

<http://physicsweb.org/article/news/6/2/20>

2002/02/27

همکاری فضایپماها در مورد برجیس

فضایپماهای کاسینی- هویگنس [1] و گالیلئو [2] در ژانویه 2001 به مدت دو روز دور برجیس گشتند و مشاهده‌ها یعنی در مورد مغناطوقرهی برجیس انجام دادند. آزمایش‌ها یعنی که در این روی داد منحصر به فرد انجام شد، بسیاری از فرآیندها یعنی که در مغناطوقرهی برجیس روی می‌دهد را تا حدی روشن می‌کنند. گزارش‌های مربوط به گسیل‌های فرابنفش، برهمن کنش با تابش خورشیدی، وجود الکترون‌های فرانسیستی، در شماره‌ی حاضر نیچر آمده است [3].

گالیلئو، طی شش سال ی که در مدار برجیس بوده است جو آن، قمرهایش، و مغناطوقرهی دور این سیاره را بررسی کرده است. کاسینی- هویگنس در 1197 به فضا پرتاب شد و قرار است به کیوان ببرد و آن‌جا مشاهده‌های مشابهی انجام دهد. کاسینی- هویگنس، در ژانویه 2001 از کار برجیس گذشت تا برای رسیدن به کیوان شتاب بگیرد. این گذر زمانی بود که مغناطوقرهی برجیس به طور غیر عادی بزرگ بود. در نتیجه این فضایپما توانست مشاهده‌های مستقیمی در مورد میدان مغناطیسی بزرگ برجیس انجام دهد. یک گروه پژوهشی دریافت تغییرات شفق‌های قطبی برجیس ناشی از انتشار امولج شکی حاصل از خورشید است [4]. این فرآیند شبیه چیزی است که در زمین رخ می‌دهد، و ممکن است باد خورشیدی باعث ایجاد توفان‌های مغناطیسی شود.

گروه دیگری نشان داده گرفتن مغناطوقرهی زمین به عنوان مدلی برای مغناطوقرهی برجیس معقول است [5]. قبل از میدان مغناطیسی متغیر زمین را با آزمایش‌های فضایی متعددی سنجیده بودند، و حالا اخترشناس‌ها به خاطر وجود هم‌زمانی فضایپماهای کاسینی- هویگنس و گالیلئو، برای اولین بار تصویر دینامیکی از مغناطوقرهی متغیر برجیس به دست آورده اند.

تابشِ سینکروترون‌ی که از برجیس می‌آید ناشی از الکترون‌ها بی‌است که درون میدان مغناطیسی حرکت مارپیچی دارد. این تابش با تله‌سکب‌های زمینی و نیز در برنامه‌های فضایی قبلی آشکار شده بود. اما کاسینی-هویگنس، طی گذرش از کنار برجیس تابش سینکروترون‌ی با بس آمد 13.8 GHz آشکار کرد، که از آن بر می‌آید در مغناطوکره‌ی برجیس الکترون‌های فرانسیسی بی‌با انرژی 50 MeV وجود دارد: حدود 30 MeV بیش از آن چه مشاهده‌های قبلی نشان داده بودند [6].

این کشف مدل‌های موجود برای شتاب‌گرفتن ذره‌های باردار در مغناطوکره‌ی سیاره‌ها را به چالش می‌طلبد، و پژوهش‌گران حدس می‌زنند شاید فرآیند شتاب‌گرفتن الکترون‌های کمربندهای تابشی برجیس هم مشابه آن چه در زمین رخ می‌دهد باشد. برای توضیح وجود الکترون‌های نسبیتی در کمربند وان آلن (دو ناحیه‌ی چنبره‌ای شامل ذره‌های باردار، بر فراز استوا زمین) مدل‌های جدیدی لازم بود.

بعضی از دست‌آوردهای دیگر کاسینی-هویگنس و گالیلئو عبارت اند از آشکارکردن یک باد داغ ذره‌های خنثا (که از یو (یکی از قمرهای برجیس) می‌آید) و کشفی یک گسیل فرابنفش از خود برجیس، که ناشی از آثار مغناطیسی قمرهای گانیمید و اروپا است.

- [1] Cassini-Huygens
- [2] Galileo
- [3] Nature **415** 965
- [4] Nature **415** 985
- [5] Nature **415** 991
- [6] Nature **415** 987