



دانشکده علوم طبیعی
گروه زمین شناسی

پایان نامه:

برای دریافت درجه کارشناسی ارشد در رشته پرولوژی

عنوان:

مطالعه پرولوژیکی سنگهای آذرین منطقه مهمان (جنوب شرق قره چمن)

استاد راهنمای:

دکتر علی عامری

۱۳۸۲ / ۹ / ۱۰

اساتید مشاور:

دکتر محسن مؤید

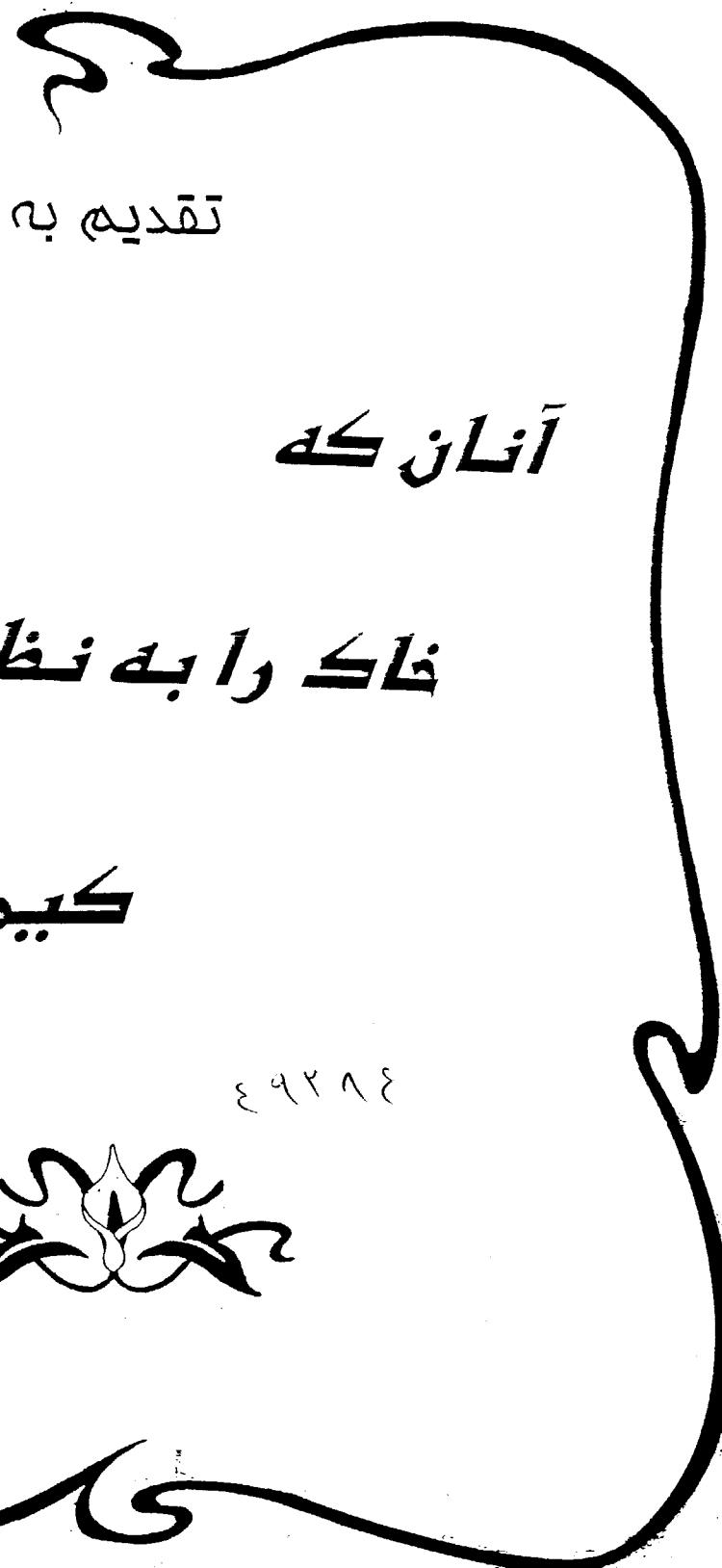
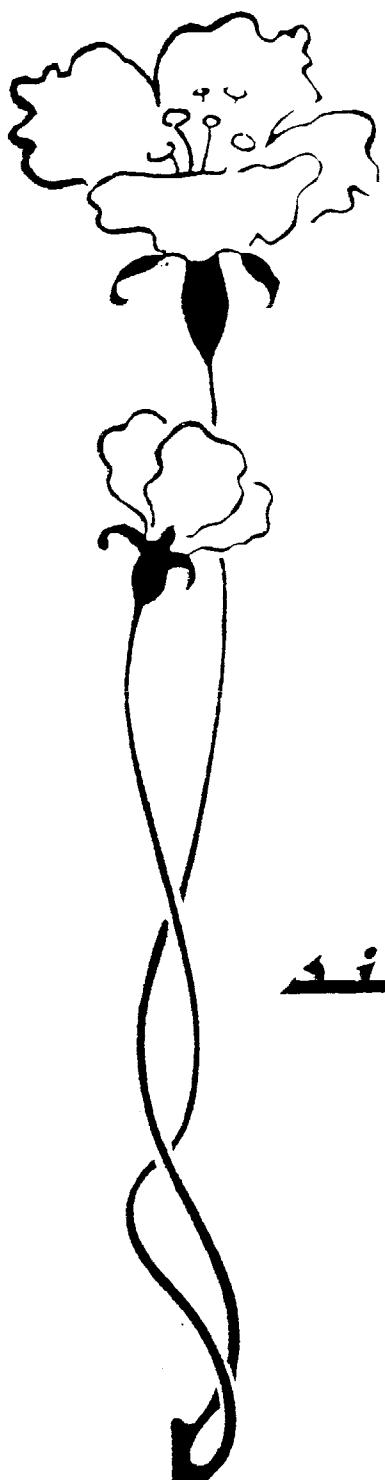
دکتر محسن مؤذن

پژوهشگر:

مجید سفیدی

۱۳۸۱ بهمن

۴۲۸۶



۴۹۲۸۴

بنام حضرت دوست که ناجسته اش یابند و نادیده دوستش دارند

سپاس بی کران ذات باری تعالی را سزد که همواره یاریش قرین و نورش راهگشا بوده است. بدون تردید، این پروژه، بدون یاری حق تعالی و همکاری دوستان به پایان نمی رسید. برخود وظیفه می داشم از تمام سروران گرامی که در تهیه مجموعه حاضر یاری ام نمودند، قدردانی نمایم.

در این راستا، از آقای دکتر علی عامری استاد راهنمای ارجمند که در مراحل مختلف تحقیق راهنمایی بودند و امکانات مورد نیاز کارهای صحرایی، آزمایشگاهی و کتابخانه ای را با تلاش بسیار، فراهم نمودند، آقایان دکتر محسن مؤید و دکتر محسن مؤذن، استادی محترم مشاور، که هیچگاه از کمک ها و راهنمایی هایشان بی نصیب نبودم، از استادی گروه زمین شناسی، به ویژه آقای دکتر مصصور مجتهدی و آقای دکتر جهانگیری مدیریت محترم گروه، آقای دکتر بابایی ریاست محترم دانشکده معدن داشتگاه سهند و آقای فقیه، مسئول آزمایشگاه کانی شناسی دانشکده معدن، بخاطر در اختیار قرار دادن وسایل و امکانات آزمایشگاهی، سپاسگزارم. همچنین از دوستان ارجمند آقایان محسن صادقزاده، محمد علی حسنپور، علیرضا جهانیار و همکار بزرگوارم آقای مهندس جعفر اصغری که در انجام کارهای کامپیوتربی یاری ام نمودند و سایر دوستان که ذکر اسامی آنها در حوصله این مکتوب نمی گنجد، تقدیر و تشکر می نمایم.

مراتب قدردانی خود را از خانواده عزیزم و نیز همسر صبورم بخاطر رسم شکل ها و تایپ متن های مختلف ابراز می دارم.

نام خانوادگی: سفیدی	نام: مجید
عنوان پایان نامه: مطالعه پترولوزیکی سنگهای آذرین منطقه مهمان (جنوب شرق قره چمن)	
استاد راهنما: دکتر علی عامری	
اساتید مشاور: دکتر محسن مؤید، دکتر محسن مؤذن	
مقطع تحصیلی: کارشناسی ارشد دانشگاه: تبریز کلید واژه‌ها: قره چمن، سازندقم، محیط قاره‌ای، کوهزایی پیرنه، تبلور تفریقی، چگالی، تیپ KCG	گرایش: زمین‌شناسی رشته: زمین‌شناسی تاریخ فارغ التحصیلی: بهمن ۱۳۸۱ تعداد صفحه: ۹۴ محیط تکتونیکی بعد از برخورد
<p>چکیده:</p> <p>منطقه مهمان در جنوب شرق قره چمن در استان آذربایجان شرقی واقع است. گرانیتوئیدهای منطقه در داخل سنگهای آتشفسانی انوسن نفوذ کرده و دگرگونی مجاورتی ضعیفی بصورت اپیدوتی شدن، کلریتی شدن و سیلیسی شدن ایجاد نموده است. رسوبات مارنی و آهکی بلورین به رنگ زرد کرمی تا قرمز با آثار فراوان مرجان و دوکه ای بصورت محدود بروزد دارند (سازند قم) که بحالت ناپیوسته بر روی رسوبات قدیمی تر قرار گرفته اند. در حد بین لایه‌های رسوبی - آتشفسانی انوسن و لایه‌های مارنی - آهکی الیگومیوسن سازند قم، رسوبات قرمز رنگی وجود دارد که معرف رسوبگذاری در محیط قاره‌ای و به عبارت دیگر، خروج منطقه از آب، بر اثر فاز کوهزایی پیرنه می‌باشد. گرانیتوئیدهای گستره مطالعاتی، به دو گروه تقسیم بندی می‌شوند: گرانیتوئیدهای گروه A که دارای هورنبلند فراوان هستند و ضریب رنگینی بالایی دارند. در گرانیتوئیدهای گروه B، هورنبلند نادر است و ضریب رنگینی نسبتاً پایینی دارند و در قسمتهاي شرقی چهار دگرسانی شدیدی شده اند. با توجه به شواهد صحرایی، جایگیری سنگهای گروه B قبل از سنگهای گروه A صورت گرفته که موجب نفوذ رگه‌های متعدد سیلیسی در قسمت شرقی توده B شده و در مجاورت آن، سنگهای گروه B دچار دگرسانی شدیدی شده اند. گرانیتوئیدهای گروه B محصول تبلور تفریقی گرانیتوئیدهای گروه A می‌باشند.</p> <p>چگالی $2/39$ تن بر مترمکعب برای سنگهای A و $2/33$ تن بر مترمکعب برای سنگهای B محاسبه شده است.</p> <p>با توجه به ویژگیهای پتروگرافی، ژئوشیمیایی و صحرایی توده‌ها، تیپ KCG (گرانیتوئیدهای کالک آلکالن غنی از آلکالی فلدسپار) و محیط تکتونیکی بعد از برخورد برای آنها پیشنهاد می‌شود.</p>	

فهرست مطالعه

<u>صفحه</u>	<u>عنوان</u>
۱	مقدمه
۲	۱- پایه های نظری
۲	۱-۱- مقدمه
۲	۱-۲- ماهیت ماقما
۳	۱-۳- ویژگی های فیزیکی ماقما
۳	۱-۳-۱- درجه حرارت
۳	۱-۳-۲- چگالی ماقما
۵	۱-۳-۳- گرانزوی ماقما
۷	۱-۴- صعود ماقما
۸	۱-۵- تیپ های گرانیتوئیدی ، منشأ و محیطهای ژئودینامیکی
۸	۱-۵-۱- اسامی گرانیتوئیدها
۹	۱-۵-۲- تیپ بندی گرانیتوئیدها
۱۲	۱-۵-۳- تیپ گرانیتوئیدها و منشأ ماقماها
۱۶	۱-۵-۴- تیپ گرانیتوئیدها و محیطهای ژئودینامیکی
۱۹	۱-۵-۵- تیپ گرانیتوئیدها و چرخه ویلسون
۱۹	۱-۵-۵-۱- محیطهای ریفتی قاره ای
۱۹	۱-۵-۵-۲- پشته های میان اقیانوسی
۱۹	۱-۵-۵-۳- فروزانش و قوس آتشفسانی
۲۰	۱-۵-۵-۴- فروزانش و حواشی فعال قاره ای
۲۱	۱-۵-۵-۵- برخورد بین دو لیتوسفر قاره ای
۲۱	۱-۵-۵-۶- بالا آمدگی بعد از برخورد
۲۲	۱-۵-۵-۷- پایان فرسایش و آغاز چرخه جدید
۲۲	۲- پیشنهاد پژوهش

فصل دوم: مواد و روشها

۲۳	۱-۲- مشخصات و موقعیت جغرافیایی منطقه
۲۴	۲-۲- سیر مطالعاتی

فصل سوم: نتایج و بحث

۲۵	۱-۲- زمین شناسی عمومی منطقه مهمان
۲۵	۲-۲- جینه شناسی منطقه مهمان
۲۵	۲-۲-۱- واحدهای آنوسن
۲۷	۲-۲-۲- واحدهای الیگومن
۲۷	۲-۲-۳- واحدهای میوسن
۲۸	۲-۳-۴- واحدهای کواترنری
۲۸	۲-۳-۵- سنگهای نفوذی الیگومن
۳۴	۳-۳- پتروگرافی سنگ های آذرین
۳۴	۳-۳-۱- گرانیت ها
۳۴	الف - ویژگی های ماکروسکوپی
۳۴	ب - کانی های اصلی
۳۶	ج - کانی های فرعی
۳۶	د - کانی های جزئی
۳۶	و - کانی های ثانویه
۳۷	ز - بافت سنگهای گرانیتوئیدی
۳۸	۲-۳-۲- تراکی آندزیت (لاتیت)
۳۸	الف - ویژگی های ماکروسکوپی
۳۸	ب - کانی های اصلی
۳۸	ج - کانی های فرعی
۳۸	د - کانی های جزئی
۳۹	و - کانی های ثانویه

صفحه

عنوان

۳۹	ز - بافت سنگهای تراکی آندزیت
۳۹	۳-۲-۳-۳ - بازالت
۳۹	الف - ویژگی های ماکروسکوپی
۴۰	ب - کانی های اصلی
۴۰	ج - کانی های جزئی
۴۰	د - کانی های ثانویه
۴۰	و - بافت سنگهای بازالتی
۴۰	۳-۳-۱-۱ - آندزیت
۴۱	الف - ویژگی های ماکروسکوپی
۴۱	ب - کانی های اصلی
۴۱	ج - کانی های فرعی
۴۱	د - کانی های جزئی
۴۱	و - کانی های ثانویه
۴۱	ز - بافت آندزیتها
۴۲	۳-۳-۵-۵ - ریولیت و ریوداسیت
۴۲	الف - ویژگی های ماکروسکوپی
۴۲	۳-۳-۶-۶ - ویژگی های پترولوریکی
۵۳	۳-۴ - زئوشیمی سنگهای آذرین
۵۳	۳-۴-۱ - زئوشیمی عناصر اصلی
۵۳	۳-۴-۱-۱ - طبقه بندی سنگهای گرانیتوئیدی
۵۳	الف - طبقه بندی گرانیتوئیدها با استفاده از نمودار Ab - An - Or
۵۳	ب - طبقه بندی گرانیتوئیدها با استفاده از کاتیونها
۵۹	۳-۴-۱-۲ - نمودارهای تغییرات
۵۹	۳-۴-۱-۳ - تفسیر روندها در نمودارهای تغییرات
۶۱	۳-۴-۱-۴ - ویژگیهای زئوشیمیابی سنگها
۶۱	۳-۴-۱-۵ - محاسبه چگالی ماقما

<u>صفحه</u>	<u>عنوان</u>
۶۲	۳-۴-۲- ژئوشیمی عناصر کمیاب
۶۶	۳-۴-۳- مدل تکتونو - ماگمایی
۶۸	۳-۴-۴- نتیجه گیری

منابع	
۷۰	منابع فارسی
۷۰	منابع انگلیسی

ضمیمه	
۷۷	جدول (۱) : نتایج تجربیه مودال نمونه های منطقه مطالعاتی
۷۸	جدول (۲) : ویژگی های پتروگرافی سنگهای گرانیتونیدی
۸۱	جدول (۳) : ویژگی های پتروگرافی سنگهای آذرین بیرونی
۸۳	جدول (۴) : نتایج آنالیز شیمیایی گرانیتونیدها
۸۴	جدول (۵) : کانی های نورم CIPW و Barth-Niggli
۸۵	جدول (۶) : محاسبه چگالی ماقمای سنگهای گروه A و B
۸۶	جدول (۷) : نسبتهای کاتیونی و نورمی
۹۰	جدول (۸) : پارامترهای کاتیونی و نورمی
۹۱	جدول (۹) : غلظت عناصر ناسازگار و مقادیر نرمال شده آنها نسبت به MORB و ORG
۹۳	جدول (۱۰) : ضریب جدایش کانی / مذاب برای مذابهای داسیتی تا ریولیتی
۹۴	چکیده انگلیسی

مقدمه

همه سنگها محصول یک سری فرایندهای شیمیایی و فیزیکی هستند که در زمانهای گذشته اتفاق افتاده اند. این سؤال همواره مطرح است که، آیا می توان از وضعیت فعلی سنگها برای یادگیری فرایندهای مؤثر در کانی شناسی، بافتها، متغیرهای شیمیایی، شکل، اندازه، موقعیت و حتی مکانیسم های جایگیری توده های نفوذی استفاده نمود؟ پاسخ این برسشها مثبت است و زمین شناسان، در طول قرنها تلاش نموده اند تا بتوانند پاسخهای مناسبی برای سوالات مطرح شده، پیدا نمایند و در این راستا از یافته های جدید علوم مختلف همانند فیزیک، شیمی و ریاضی کمک گرفته اند.

برای مطالعه سنگهای گرانیتوئیدی دلایل فراوانی وجود دارد که می توان به موارد زیر اشاره نمود:

۱- گرانیتوئیدها، یکی از فراوان ترین سنگهای نفوذی در پوسته بالایی هستند که فراوانی آنها را نمی توان نادیده گرفت.

۲- این سنگها می توانند از مناطق عمیق پوسته و حتی گوشه بالایی منشاً بگیرند.

۳- همانند سایر سنگها، گرانیتوئیدها در ارتباط با پلیت تکتونیک می باشند.

۴- اغلب گرانیتوئیدها در تشکیل کانسارهای فلزی حائز اهمیت بوده و در تحولات اقتصادی نقش بسزایی دارند.

درنظر گرفتن مطالب فوق، انگیزه کافی برای مطالعه گرانیتوئیدها و امکان پاسخ گویی به سوالات مطرح شده را فراهم می نماید. رساله حاضر تحقیقی در جهت پی بردن به فرایندهای مؤثر در تشکیل گرانیتوئیدها و تاریخچه تکوین آنها در منطقه آذربایجان میباشد.

فصل اول:
بررسی منابع

۱- پایه های نظری

۱-۱- مقدمه

در آغاز بحث، برای رفع هر نوع ابهامی، تعریف مختصری از علم پترولوزی و وظایف آن ارائه می گردد.

هدف علم پترولوزی عبارت است از فراهم کردن درکی واضح از علل تنوع فراوان در سنگهای سطح کره زمین و ایجاد یافشی روشن نسبت به طبیعت موادی که در داخل زمین قرار دارند، موادی که مستقیماً قابل مشاهده نیستند ولی نقش مهمی را در تاریخچه زمین به عهده دارند. مطالعات پترولوزیکی، به دو گروه تقسیم می شوند: ۱- شناسایی و طبقه بندی سنگها ۲- برقراری ارتباط بین اطلاعات رسانخن تئوری درباره منشأ سنگها.

۲- ماهبت ماقما

سنگهای آذرین از ماده مذابی بنام ماقما بوجود می آید. که بطور عمده، از عناصر اکسیزن و سیلیسیم تشکیل شده است، علاوه بر آنها، عناصر آلومینیم، کلسیم، منیزیم، آهن، سدیم و پتانسیم نیز در ماقما وجود دارند. بنابراین، ماقماها، مذابهای سیلیکاتی هستند و ماقمایی که فاقد سیلیسیم بوده و یا مقدار آن کم باشد، نادر است، چنین ماقمایی ترکیب کربنات کلسیم، سولفید یا اکسید آهن دارند. عناصر اصلی ماقماها در اثر سرد شدن، با هم ترکیب شده و کانی های سنگ ساز شامل کوارتز، فلدسپارها، فلدسپاتوئیدها، پیروکسن ها، الیوین ها و در صورت حضور آب، آمفیبولها و میکارا بوجود می آورند. همچنین، عناصری که نمی توانند وارد ساختمان کانی های اصلی شوند، کانی های فرعی مانند اکسیدهای آهن، تیتانیم، زیرکن، آپاتیت و سولفید را تشکیل می دهند (Philotts, 1994).

محصول انجاماد ماقما، سنگ می باشد و تاریخچه یک سنگ آذرین، با تشکیل ماقما در درون زمین شروع می شود. ترکیب ماقما با طبیعت سنگهای منشأ و فرایندهای ذوب تعیین می گردد. وقتی ماقما به مقدار کافی تولید شد، حالت شناوری، صعود آنرا باعث می شود. ممکن است در طول صعود، ترکیب شیمیایی ماقما تغییر نماید. ماقما می تواند به سطح زمین صعود کند و گدازه ها را تشکیل دهد و در صورت داشتن مواد فرار، خاکسترهای آتشفسانی را نیز ایجاد می نماید. ولی بیشتر ماقماها در درون زمین منجمد می شوند که این سرد شدن و تبلور آرام، ترکیب اولیه ماقما را دچار تغییر می کند. توجه به ویژگیهای فیزیکی ماقما از اهمیت خاصی برخوردار است که در بخش بعدی به تفصیل بحث خواهد شد.

۱-۳-۱ ویژگی های فیزیکی ماقما

ویژگی های فیزیکی ماقما عبارتند از درجه حرارت، چگالی و گرانروی.

۱-۳-۱) درجه حرارت : در طول فورانهای آتششانی می توان مستقیماً دمای ماقما را بوسیله پیرومتر های نوری (optical pyrometers) و ترمومکوپل ها (thermocouples) اندازه گیری نمود. ولی چنین اندازه گیریهای با خطرات جانی شدیدی توانم هستند، که باعث رونق آزمایش‌های تجربی جهت تعیین دمای ماقماها شده است. این آزمایشات، اولین بار توسط Sir James Hall انجام گرفت و سپس توسط James Hutton پی گرفته شد.

در این بحث توجه به این مطلب، مهم است که سنگ اجتماعی از چندین کانی بوده و موجب می شود که یک دمای ذوب واحدی نداشته باشد. همچنین، محدوده دمای ذوب، فقط دمای مینیمم مورد نیاز تولید مایع را نشان می دهد و ماقما می تواند دماهای بالاتری نیز داشته باشد. اگر ماقما سریع منجمد شود، بافت ریز بلور و یا شیشه ایجاد می کند. حضور فنوکریست ها نشان می دهد که بیشتر ماقماها دمایی بین شروع و پایان ذوب را دارند. دمای گدازه های بازالتی بین ۱۱۰۰ تا ۱۲۰۰ درجه سانتیگراد می باشد، در صورت اکسیداسیون گازهای ماقمایی، دمای گدازه های بازالتی می تواند از این مقدار هم فراتر رود. اغلب گدازه های ریولیتی دمایی در حدود ۸۰۰ تا ۱۰۰۰ درجه سانتیگراد دارند (Philpotts, 1994). افزایش فشار موجب بالا رفتن دمای ذوب شده (Philpotts, 1994) و اگر آب نیز وجود داشته باشد، باعث بالا رفتن میزان اتحلال آب در ماقما می شود، که این امر موجب کاهش دمای ذوب می گردد (Philpotts, 1994). بازالت و ریولیت، می توانند در حضور آب در چند صد درجه پایین تر از دمای ذوب خود، ذوب شوند. چندین عامل، میزان سردشدنگی ماقما را کنترل می کنند: (۱) گرادیان حرارتی (۲) میزان انتقال حرارت (diffusion) از میان سنگ و ماقما (۳) ظرفیت ماقما و سنگهای در بر گیرنده (۴) شکل توده ماقمایی (Philpotts, 1994).

۱-۳-۲) چگالی ماقما : مهمترین فرایند های پترولولوژیکی، مانند شناوری بوسیله چگالی ماقما کنترل می شوند. در واقع، ماقما هایی که از میان لیتوسفر صعود می کنند، از نظر ترکیب شیمیایی، محدوده مشخصی را دارا هستند که بوسیله چگالی ماقما تعیین می شود و لیتوسفر به صورت یک فیلتر چگالی (density filter) عمل می نماید. ممکن است بلورها، در سطح ماقما شناور باشند و یا ته نشین شوند و بدین ترتیب ترکیب ماقمای باقی مانده، تغییرمی نماید (تفریق differentiation). این فرایندها ناشی از اختلاف چگالی بلور و ماقما می باشند. در آشیانه های ماقمایی که مواد مذاب

تازه، متداول وارد می شوند برای مثال در پسته های میان اقیانوسی اختلاط ماقمایی (magma mixing) وقتی امکان پذیر است که اختلاف چگالی زیاد نباشد، در صورت متفاوت بودن چگالی، ماقماها جدا از هم باقی میمانند و اختلاط اتفاق نمیافتد. اختلاط ماقمایی نقش مهمی در ژئر بعضی از انواع سنگها دارد. چگالی ماقماها از چندین روش تعیین میشود (Philpotts, 1994) که در رساله حاضر، برای محاسبه چگالی ماقماهای منطقه، از حجم مولار جزئی اکسیدها استفاده شده است:

۱- در روش اول چگالی را میتوان مستقیماً در دمای بالا با استفاده از شیشه هایی که سریعاً سرد شده اند، تعیین کرد.

از آنجاییکه شیشه، یک مایع سریع سرد شده است، چگالی دما بالا (high-temperature density) را میتوان از اندازه گیری های دمای اتاق (room-temperature measurements) محاسبه نمود. تنها شرط حراین روش، داشتن ضریب انبساط حرارتی (thermal expansion) است که با α نشان داده میشود و چگالی از رابطه زیر محاسبه میشود:

$$\rho_T = \rho_1 [1 - \alpha (T - T_1)] \quad (1-1)$$

ρ_1 و ρ_T چگالی در دمای T_1 و T و α ضریب انبساط حرارتی میباشد.

۲- روش دیگر تعیین چگالی، استفاده از حجم مولار جزئی (partial molar volume) اکسیدهای در بردارنده میباشد. (Bottinga et al. 1982) از تجزیه شیمیایی مایعات سیلیکاتی، حجم مولار جزئی اکسیدهای مختلف ماقماها را بدست آوردند (جدول ۱-۱). در این روش چگالی ماقماها از تجزیه شیمیایی سنگ محاسبه میگردد.

در هر محلولی، مانند ماقما، حجم مولار جزئی عضوانه با V_i نشان داده میشود، در اثر تغییر مولهای عضوانه (n_i) در شرایط ثابت دما، فشار و تعداد مول سایر اعضاء، تغییر مینماید. این تغییرات با فرمول زیر نشان داده میشود:

$$V_i = (\partial V / \partial n_i)_{T, P, n_j \neq i} \quad (2-1)$$

در این رابطه، مشتق جزئی V نسبت به n که با $\partial V / \partial n$ نشان داده میشود، بیانگر تغییرات حجم مولار جزیی در شرایط ثابت دما، فشار و مول سایر اعضای تشکیل دهنده ماقما به غیر از عضو i میباشد. حجم ماقمایی که دارای مقدار زیادی عضو تشکیل دهنده است از فرمول زیر بدست میآید:

$$V = V_a n_a + V_b n_b + \dots + V_i n_i = \sum V_i n_i \quad (3-1)$$

با توجه به این رابطه، مجموع حاصلضرب تعداد مول اجزاء سازنده ماقما در حجم مولارشان، حجم ماقما را تعیین میکند.

معمولًا ترکیب ماگما بصورت کسر مولی (mole fraction) بیان می شود. کسر مولی جزء ارا با X_i نشان می دهد که عبارت است از $X_i = n_i / (n_a + n_b + \dots + n_i)$. معادله (۳-۱) را میتوان با تقسیم طرفین معادله به $(n_a + n_b + \dots + n_i)$ بصورت کسر مولی بیان نمود، که حاصل به شکل زیر خواهد بود:

$$V / (n_a + n_b + \dots + n_i) = V_a X_a + V_b X_b + \dots + V_i X_i \quad (4-1)$$

حجم ماگما تقسیم بر مجموع مولهای اجزاء را حجم مولار (molar volume) می گویند و با V_m نشان می دهدند. در نتیجه رابطه (۴-۱) به شکل زیر بیان می شود:

$$V_m = \sum V_i X_i \quad (5-1)$$

از تقسیم وزن مولکولی ماگما به حجم مولی، چگالی ماگما حاصل می شود، وزن مولکولی عبارت است از $M_i X_i$ و $\sum M_i X_i$ وزن مولکولی عضو آ می باشد:

$$\rho = \sum M_i X_i / \sum V_i X_i \quad (7-1)$$

۳- در آخرین روش، چگالی ماگما از دوب کردن سنگها محاسبه می شود. اغلب سنگها در اثر دوب شدن ۱۰٪ افزایش حجم پیدا می کنند. بنابراین، بیشتر ماگماها، ۹۰٪ چگالی سنگ معادل خود را دارند. چگالی اکثر ماگماها در حدود $3 - 283 \text{ Mgm}^{-3}$ (تن بر مترمکعب) می باشد که ماگماهای غنی از آهن، بیشترین مقدار را به خود اختصاص می دهند. فشردگی (compressibility) ماگماها اندک است و تغییرات فشار، تأثیر قابل توجهی بر روی چگالی نمی گذارد. به عنوان مثال، چگالی ماگمای بازالتی Kilauean به اندازه 122 Kgm^{-3} در 1 Gpa (۱ کیلوبار = 10^9 گیگا پاسکال) افزایش می یابد (Kushiro, 1980). بنابراین، در صورت صعود این ماگما از عمق ۳۵ کیلومتری، چگالی ترکیب شیمیایی ماگما در چگالی های پایین می شود (Bottinga and Weill, 1972). با اینکه روش مذکور واقعی تر به نظر می رسد، ولی با صعود ماگما، مواد فرار از آن جدا شده و در محاسبات چگالی لحاظ نمی گردند (Hall, 1987).

۳-۳-۱) گرانروی ماگما: بعضی از گذازه ها، می توانند مسافت زیادی را طی کنند در حالی که بعضی دیگر، حتی در دامنه های شبیب دار هم جریان نمی یابند. گرانروی، خاصیت فیزیکی ماگماست که توجیه کننده مقاومت ماگماها در مقابل جریان یافتن می باشد. گرانروی، نقش مهمی در میزان (rate) جایگیری و شکل توده های نفوذی دارد، همچنین در ته نشینی و شناوری بلورها در ماگمانیز مؤثر است. ماگما همانند هر مایع دیگر، تحت تأثیر نیروهای برشی بطور ممتد تغییر شکل می دهد.

یک مایع رقیقی بیحرکت است، هیچ نیروی برشی بر آن وارد نمی شود. همه مایعات بوسیله جریان یافتن به نیروی برشی عکس العمل نشان می دهند اما بعضی از این مایعات عکس العمل بسیار

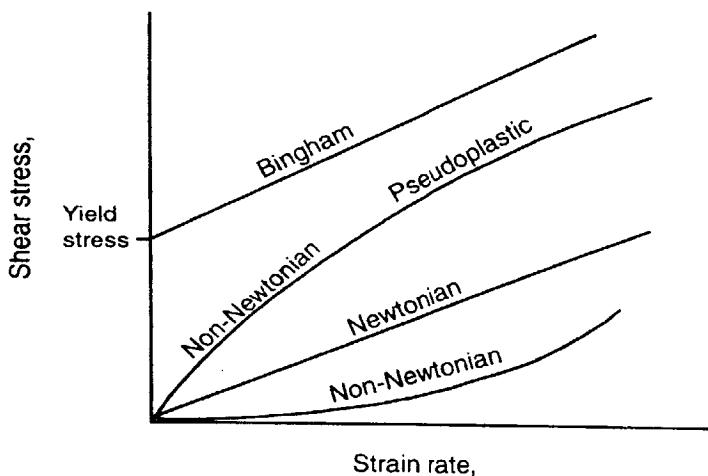
جدول ۱-۱: حجم مولار جزیی و ضریب انبساط اکسیدهای مایعات سیلیکاتی با ۴۰-۸۰٪ مول SiO_2 در دمای ۱۴۰۰ درجه سانتیگراد (اقتباس از Philpotts, 1994)

Oxide	Molar Volume $V_i (\text{m}^3 \text{ mol}^{-1} 10^6)$	Coefficient of Expansion $\alpha^{-1} 10^5$
SiO_2	26.75	0.1
TiO_2	22.45	37.1
Al_2O_3	37.80	2.6
Fe_2O_3	44.40	32.1
FeO	13.94	34.7
MgO	12.32	12.2
CaO	16.59	16.7
Na_2O	29.03	25.9
K_2O	46.30	35.0

آهسته ای دارند. به ویژگی یک مایع که میزان تغییر شکل آنرا در مقابل تأثیر نیروی برشی نشان می دهد گرانزوی گویند.

$$\text{Viscosity} = \text{shear stress} / \text{rate of shear strain}$$

بین تنشهای برشی و نرخ کرنش بیشتر مایعات، رابطه خطی وجود دارد (شکل ۱-۱).



شکل ۱-۱: رابطه بین تنش برشی و نرخ کرنش برای مایعات نیوتونی و غیر نیوتونی (Philpotts, 1994)