

چند خبر

• جایزه‌ی نوبل فیزیک امسال را سه نفر مشترکاً گرفتند. نصف جایزه به روی گلاؤیر^(۱) از دانش‌گاه هاروارد^(۲) داده شد، و نصف دیگر به تساوی بین جان هال^(۳) از دانش‌گاه کلرادو^(۴) و مرکز ملی استانداردها و تکنولوژی آمریکا^(۵)؛ و تئودور هنش^(۶) از مؤسسه‌ی ماکس پلانک برای اپتیک کوانتمی^(۷) و دانش‌گاه لودیوگ ماکسیمیلیان^(۸) (آلمان) تقسیم شد.

در اعلامیه‌ی کمیته‌ی نوبل در مورد گلاؤیر آمده است که «برا ای سهم اش در نظریه‌ی هم‌دوسی ای اپتیکی» و در مورد هال و هنش آمده «برا ای سهم شان در پیش‌بردن طیف‌سنجی ای دقیق متشکی بر لیز، از جمله روش شانه‌ی بسامدی ای اپتیکی».

تا پیش از ۱۹۰۵، تصوّر عمومی این بود که نور موج است. در ۱۹۰۵ اینشتین پیش‌نهاد کرد که ذره‌ای بودن نور می‌تواند اثر فتوالکتریک را توضیح بدهد (و به همین خاطر در ۱۹۲۱ جایزه‌ی نوبل فیزیک به او داده شد). به این ترتیب معلوم شد که یک تابه‌ی نور متشکل از تعدادی فوتون است که به نحوی به هم ارتباط دارند. تعدادی فوتون تنها وقتی مثل یک موج کلاسیک رفتار می‌کنند، که یک جور هم‌آهنگی بین آن‌ها باشد. این هم‌آهنگی را اصطلاحاً هم‌دوسی می‌گویند. روی گلاؤیر، که اکنون ۸۰ ساله است، در دهه‌ی ۱۹۶۰ این نکته را روشن کرد که ویژه‌گی‌ها ای حالت‌ها ای هم‌دوس چیست، و حالت‌ها ای هم‌دوس چه برهم‌کنش‌ها بی با آشکارسازها دارند. کار گلاؤیر پدیده‌ها ای عجیب‌ی را توضیح می‌دهد که تنها در آزمایش‌ها بی که ماهیت کوانتمی ای نور نقش دارد دیده می‌شوند؛ مثلاً این که چه وقت فوتون‌ها پیش‌تر در یک حالت جمع می‌شوند، و چه وقت در حالت‌ها ای مختلف.

لیز تابه‌ی نوری می‌سازد که گستره‌ی بسامدی اش کوچک است. اما این گستره‌ی بسامدی هرگز صفر نیست. جان هال (71 ساله) و تئودور هنش (64 ساله)، مستقل‌روش‌ی یافته‌اند که باعث می‌شود بتوان پهنا ای این گستره‌ی بسامدی را کم کرد. این روش‌ها منجر به ساختن «شانه‌ی بسامدی» شده. شانه‌ی بسامدی، که احتمالاً در آینده جای ساعتها ای اتمی ای کنونی را خواهد گرفت، عبارت است از لیزی که تپ‌ها بی گسیل می‌کند. طول هر تپ حدود 10 fs ، یعنی 10^{-14} s است، و فاصله‌ی زمانی ای تپها حدود ns است. این فاصله‌ی نانوثانیه‌ای، با دقت 10^{-14} ثابت است.

هنش حدود ۲۵ سال پیش ایده‌ی این شانه را داشته، و کارها ای هال باعث شده که این ایده‌ها

¹⁾Roy J. Glauber, ²⁾Harvard University, ³⁾John L. Hall, ⁴⁾JILA, University of Colorado,

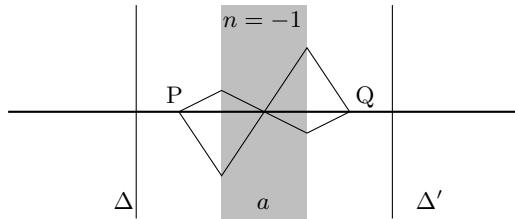
⁵⁾National Institute of Standards and Technology, ⁶⁾Theodor W. Hänsch, ⁷⁾Max Planck Institute for Quantum Optics (Garching, Germany), ⁸⁾Ludwig-Maximilians-University (Munich, Germany)

• تصویربرداری با تفکیک بهتر از طول موج. عدسی‌های معمولی نمی‌توانند با تفکیک کمتر از طول موج تصویر تولید کنند. علت آن است که برای تولید تصویر باید تمام مؤلفه‌های فوریهٔ موج الکترومغناطیسی را منتشر و ترکیب کرد، اما عدسی‌های معمولی تنها بخشی از امواج را منتشر می‌کنند (بخش منتشرشونده) و بخشی را منتقل نمی‌کنند (بخش محوشونده). این بخش محوشونده حامل اطلاعاتی است که برای تشکیل تصویر با تفکیک کمتر از طول موج لازم است. علت این محوشدن این است که در محیط‌های معمول، با ضربیب‌شکست مثبت، دامنهٔ بخش محوشونده به صورت نمایی کم می‌شود. اما به کمک موادی که ضربیب‌شکست منفی دارند می‌توان عدسی‌هایی ساخت که این بخش محوشونده را هم منتشر کنند، و به این ترتیب حد تفکیک عدسی‌های متداول را شکست.

نخستین بار ویکتور وسلاگو در 1968 متوجه شد که اگر ماده‌ای هم گذردهی الکتریکی و هم تراوایی مغناطیسی اش منفی باشد، آن وقت ضربیب‌شکست آن را باید منفی تعریف کرد^(۱)، به این معنی که برای چنین موادی قانون اسنل با ضربیب‌شکست منفی معنیر است. وسلاگو این مواد را چپ‌گرد نامید، زیرا در آن‌ها بردار پینتیگ S در خلاف جهت $B \times E$ است.

در سال 2000، جان پندری متوجه شد که یک تیغه‌ی متوازی السطوح از یک مادهٔ چپ‌گرد مثل یک «ابرعدسی» است که تصویری با تفکیک بهتر از طول موج تولید می‌کند^(۲). در سال بعد چنین ابرعدسی‌هایی، در گسترهٔ میکروموج، ساخته شد. به کمک این مواد چپ‌گرد، که عبارت بودند از آرایه‌هایی از خودالقا و خازن، بسیاری از پیش‌بینی‌های نظری تأیید شد. چندی پیش هم، گروهی از پژوهش‌گران با استفاده از نقره، تیغه‌ای ساختند که ضربیب‌شکست آن برای پرتوهای مرئی ۱– است^(۳). این تیغه می‌تواند در گسترهٔ طول موج‌های مرئی تصویری با قدرت تفکیک بهتر از طول موج تولید کند. نور در برخورد با چنین تیغه‌ای «به طور منفی» می‌شکند و پس از رسیدن به سطح دوم دوباره «به طور منفی» می‌شکند، و تصویر بیرون از عدسی تشکیل می‌شود. این «ابرعدسی» بر خلاف عدسی‌های معمول، محور اصلی ندارد و نمی‌تواند پرتوهای موازی را کانونی کند، و همواره تصویری با بزرگ‌نمایی ۱ می‌دهد، یعنی تصویری درست به همان اندازهٔ جسم (شکل را ببینید). به لحاظ نظری محدودیتی در قدرت تفکیک چنین ابرعدسی‌هایی نیست، اما خصوصیت‌هایی مثل فاصلهٔ شیء و تصویر تا سطح تیغه، صافی و ضخامت تیغه، حد تفکیک را مقید می‌کنند.

نکتهٔ مهم این است که در چنین ابرعدسی‌ای باید گذردهی الکتریکی و تراوایی مغناطیسی، هر دو در



شکل ۱: بخش خاکستری یک تیغه‌ی متوازی‌السطح با ضریب شکست -1 و ضخامت a است. صفحه‌ها‌ی Δ و Δ' به موازات صفحه‌ها‌ی تیغه و به فاصله‌ی a از سطوح تیغه‌اند. چون ضریب شکست تیغه -1 است، مسیر پرتوها چنان است که در شکل کشیده شده، و به این ترتیب تصویر نقطه‌ی P ، که بین Δ و تیغه است، در نقطه‌ی Q (بین Δ' و تیغه) تشکیل می‌شود. اگر فاصله‌ی جسم تایغه بیش از a باشد، تصویر مجازی خواهد بود. خط افقی تنها برای شکل کشیدن استفاده شده، این عدسی محور اصلی ندارد، زیرا هر خط دیگری که عمود بر تیغه باشد هم همین کار را می‌کند. به این ترتیب، جسم‌ی که بین تیغه و Δ باشد، تصویری با بزرگ‌نمایی 1 بین Δ و تیغه خواهد داشت.

گستره‌ی مرئی منفی باشند. تراویبی منفی در گستره‌ی مرئی تا کنون دیده نشده. اما اگر ضخامت تیغه بسیار کوچکتر از طول موج باشد، آثار الکتریکی و مغناطیسی از هم جدا می‌شوند و اگر ماده‌ای تنها گذردهی الکتریکی اش منفی باشد، در این ضخامت‌های کم، مثل ماده‌ای با ضریب شکست منفی عمل می‌کند. به این ترتیب نقره، که گذردهی الکتریکی آن در گستره‌ی مرئی منفی است، نامزد خوبی برای ساخت تیغه‌ای برعدسی اپتیکی است. تیغه‌ای که فنگ و همکارانش ساخته‌اند از نقره است، 35 nm ضخامت دارد، و با دقّت 1 nm صاف است.

¹⁾Victor G. Veselago, *Sov. Phys. Usp.*, vol. 10, p. 509 (1968). ²⁾J. B. Pendry, *Physical Review Letters*, vol. 85, p. 3966 (2000). ³⁾N. Fang, H. Lee, C. Sun, X. Zhang: “Sub-Diffraction-Limited Optical Imaging with a Silver Superlens”, *Science*, vol. 308, pp. 534–537, 22 Apr 2005; D. R. Smith, “How to Build a Superlens”, *Science*, vol. 308, pp. 502–503, 22 Apr 2005.

• هسته‌ی درونی‌ی زمین کم‌ی تندتر از بقیه‌ی زمین می‌چرخد. زمین یک هسته‌ی آهنی دارد که دو بخش است، هسته‌ی درونی و لایه‌ی بیرونی‌ی آن؛ پس از این دو هم جُبهه (گوشته)‌ی زمین است. این مجموعه هر شبانه‌روز یک بار به دور محور قطبی اش می‌چرخد. اما آیا این چرخش چلب است؟ یعنی آیا هسته‌ها و گوشته با هم می‌چرخند؟

حدود یک دهه پیش، دو زمین‌فیزیک‌پیشه^{۱)} مدعی شدند که «زمان - گذر - امواج - زمین‌لرزه‌ای که از هسته‌ی درونی‌ی زمین می‌گذرند، در چند دهه‌ی گذشته یک تغییر سیستماتیک را نشان می‌دهد. بهترین توضیح این است که بگوییم هسته‌ی درونی‌ی زمین نسبت به بقیه‌ی زمین می‌چرخد، طوری که محور ناهم‌سان‌گردی‌ی شناخته‌شده‌ی آن تغییر می‌کند.» و، این پژوهش‌گران، نتیجه‌گرفتند که «هسته‌ی درونی‌ی زمین هر سال ۱° بیش‌تر از جبهه و پوسته می‌چرخد.»

زمین‌فیزیک‌پیشه‌ها با تردید به این ادعا می‌نگریستند، به خصوص که بعضی شبیه‌سازی‌ها ای کامپیوتری مؤید این بوده است که چرخش لایه‌ی بیرونی‌ی هسته، به علت میدان مغناطیسی ای که می‌سازند، هسته‌ی درونی را با خود می‌کشد.

اکنون، یک دهه پس از این ادعا، چهار زمین‌فیزیک‌پیشه‌ی دیگر به علاوه‌ی همان دو نفر قبلی مدعی شده‌اند که هسته‌ی زمین واقعاً تندتر می‌چرخد، اما با تقریباً ۱/۳ سرعتی که یک دهه پیش ادعا شده بود^{۲)}. به این ترتیب، هسته‌ی درونی‌ی زمین هر 900 سال یک بار بیش‌تر از جبهه می‌چرخد.

¹⁾X. D. Song, P. G. Richards, "Seismological evidence for differential rotation of the Earth's inner core", *Nature*, vol. 382, pp. 221–224 (1996). ²⁾J. Zhang, X. Song, Y. Li, P. G. Richards, X. Sun, F. Waldhauser, "Inner Core Differential Motion Confirmed by Earthquake Waveform Doublets", *Science*, vol. 309, pp. 1357–1360 (2005).

تا به حال «موش قطبی» شنیده‌اید؟ در قطب خرس قطبی هست، ولی موش قطبی نیست. چرا؟ با یک تحلیل ابعادی می‌توان استدلال کرد که زندگی در قطب برای موش خیلی سخت‌تر از خرس است. تولید گرما در بدنه یک جاندار به حجم بدنش بستگی دارد، اما اتلاف گرما از طریق سطح است. بنابراین نسبت اتلاف انرژی به انرژی تولیدشده، با عکس طول متناسب است. موش تقریباً 100 گرم، و خرس قطبی حدود 600 کیلوگرم است. حجم بدنه موش حدود 100 cm^3 و حجم خرس تقریباً $600 \times 1000 \text{ cm}^3$ است (زیرا هم موش و هم خرس، چگالی‌ی بدنه‌شان حدود چگالی‌ی آب است).

$$\left(\frac{10^2 \text{ cm}^3}{6 \times 10^5 \text{ cm}^3} \right)^{1/3} \approx \frac{1}{20}$$

پس نسبت اتلاف انرژی به انرژی تولید شده، در موش 20 برابر خرس است.