

عالم پرستاره

- ۴ -

بهر صورت نظریه انبساط ابعاد عالم علمای نجوم را بامسائل بسیار پیچیده مواجه ساخته است. مثلاً منجمی که نگاه خود را متوجه فضا میسازد در حقیقت، از لحاظ زمان، بگذشته های خیلی دوری برمیگردد چه موقعی نور کهکشانهای دور و مه آلود بچشم او میرسد که دو میلیارد سال زمان، از آن گذشته و کهکشانهای دیگر در محلی که مامی بینیم نیستند. نوری که حالا تصویری از آنها را برای ما مجسم میسازد موقعی مسافرت خارق العاده خود را شروع کرده است که تازه موجودات ابتدائی زنده در دریاهاى آنوقت بروی زمین پیدا شده بودند. در این مدت زمانیکه نور برای رسیدن بما صرف کرده خود کهکشانهای اندازه يك میلیارد و يك ثلث میلیارد سال نور تغییر محل داده اند. بدین دلیل است که تصور فضا و عالم با زمان بستگی دارد و منجمین فضا و زمان را غیر قابل تفکیک میدانند یعنی برای تشریح وضعیت يك کهکشان نه فقط باید سه بعد فضائی آنرا در نظر گرفت بلکه بعد چهارم زمان نیز ضمیمه آنهاست. پس باید گفت عالم دارای چهار بعد است که بعد چهارم آن همان زمان است.

منجم نمیتواند عالم را از نظر زمان و مکان، مانند کره زمین و شهرها نگاه کند چه در عالم هر شبی دارای دو موقعیت است:

(۱) موقعیتی که ما الآن مشاهده میکنیم. (۲) موقعیت حقیقی. حتی اگر ما نزدیکترین ستاره ها یعنی **آلفای قنطورس** را (Alfa centauri) در نظر بگیریم نمیتوان گفت که ما آنرا «الآن» می بینیم چه نور این ستاره کمی بیش از چهار سال طول میکشد تا بچشم ما برسد. پس آنچه ما الآن مشاهده میکنیم شبح ستاره ایست که در سال ۱۹۵۱ درخشیده و فقط در سال ۱۹۵۹ خواهیم دانست که این ستاره آیا واقعاً هنوز وجود دارد یا نه! طبیعی است که همین امر برای کهکشانهایی که در حرکت اند بسیار پیچیده تر است زیرا هم فاصله آنها بی نهایت زیادتر و هم سرعت های غیر قابل تصویری دارند.

اگر فرض شود کهکشانهاییکه ما امروز می‌بینیم، در طی عهد های زمان سابق، در جهت های مُنظم و با سرعت های منظم فعلی حرکت کرده باشند - یعنی کهکشانهای دور سریع‌تر و کهکشانهای نزدیک با سرعت کمتر - چنین نتیجه می‌گیریم که باید همه از يك جا و در زمان واحد براه افتاده باشند. طبق محاسباتیکه از روی اندازه گیری و مطالعه حرکت کهکشانهای بعمل آمده شروع این مسافرت آنها در فضا به پنج میلیارد سال قبل تخمین شده است. این رقم از لحاظ دیگری نیز فوق العاده جالب توجه است زیرا تحقیقات جدید راجع بعمر احتمالی مواد رادیو آکتیف موجود در روی قشر زمین و عمر پیرترین ستاره ها، طبق نظریه های جدیدی که راجع به تحول آنها مورد قبول است، نیز هر دو مارا بهمین رقم ۵ میلیارد سال هدایت مینماید، طبق دلائل علمی زمان خلقت، یعنی زمانی که اولین مشعل های فضا روشن شدند و دستگاہ وسیع عالم براه افتاد، پنج میلیارد سال قبل بوده است.

از موقعیکه خاصیت انبساط عالم کشف گردید، نظریه های بسیاری برای توضیح آن پیشنهاد شده است. عالم بلژیکی لومتر (Abbé le Maitre) ضمن یکی از اولین نظریه هائیکه داده شد فرض نمود که حرکت کهکشانهای در اثر يك انفجار عظیم؛ انفجار يك سوپر آتم (Super-Atom)، که قطعات حاصل از انفجار آنرا ما هنوز مشاهده میکنیم، تولید شده است. اخیراً دکتر گامف (Dgeorge Gamov) استاد دانشگاه جرج واشینگتن، نظریه لومتر را بشرح ذیل تغییر داده است: بیش از پنج میلیارد سال قبل عالم در حال انقباض بوده تا اینکه کلیه مواد و اشعه بصورت جهنمی از ذرات بهم فشرده شده، کسه دارای جرم و تکانه غیر قابل تصویری بودند، تبدیل شد. گامف این حالت مواد بهم فشرده را ایلیم (Ylem) مینامد (که لغت قدیمی انگلیسی غیر مصطلحی است بمعنای ماده اصلی). در اینحالت حرارت جرم مزبور بینهایت زیاد بوده و به هیلیارد ها درجه میرسیده است. در این درجه حرارت ماده یا آتم وجود نداشت بلکه عناصر متشکل آتم بصورت آزاد در حال انقلاب و هیجان دائمی قرار داشتند. جرم عالم بعد از این مرحله بهم فشرده کسی فوق العاده شروع بانبساط نمود. نور و سایر اشعه الکترومغناطیسی در فضا پراکنده شدند. حرارت

پایین آمد و موقعیکه به يك ميليارد درجه رسيد ذرات بهم نزديك شده و آتم ها تشكيل شدند. وقتی که بخارهای اولیه بوجود آمده و سرد شدند، جریانهای داخلی شدید و جاذبه آنها را بصورت گیرد باد هائی در آورده کهکشانشان را تولید کردند کهکشانشان ابتدا تاریک بودند ولی بتدریج از ابرهای متلاطم خارج شده ستاره ها بوجود آمدند و در فضا درخشیدند.

شکل ۳۶ - عالمی که ما می بینیم از هم طرف تا فاصله دو میلیارد سال نور توسعه دارد

در این نقشه شماتیک هر گلوله ریز سفیدی معرف بلیونها کهکشان است که هم از هم میگریزند و ضمناً از گروه محلی کهکشانهای ما نیز دور میشوند (کهکشانهای 'گروه محلی در وسط بشکل دایره زردی نموده شده اند). هر گلوله دارای دو موقعیت است که بوسیله خطوط سفید بهم مربوط اند، موقعیت داخلی مربوط بزمانی است که نوری را که ما فعلاً مشاهده میکنیم از آن خارج شده و موقعیت خارجی که جای آنرا در حال حاضر نشان میدهد. در موقعیت داخلی یعنی جائیکه آنرا می بینیم هر گلوله روی صفحه رنگینی قرار دارد و در اثر سرعت زیاد گلوله امواج نور بطرف آبی فشرده شده اند و حال آنکه امواج قرمز عقب مانده اند. سرعت دور شدن کهکشانشان از تغییر محل این نور بطرف قرمز نتیجه میشود. از سه کره که در این نقشه نموده شده داخلی معرف کوچکترین فاصله ایست که از آن بعد منجمین قادر باندازه گیری تغییر محل نور قرمز هستند (شعاع ۸ میلیارد سال نور). دومی حد دید بزرگترین تلسکوپها را تا ده سال قبل (تقریباً ۴ میلیارد سال نور) و سومی حد دید فعلی را (دو میلیارد سال نور) نشان میدهند. کهکشانهای واقع بر کره سومی احتمالاً حالا با سرعتی متجاوز از ۲۰۰۰۰۰۰ کیلومتر در ثانیه در حرکت اند.

شکل ۳۷ - دورترین کهکشانهائی که بشر تا بحال دیده است در این عکسی که با تلسکوپ

موت پالمار برداشته شده بوسیله سهم های سفید نموده شده اند. نور این کهکشانشان - که برای رسیدن بما دو میلیارد سال وقت مصرف کرده است - بقدری ضعیف است که زمان عکس برداری چنین عکسی به يك ساعت میرسد. ستاره های درشتی که در این عکس دیده میشود ستاره های کهکشان خودمان اند و هیچیک با چشم تنها دیده نمیشوند.

طبق نظریه دیگری که جدیداً از طرف چند نفر از علمای انگلیسی اظهار شده، برخلاف نظریه کامف، برای عالم يك «حالت ثابت» پیشنهاد شده است. خلاصه نظریه مزبور اینست که عالم در اثر يك انفجار تولید نشده بلکه خلقت دائماً در جریان انجام است، بدین ترتیب که در فضای خالی بین کهکشانشان که از انبساط آنها پیدا می شود، ماده دائماً در حال تشکیل و کهکشانهای جدیدی در حال تولید میباشند. معذک میتوان گفت که فرض کامف از این فرض قابل قبول تر است زیرا در همین اواخر مطالعات و مشاهداتی بعمل آمده است که بوجود آمدن همه کهکشانشان

را باهم تأیید میکند. مثلاً منجمین دریافته‌اند که کهکشانهای بیضوی خیلی دور از کهکشانهای بیضوی نزدیک قرمز تر اند و تندی رنگ آنها را نمیتوان ناشی از خاصیت « تغییر محل قرمز » دانست بلکه علت این اختلاف رنگ را فقط میتوان بوجود تعداد زیادتری ستاره‌های عظیم قرمز و روشن تر در کهکشانهای دورتر نسبت داد. اما اگر توجه نمائیم که نور کهکشانهای خیلی دور که حالا بچشم ما میرسد يك یا دو میلیارد سال قبل از آنها بیرون آمده و حال آنکه نور کهکشانهای نزدیکتر چند ملیون سالی بیش نیست که براه افتاده است، باین نتیجه میرسیم که ما کهکشانهای نزدیک را در مرحله از عمرشان که خیلی پیرتر شده‌اند می بینیم. از طرف دیگر چون ستاره‌های عظیم قرمز دوره تحول خود را بسرعت گذرانیده و میسوزند (رجوع شود بصفحه ۳۰۲) این ستاره‌ها حالا دیگر از صحنه تماشای کهکشانهای نزدیکتر، و ظاهراً پیرتر، خارج شده‌اند ولی هنوز در کهکشانهای دورتر، و ظاهراً جوان تر، در حال درخشیدن اند. پس مشاهده این اختلاف رنگ ما را دقیقاً بهمین نتیجه میرساند که کهکشانهای دور و نزدیک همه باهم پابمرصه وجود گذاشته‌اند.

با وجود اینکه اتساع عالم، اگر از لحاظ زمان بعقب برگردیم، ما را در مقابل مسائل پیچیده و معضلی قرار میدهد، وقتی میخواهیم تصور قسمتی از عالم را که در ماوراء برد دید تلسکوپهای امروزی قرار دارد تصور نمائیم، باشکالات خیلی عمیق تری برخورد میکنیم. در اینجا است که علم نجوم جدید بکمک حواس انسانی میشتابد. برای تفکیک و تمایز آنچه در ظاهر مشاهده میکنیم با آنچه در حقیقت وجود دارد، این علم اجباراً وارد مراحلی شده است که دیگر احساس و درک آنها از دسترس حواس بشر خارج است. ولی بندهبازیهای مغز بشر، هر چند درک آنها مشکل باشد، بزای کسی که میخواهد با سرار عالم پی برد و مسائل لازمی هستند. نکائیکه در طی چند صفحه بعد ذکر خواهیم نمود اصول چندی از مهمترین افزار کاری هستند که منجم امروزی برای اینکه باین سؤال خود جواب دهد: « آیا در پشت این پرده دو میلیارد سال نور چه نهفته است؟ » باید بکار ببرد. آیا اگر تلسکوپهای بزرگتری ساخته شود، اقیانوسهای عظیم تری از فضا محتوی میلیاردها کهکشان جدید

که باسرعت‌های زیادتری دور میشوند، دیده خواهد شد؟ این سؤال ما را در یکی از بن‌بست‌های بزرگ علم نجوم قرار میدهد، زیرا دورترین کهکشان‌هایی را که میبینیم و از ما دو میلیارد سال نور فاصله دارند (محاسبه نشان میدهد که فاصله حقیقی این کهکشانها از ما در حال حاضر ۳ میلیارد و $\frac{1}{2}$ ام میلیارد سال نور است) با سرعتی مساوی با $\frac{1}{4}$ ام سرعت نور در حرکت‌اند و اگر تلکسوپ‌های قوی‌تری وجود داشت که برد دید ما را به $\frac{1}{2}$ میلیارد سال نور میرسانید (یعنی کهکشان‌هایی را میدیدیم که فاصله حقیقی‌شان از ما ۵ میلیارد سال نور بود) طبق قانون هابل - هیومیسون سرعت چنین کهکشان‌هایی که در حد دید واقع بودند برابر با سرعت نور میشد. ولی آیا این کهکشانها را ما میتوانستیم اصولاً به بینیم؟ چه‌اگر این کهکشانها با سرعت نور از ما فرار کنند، طبق قوانین فیزیک عادی یعنی فیزیک نیوتنی، نوری که از آنها راه افتاده هرگز نمیتواند بزمین برسد. همین‌جاست که منجمین منطق معمولی را نارضا دانسته و اصول نسبت انیشتین را، که منطق ظریف و عالی‌تری است، در استدلالات خود داخل میکنند.

منجمین قدیم تصور میکردند که فضا را میتوان دست‌گام و مبنای ثابتی دانست که حرکت «حقیقی» یا مطلق ستارگان نسبت به آن قابل سنجش است. علمای فیزیک هم این نظر را تأیید میکردند زیرا فرض مینمودند که فضا از یک ماده غیر مرئی بنام اتر که امواج نور را، مانند آب که امواج دریا را منتقل میسازد، انتقال میدهد. در سال ۱۸۸۷ دو فیزیک‌دان امریکائی، میچلسون Michelson و هرلی Morley برای اثبات وجود اتر دست‌بکار تجربه کلاسیکی شدند. این دو عالم چنین استدلال کردند که اگر زمین مانند یک کشتی در دریای آرامی پراز اتر حرکت کند، در صورتیکه شعاع نوری در جهت حرکت زمین بر آن بتابد باید جریان اتر از سرعتش بکاهد و بالعکس سرعت نوری که در جهت مخالف حرکت زمین بتابد باید زیاد شود. دستگاهی که برای این تجربه بکار بردند و به انترفرومتر [Interferometer] موسوم است، بقدری دقیق بود که میتواند تا $\frac{1}{4}$ کیلومتر در ثانیه تغییرات سرعت نور را اندازه‌گیری کند (سرعت نور $\frac{299}{784}$ کیلومتر در ثانیه است). ولی نتیجه تجربه

این شد که نور از هر طرف بتابد حرکت زمین اثری در سرعت آن ندارد. تجربه میچلسن و مرلی باینکه ضربه اثر را ازین برد و افکار علمارا در طی ربع قرن بعد دچار نشئت نمود.

در سال ۱۹۰۵ موقعیکه انیشتین ۲۶ سال بیشتر نداشت نظریه نسبیّت خود را انتشار داد و این نظریه راههای تازه برای علوم فیزیک باز کرد. انیشتین وجود اثر را انکار کرد و در نتیجه فضای ثابتی که در آن حرکت « حقیقی » و نسبی متمایز باشند نیز ازین رفت. او گفت که تجربه میچلسن و مرلی این نتیجه غیر قابل تردید را بدست داده است که حرکت زمین در سرعت نور تأثیری ندارد و آنرا تظاهری از یک قانون کلی تر و عمومی تری دانست. طبق استدلال او اگر سرعت نور نسبت بزمین تغییر نکند باید همین خاصیت نسبت بهریک از کهکشانهای عالم نیز حفظ شود و چون حرکت منبع نور یا جسمی که نور بر آن می تابد نمیتواند باعث زیاد شدن سرعت نور گردد چنین نتیجه گرفت که هیچ جسمی در عالم نمیتواند سریع تر از نور حرکت کند.

از روی اصول فوق انیشتین تعدادی معادلات ریاضی بدست آورد که جزء لاینفک فیزیک و نجوم جدید شده اند و مخصوصاً معادله که فواصل و زمان را با سرعت مشخصی ناظر مرتبط میسازد اهمیت خاصی دارد. مثلاً اگر ما دو کهکشان را که در دو جهت مخالف زمین قرار دارند و هر یک با سرعتی مساوی $\frac{1}{3}$ ام سرعت نور از مادور میشوند در نظر گیریم، آیا طبق قانون معمولی جمع سرعتها باید بگوئیم که دو شخص ناظر فرضی که در این دو کهکشان هستند، یکدیگر را با سرعتی معادل با $\frac{2}{3}$ ام سرعت نور در حال دور شدن از هم می بینند؟ نه! زیرا طبق نظریه نسبیّت دو ناظر مزبور مسافات و زمان را بطریقی غیر از آنکه مادر روی زمین انجام میدهم اندازه گیری خواهند کرد و سرعتی که هر یک نسبت بدیگری پیدا میکنند کمتر از سرعت نور خواهد بود.

