



ماگماتیسم داخل صفحات

دانشگاه شهید بهشتی

و

مرکز پژوهشی زمین‌شناسی پارس
(آرین زمین)

دکتر منصور قربانی

یکی دیگر از مناطق تشکیل سنگ‌های آذرین، وقوع ماگماتیسیم در داخل صفحات می‌باشد. در حالت کلی صفحات به دو دسته اصلی زیر تقسیم می‌شود:

صفحات اقیانوسی

صفحات قاره‌ای

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

بین مراحل تشکیل ماگما در پشته‌های میان اقیانوسی و فرورفتن و ورود مجدد آن در چرخه منطقه فرورانش، لیتوسفر اقیانوسی دستخوش تغییرات مهمی می‌شود که از آن جمله می‌توان به موارد زیر اشاره کرد:

افزایش ضخامت لیتوسفر به‌مرور زمان (مقدار آن با ریشه دوم سن آن رابطه مستقیم دارد)،

افزایش ضخامت رسوبات که در بخش بالایی لیتوسفر تشکیل می‌شود.

و سرانجام تغییرات فیزیکی و شیمیایی احتمالی که در حین عبور از روی نقاط داغ متحمل می‌شود.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

در حالت کلی ماگماتیسیم درون صفحات اقیانوسی به تشکیل دو نوع ساختمان منجر می‌شود.

- **الف) بازالت‌های فلاتهای اقیانوسی:** حجم‌های عظیمی از سنگ‌های آتشفشانی را در کف اقیانوس‌ها تشکیل می‌دهد.
- **ب) جزایر خطی درون اقیانوسی:** حاصل فوران‌هایی است که با نقاط داغ مرتبط می‌باشد.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

الف) خصوصیات بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB)

- (۱) فلات‌های بازالتی اقیانوسی را می‌توان عظیم‌ترین فوران‌های آتشفشانی در سطح زمین دانست که از کف اقیانوس حدود ۲۵۰۰ متر بالاتر آمده و حدود ۱۰ درصد از کف اقیانوس‌های فعلی را می‌پوشاند.
- (۲) این نوع فلات‌ها بیشتر در اقیانوس آرام و هند قرار دارند.
- (۳) به نظر می‌رسد که تشکیل آنها به مناطق سه‌گانه و یا مناطق گسیخته و یا نقاط داغ در ارتباط باشد.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

الف) خصوصیات بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB)

- ۴) اخیراً و با پیشرفت در زمینه اقیانوس‌شناسی، وجود ایالت‌های بزرگ ماگمایی زیردریایی معادل تراپ‌ها در فلات‌های اقیانوسی به‌اثبات رسیده است. همانند تراپ‌ها، فلات‌های اقیانوسی، بیرون‌ریزی سریع داشته و از نظر سنی همگی در کرتاسه پیشین و در فاصله زمانی ۳ تا ۴ میلیون سال انباشته عظیم بازالتی کف اقیانوس‌ها را تشکیل داده‌اند.

ماگماتیسم داخل صفحات اقیانوسی

الف) خصوصیات بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB)

• (۵) سرعت خروج مواد مذاب در کف اقیانوس به حدی زیاد است که اولاً آنها را از دگرسانی در تماس مستقیم با آب دریا محفوظ نگه داشته است. معهداً، وجود لایه‌های رسوبی از جنس رس و آهک (با ضخامت اندک) در داخل لایه‌های بازالتی، همانند تراپ‌ها، حاکی از دوره آرامش بین فورانی است.

- (۶) مساحت و حجم این نوع بازالت‌ها بسیار بیشتر از بازالت‌های طغیانی پوسته قاره‌ای می‌باشد.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

الف) خصوصیات بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB)

- (۷) فلات‌های اقیانوسی برجستگی‌هایی تشکیل می‌دهند که از دشت‌های اقیانوسی عمیق اطراف خود ۲۵۰۰ تا ۳۵۰۰ متر مرتفع‌تر می‌باشند و به همین دلیل نام فلات به آنها اتلاق می‌گردد.
- (۸) بررسی‌های لرزه‌ای نشان می‌دهد که ضخامت پوسته اقیانوسی در این مناطق کم‌تر از ۲۰ کیلومتر می‌باشد که این عدد از دو برابر ضخامت متوسط پوسته اقیانوسی نیز زیادتر است.

ماگماتیسم داخل صفحات اقیانوسی

الف) منشأ بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB)

- به نظر می‌رسد در تشکیل فلات‌های اقیانوسی، عملکرد توأم پشته‌های میان اقیانوسی و نقاط داغ برهم منطبق شده و سنگ‌های ماگمایی این مناطق را ایجاد می‌کند (مانند حالتی که امروزه در ایسلند دیده می‌شود). اعتقاد بر این است که عملکرد نقاط داغ در مجاورت با پشته‌ها، موجب تشدید بیرون ریزی مواد آتشفشانی خواهد شد.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

تفاوت‌های بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB) با بازالت‌های
پشته‌های میان اقیانوسی (MORB)

(۱) وفور ماگمای غنی از منیزیم (مانند پیکریت‌ها و حتی کوماتئیت‌ها) در
فلات‌های اقیانوسی

(۲) غنی‌شدگی بازالت‌های فلات اقیانوسی از Rb, Ba, K, Th و عناصر خاکی
سبک مانند Nb, Ta, Ti

ماگماتیسم داخل صفحات اقیانوسی

تفاوت‌های بازالت‌های فلات‌های اقیانوسی (OPB) با بازالت‌های
پشته‌های میان اقیانوسی (MORB)

۳) بازالت‌های فلات اقیانوسی دارای نسبت ایزوتوپی Sr^{87}/Sr^{86} بسیار بالا و
نسبت Nd^{143}/Nd^{144} بسیار پایین می‌باشند و از این لحاظ بسیار شبیه
بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB) می‌باشند.

۴) بازالت‌های فلات اقیانوسی بسیار ناهمگن‌تر از مورب‌ها می‌باشند.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

(ب) خصوصیات بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB)

- (۱) اغلب جزایری که بر روی صفحات اقیانوسی قرار دارند، از نوع آتشفشانی بوده و بر روی بازالت کف اقیانوسی تکیه دارند.
- (۲) ترکیب آنها بسیار متفاوت بوده و از نظر شکل و نحوه ایجاد نیز بسیار متغیر می‌باشند.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

(ب) خصوصیات بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB)

- (۳) برخی از آتشفشان‌های جزایر اقیانوسی، کوه‌های مرتفعی در زیر آب دریا تشکیل می‌دهند که گاهی ارتفاع آنها به ۱۰۰۰۰ متر می‌رسد و از این نظر حتی از بلندترین قله‌های قاره‌ای نیز، مرتفع‌تر می‌باشند. شکل و وسعت آنها به صورتی است که به آنها آتشفشان سپری گفته می‌شود.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

(ب) خصوصیات بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB)

- جزایر آتشفشانی درون صفحات اقیانوسی به دو گروه تقسیم می‌شوند که عبارت‌اند از:
 - گروه اول: در اقیانوس اطلس که سرعت حرکت صفحه اقیانوسی بسیار کم است. جزایر آتشفشانی از نوع منفرد تشکیل می‌شوند. گاهی ممکن است چندین واحد آتشفشانی، جزایر کوچکی را تشکیل داده و گاه نیز ممکن است برجستگی‌های خطی زیرآبی به وجود آورند که به آنها پشته‌های بی‌زلزله می‌گویند (مانند پشته والویس یا پشته ریوگراند در اقیانوس اطلس).

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

(ب) خصوصیات بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB)

- جزایر آتشفشانی درون صفحات اقیانوسی به دو گروه تقسیم می‌شوند که عبارت‌اند از:
 - گروه دوم: در اقیانوس آرام که سرعت حرکت صفحه اقیانوسی زیاد است، جزایر آتشفشانی به صورت خطی به دنبال هم قرار می‌گیرند و یک زنجیر را تشکیل می‌دهند که برخی از آتشفشان‌های آنها از نوع سپری (هاوایی و یا نوکوهیوا در مجمع‌الجزایر خطی مارکیزها) می‌باشند.

ماگماتیسیم داخل صفحات اقیانوسی

ب) خصوصیات بازالت‌های جزایر اقیانوسی (OIB)

به‌طور کلی می‌توان ادعا کرد که تمامی جزایر آتشفشانی درون اقیانوسی وابسته به فعالیت نقاط داغ بوده و این نقاط داغ، بعضاً در داخل اقیانوس و برخی مواقع نیز در داخل قاره‌ها قرار دارند.

نقاط داغ در واقع تظاهرات سطحی تنوره‌های داغی است که خود از حد فاصل بین گوشته و هسته (لایه D) سرچشمه می‌گیرند. سپس از ضخامت گوشته عبور کرده و در زیر لیتوسفر مستقر می‌شوند و ایجاد انواع سنگ‌های آتشفشانی مرتبط را می‌نمایند.

تنوره‌های گوشته‌ای

تنوره‌ها را باید مسیر عبور جریان حرارت و مواد داغی دانست که از مرز بین گوشته و هسته بالا آمده و به شکل یک قارچ بوده و شامل یک ساقه و یک سر برآمده می‌باشد.

شکل کلی ساقه آن استوانه‌ای و باریک است و قطر آن به ۱۰۰ تا ۲۰۰ کیلومتر نیز می‌رسد. این اعداد کاملاً منطبق بر شکل و ابعاد مناطق آتشفشانی فعال در سطح زمین است.

مثلاً منطقه‌ای که در اقیانوس آرام تحت عنوان نقطه داغ تلمی می‌شود، شکلی دایره‌ای داشته و قطری حدود ۱۵۰ کیلومتر دارد و در سطح زمین تظاهرات آتشفشانی (فوران‌های زیر دریایی امروزی) آن حدود فعالیت واقعی نقاط داغ را مشخص می‌کند. این محدوده نیز با منطقه ذوب بخشی واقع در قله آستونسفر مطابقت می‌نماید.

تنوره‌های گوشته‌ای

به‌اعتقاد دیوید و ریچاردز (۱۹۹۲) سر برآمده تنوره، در تولید فلات‌های بازالتی اقیانوسی، و ساقه یا دم تنوره‌های مزبور نیز در تشکیل جزایر آتشفشانی درون اقیانوسی نقش اساسی دارند.

- ذوب در نتیجه صعود آدیاباتیکی مواد سازنده تنوره، ذوب انجام شده و طی آن فشار کاهش می‌یابد و مسیر فشار-حرارت گوشته در حال صعود، به منحنی سالیدوس پریدوتیت نزدیک شده و سرانجام آن را قطع می‌کند. اگر در گوشته، آب (کم‌تر از ۱ درصد) بوده و کمی CO_2 نیز وجود داشته باشد، این آب در عمق ۳۰۰ کیلومتری به‌صورت بخار درآمده که این امر نیز سبب کاهش دمای ذوب کانی می‌شود.

تنوره‌های گوشته‌ای

ذوب بخشی در همین عمق (حدود ۳۰۰ کیلومتری) و در بخش مرکزی تنوره (داغ‌ترین محل) صورت می‌پذیرد. عمل ذوب، ضمن صعود تنوره نیز ادامه می‌یابد. نرخ ذوب ابتدا بسیار کند است ولی به تدریج افزایش می‌یابد (ذوب دینامیکی). ماگمای حاصل از چنین ذوبی، فقط پس از خاتمه ذوب از منبع پریدوتیت جدا شده (ذوب منطقه‌ای) و بنابراین فرایند ذوب در شرایط متعادل صورت می‌پذیرد.

- نرخ ذوب در مرکز تنوره و به واسطه دمای بسیار زیاد، نیز بالاتر بوده و تولید ماگمای تولئیتی می‌کند. اما در حاشیه تنوره نرخ ذوب به تدریج کم و کم‌تر می‌شود و تولید بازالت آکالن و نفلینیت می‌کند.
- خاطر نشان می‌گردد که ماگمای آغازی که به ترتیب فوق تولید می‌شود، غنی از منیزیم (پیکریتی) بوده و در حد فاصل بین لیتوسفر و آستنوسفر ذخیره می‌گردد.

تنوره‌های گوشته‌ای

ماگما در این محل و قبل از رسیدن به سطح زمین، تفریق اولیه را آغاز می‌کند. بدین صورت که ماگمای تولئیتی در مرکز تنوره و بازالیت آکالن در حاشیه آن تولید می‌شود. در این مدل پتروژنتیکی ویژگی‌های زیر را باید یادآور شویم:

- (۱) حجم عمده ماگمای حاصل از تنوره، در بخش مرکزی قله تنوره جمع شده و مواد حاصل از آن در تشکیل آتشفشان سپری به کار می‌رود.
- (۲) سولیدوس پریدوتیت تا بخش قاعده‌ای گوشته لیتوسفری بالا می‌آید، بنابراین این بخش از گوشته نیز در اثر صعود تنوره ذوب می‌شود.

تنوره‌های گوشته‌ای

- (۳) به علت جابه‌جایی لیتوسفر اقیانوسی، قله تنوره خم می‌شود. بنابراین گرچه در آغاز، ماگمایی که به سطح می‌رسد از مرکز تنوره منشأ می‌گیرد و از نوع تولئیتی است، اما در عوض ولکانیسم تأخیری از نوع آکالن خواهد بود. چنان‌چه بعداً و زمانی که جزیره آتشفشانی از محل عمودی نقطه داغ دور می‌شود، ممکن است مواد مذاب نفلینیتی نیز آشکار شود.

ترکیب مایعات مذاب

- در حوضه‌های اقیانوسی، ترکیب مذاب‌های آتشفشانی بسیار متفاوت است. برای مثال در کف اقیانوس، بازالت‌ها از نوع مورب می‌باشند، ولی در جزایر اقیانوسی دو نوع تولئیتی و آلكالن دیده می‌شوند.
- در بسیاری از سپرهای آتشفشانی درون اقیانوسی، سنگ‌های اولیه از نوع مورب می‌باشند. ولی پس از یک مرحله آرامش، فعالیت نوع آلكالی نمایان می‌شود. برای مثال در هاوایی، گدازه‌های سازنده سپر، اساساً تولئیتی بوده و با گذشت زمان به انواع تحولی تا آلكالن تغییر ماهیت داده و در پایان فوران از نوع آلكالی شدید نظیر بازانیت، نفلینیت و ملیلیت خواهد بود.

ترکیب مایعات مذاب

- به طور کلی در ترکیب گدازه‌های جزایر درون اقیانوسی، با دو نوع تغییر و تحول سروکار داریم:
- نوع اول: تغییراتی که در سری آلکالن دیده می‌شود و شامل سیر تحول از بازالت آلکالن به هاوایی‌ایت، موژه‌آریت، بنموریت و تراکیت است که در آن وقفه دیلی (کمبود موژه‌آریت) در غالب جزایر به چشم می‌خورد.
- نوع دوم: تغییراتی است که طی تحول یک جزیره در طول زمان دیده می‌شود و آن تبدیل بازالت‌های تولئیتی به بازالت‌های انتقالی بوده و سپس در بخش قله‌ای، به بازالت آلکالن و حتی بازانیت است.

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

- الف) بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)
- ب) ماگمای تشکیل شده در مناطق کافتی درون صفحات قاره‌ای (CRZ)
- ج) ولکانیسم التراپتاسیک

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

- الف) خصوصیات بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)
- ضخامت متوسط انباشته‌های بازالت طغیانی تقریباً به یک کیلومتر می‌رسد.
- مساحت بعضی از بیرون‌زدگی‌های آن تا حدود ۲ میلیون کیلومتر مربع (کمی بیشتر از مساحت ایران) برآورد شده است.
- این انباشته‌ها حالت لایه‌لایه داشته و به آن تراپ یعنی گسترش پلکانی می‌گویند. ضخامت هر لایه از ۱ تا ۶ متر متفاوت است.
- هر لایه مربوط به یک موج فورانی است.
- از ویژگی‌های گدازه‌های بازالت طغیانی گرانبوی زیاد آن است.

ماگماتیسیم داخل صفحات

ویژگی‌های مهم بازالت‌های طغیانی قاره‌ای و اقیانوسی

سن (میلیون سال)	حجم تقریبی (کیلومتر مکعب)	مساحت بیرون‌زدگی (کیلومتر مربع)	مدت فعالیت (میلیون سال)	ایالت	
۱۶-۱۴	$10^6 \times 25$	۳۰۰/۰۰۰	۱/۵	کلمبی ریور امریکا	تراپ‌های قاره‌ای
۶۱-۵۸	$10^6 > 1$	1×10^6	۳	توله گرینلند	
۶۵-۶۰	$10^6 > 1/5$	۵۱۲۰۰۰	۲	دکن هندوستان	
۱۱۶		۶۵۰۰۰۰	۲	رجماهل هندوستان	
۲۵۰	$10^6 > 2$	$> 2 \times 10^6$	۱/۵	سپیری	
۱۲۲		۶۸۰۰۰۰	۱	پارانای برزیل	
۳۱	$10^6 \times 1/1$	1×10^6	۱	اتیوپی	
۱۲۴-۱۲۲	$10^6 \times 36$	2×10^6	۳	انتونگ جاوه	فلات‌های اقیانوسی
۱۱۴-۱۱۰	$10^6 \times 20$	$> 2 \times 10^6$	۴	کرگلن	
۱۱۰-۱۰۷	$10^6 \times 12$	1×10^6	۳	کارائیب	
۱۳۱-۱۲۷	-	۷۶۰۰۰۰	۴	نائورو	
۱۱۱-۱۰۷	-	۶۵۰۰۰۰	۴	مانی‌هیکی	
در سال ۱۷۸۳	۱۲	۵۶۵	۱۲ ماه	جهت مقایسه: آتشفشان لاکی (ایسلند)	

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

(الف) خصوصیات بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)

• ایالت‌های مشهور وقوع بازالت‌های طغیانی قاره‌ای

• (الف) کلمبی ریورز بازالت

• (ب) ایالت توله‌گرینلند

• (ج) دکن هندوستان

• (د) تراپ‌های سیبری

• (ه) پارانا برزیل

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

(الف) بافت بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)

- بافت تراکیتی (جریانی) و شیشه‌ای دارد. سنگ‌های آن ظاهراً آفیریک بوده و در آن درشت بلورهای پلاژیوکلاز، الیوین و کلینوپیروکسن هم دیده می‌شود. اغلب گدازه‌ها از یک سیستم شکاف طولی به خارج رسیده‌اند که طول آنها از ۱۰ تا ۱۰۰ کیلومتر بوده و عرض آنها چند کیلومتر است.

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

(الف) سن بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)

- سن این بازالت‌ها، از پروتروزوئیک پسین تا میوسن متغیر است. یکی از ویژگی‌های بعضی از بازالت‌های طغیانی قاره‌ای، وابستگی تنگاتنگ آنها با مجموعه دایک‌های متعدد است. به همین دلیل بعضی از محققین تصور می‌کنند که بعضی از دایک‌های پر وسعت پروتروزوئیک (مثلاً ایالت کارو)، بقایای امروزی بازالت‌های طغیانی‌اند.

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

(الف) ترکیب شیمیایی و ایزوتوپی بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)

- ماگمای اولیه، بازالت پیکریتی است ولی تدریجاً به‌علت تفریق به بازالت معمولی تولئیتی تبدیل می‌شود. در ایالت کارو و توله، حجم گدازه‌های پیکریتی نسبتاً زیاد است ولی در مناطق دیگر کم‌تر است. در دو ناحیه فوق تکتونیک کششی دارای اهمیت بسیار زیاد بوده، چنان‌که در کارو دایک‌های متعدد ایجاد کرده و توله محل گسترش پوسته اقیانوس (اقیانوس اطلس) بوده است. در مناطق دیگر، در قاره‌ها بازالت تولئیتی کوارتزار دیده شده است و شواهد ژئوشیمیایی و ایزوتوپی گاهی حکایت از آغستگی بیش از ۵۰ درصد با مواد پوسته‌ای را آشکار کرده است.

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

الف) ژنز بازالت‌های طغیانی قاره‌ای (CFB)

- اگر ناحیه‌ای از گوشته تحت تأثیر یک جریان حرارت غیرعادی قرار گیرد. آستنوسفر به سمت بالا صعود می‌کند. لیتوسفر نازک می‌شود و کاهش فشار بر روی آستنوسفر در حال صعود موجب ذوب آن می‌شود. اگر درجه حرارت ذوب بخشی حدود ۱۰ درصد باشد از ذوب یک لرزولیت مولد مایعاتی تولید می‌شود که مقدار MgO آن بین ۸ تا ۱۲ درصد است که باید آن را بازالت اولیه نامید.

آتشفشان‌های درون صفحات قاره‌ای

فرضیه ایجاد تنوره‌های گوشته‌ای در تولید و ژنز بازالت‌های طغیانی

با سپاسی