنون بیش از چهل ستاره نوترونی کشف شده‌اند. این ستاره‌ها را «پالسار» مینامند که امواج رادیوئی از خود صادر میکنند. این ستاره‌ها در هر نوبت حرکت دورانی سریع بطور منظم موج میفرستند. امواج رادیوئی سریع السیر ترین این ستاره‌ها میان آنست که این ستاره در هر ثانیه سی بار دور محور خود میچرخد. ستاره‌های بطی السیر ممکن است هر چهار ثانیه فقط یکبار از خود امواجی صادر کنند.

سؤال غامض

«سیاه چالهای» هر گز کشف نشده‌اند، اما بعضی از دانشمندان عقیده دارند که شاهد وجود اینکونه ستاره‌ها در منابع امواج رادیوئی است. این منابع دو شنبه‌ترین انوار موجود در کائنات میباشند. این منابع رادیوئی (یا احسام شبه ستاره‌ای) در منتهی الیه تحقیقات رادیو - تلسکوپی آدمی قرار دارند.

اولین منبع امواج رادیوئی در سال ۱۹۶۳ کشف گردید و از آن‌سال تاکنون صدھا نمونه دیگر کشف گردیده‌اند. این منابع را به آسانی توصیف نتوان کرد. چون وسعت آنها معادل وسعت یک میلیون خورشید است و روشنایی آنها صد بار بیشتر از روشنایی مجموع کهکشان ماست. پس این منابع چه‌هستند؟

بعضی از مشهورترین منجمان عالم اکنون عقیده دارند که منابع امواج رادیوئی محصول طوفان عظیمی هستند که بواسیله یک «سیاه چال»، ایجاد گردید قوه جاذبه زیاد باعث میشود که یک ستاره عظیم از داخل منفجر و بهیچ تبدیل شود. هنگامیکه دیگر نیروئی باقی نمیماند که دربرابر قوه جاذبه مقاومت کند آنگاه قوه جاذبه همه ستارگان نزدیک را بسوی خود میکشاند و بدین

تر تیب «سیاه‌چال» بزرگتر و نیز و مند تو می‌گردد. هنگامیکه «سیاه‌چال» با اندازه کافی بزرگ شد آنگاه کوشش می‌کند که تمام یا جزئی از کوهکشان را بداخل خود بکشاند. در اینوقت میلیونها ستاره‌ای که در کوهکشان هستند همه نیروی خود را بکار می‌برند تا در داخل سیاه‌چال فرو نزوند. حرارت سوزان کوهکشان که میکوشد وارد سیاه چال نشود باعث می‌شود که منبع امواج رادیوئی نوری خیره کننده پیدا کند.

این تصویری جدید از کائنات است که در رصدخانه‌های پنج قاره ترسیم گردیده است. این تصویری است که آدمی در سالهای آینده با آن زندگی خواهد کرد. این تصویر با تصویر هموار و ساده‌ای که آدمی در قرن نوزدهم از کائنات داشته تفاوتی عظیم دارد.

با آنکه هنوز جوابی کلی در مورد عالم هستی نداریم ولی این نکته محقق است که ما نیز جزئی از این تصویر عظیم هستیم. اکنون میدانیم که آدمی از گرد و غبار ستارگان ساخته شده است، این گرد و غبار خود در خورشیدهای سوزان حاصل شده و در طوفانی عظیم تولد یافته است.

آگاهی از اینکه مواد بدن آدمی مطابق شرحی که در بالا مذکور افتاد پس از طی چه مراحل عظیمی بوجود آمده است موجب می‌شود که آدمی در مورد رابطه اش با خدا احساسی جدید پیدا کند.

خطبه بنام احمد بیک

در سنه نهم دو احمد بیک بن اغر لومحمد بن حسن بیک از روم خروج کرد و خبر براق رسید. حسین بیک علیخانی و عبدالکریم بیک الله که از خاصان رستم بیک بن مقصود بن حسن بیک بودند در حدود سلطانیه بقتل آورده و در غره رمضان سنه مذکور خلبه و سکه بنام احمد بیک که برادرش بود کردو در آذر بایحان دونوبت میان رستم بیک و احمد بیک جنگ و در نوبت دویم رستم بیک بدست افتاد و کشته شد.

(از وقایع السنین خاتون آبادی)