

سال بیست و ششم، شمارهٔ اول، بهار ۹۷، از صفحهٔ ۱۳۷ تا ۱۴۸



شیمی کانیها و زمین دما – فشارسنجی توده نفوذی اسپید (غرب قم)

نیما رحیمی^۱، حسن میرنژاد ^۱، مریم شیبی^{*۲}، سروش مدبری^۱

۱ – دانشکده زمینشناسی، دانشگاه تهران، ایران ۲ – دانشکده علوم زمین، دانشگاه صنعتی شاهرود، ایران (دریافت مقاله: ۱۸/۱۱/۱۸، نسخه نهایی: ۹۶/۴/۱۴)

چکیده: توده نفوذی اسپید با سن نئوژن در کمربند ماگمایی ارومیه – دختر بیرونزدگی دارد. آمفیبولهای موجود در این توده نفوذی از نوع کلسیمی و ماگمایی بوده و ترکیب آنها از مگنزیوهورنبلند تا اکتینولیت در تغییر است که نشان میدهد که توده مورد بررسی نوع I است. بررسیهای زمینفشارسنجی حاکی از آن است که بلورهای آمفیبول در فشار حدود ۲٫۵ تا ۳٫۷ کیلو بار که معادل با اعماق ۸ تا ۱۲ کیلومتری زمین است متبلور شدهاند. همچنین بر اساس زمیندماسنجی زوج کانی هورنبلند – پلاژیوکلاز و آمفیبولها، دمای بین ۲۵۲ تا ۸۶۵ درجه سانتی گراد، برای تبلور این دو کانی در توده نفوذی اسپید به دست آمده است. همچنین مقادیر Iog fO این توده نفوذی برابر با ۱۲٫۱۸ – تا ۱۵٫۲۷ – است که نشاندهنده بالا بودن نسبی گریزندگی اکسیژن در ماگمای سازندهی این توده و شاهدی بر تشکیل این توده در محیطهای فرورانش است.

واژههای کلیدی: شیمی کانی؛ زمین دما – فشارسنجی؛ توده نفوذی اسپید؛ گریزندگی اکسیژن.

مقدمه

توده نفوذی اسپید در ۶۰ کیلومتری غرب قم، بین طولهای جغرافیایی "۴۴ '۱۸ °۵۰ و "۱۰ '۲۲ ۵۰ شرقی و عرضهای جغرافیایی "۱۸ '۳۹ ۵ و "۱۱ '۴۱ °۳۴ شمالی واقع است. این توده نفوذی دارای ترکیب کالک آلکالن است و از نظر جایگاه زمینساختی در کرانههای فعال قارهای و محیطهای فرورانش قرار میگیرد [۱]. مجموعه کانیها و ترکیب آنها در سنگهای آذرین با ترکیب و شرایط فیزیکوشیمیایی ماگما طی توده نفوذی، نقش مهمی در شناخت سنگزایی و فعالیت زمینساختی ناحیهای دارد [۲–۴]؛ بنابراین استفاده از ترکیب کانیها، بهویژه کانیهای همزیست میتواند شناخت بهتری از پارامترهای فیزیکوشیمیایی از جمله فشار، دما و گریزندگی شرایط فشار، دما و گریزندگی اکسیژن ماگمای در حال تبلور

در این توده با استفاده از شیمی کانیهای فلدسپار و آمفیبول مورد ارزیابی قرار می گیرد. همچنین با استفاده از شیمی کانی-های فلدسپار پتاسیم، مگنتیت، تیتانیت، اپیدوت و کلریت به تعبیر و تفسیر سنگزایی، بررسی دگرسانیها و همچنین تعیین شرایط تشکیل و تبلور این توده نفوذی پرداخته می شود.

روش بررسی

به منظور مطالعه دقیق کانیشناسی، بررسی تغییرات شیمیایی و کانیایی حاصل از دگرسانی، تعیین دمای تشکیل دگرسانی و زمین دما – فشارسنجی و ارزیابی گریزندگی اکسیژن توده نفوذی اسپید، تجزیه ریزپردازش الکترونی (EMPA) بر روی ۷۰ نقطه از کانیهای پلاژیوکلاز، فلدسپار پتاسیم، آمفیبول، مگنتیت، کلریت، اپیدوت و تیتانیت صورت گرفت. این تجزیهها در آزمایشگاه کانیشناسی مرکز تحقیقات فرآوری مواد معدنی ایران به کمک دستگاه EMPA مدل SX100 ساخت شرکت کامکا فرانسه و با جریان ریزکاو ۸۵ ۵ و ولتاژ شتابدهنده

*نویسنده مسئول، تلفن: ۹۱۲۸۷۳۰۰۷۳۳، نمابر: ۳۲۳۹۶۰۰۷ (۲۳)، پست الکترونیکی: sheibi@shahroodut.ac.ir

۱۵ Kev و زمان ۴۰ ثانیه انجام شد. سپس با بهره گیری از نمودارهای مربوطه، نوع کانیها، زمین دما - فشارسنجی و عمق جایگیری توده تعیین شد. لازم به توضیح است که تفکیک مقادیر ⁺²Fe² و ⁺³Fe² در فرمول ساختاری کانیها طبق روش استفاده شده در مرجع [۵] و بر اساس تناسب عنصری کانی- های نامبرده برآورد شده است.

بحث و بررسی

زمینشناسی محدوده مورد بررسی

توده نفوذی اسپید، در نقشه تقسیمات ساختاری ایران در كمربند ماگمایی ارومیه - دختر قرار می گیرد. این توده به درون سنگهای آتشفشانی و آذرآواری ائوسن نفوذ کرده و با ایجاد دگرسانی گسترده باعث تشکیل کانهزایی اسکارن آهن شده است (شکل ۱). در محل تماس این توده با سنگهای آتش فشانی، کانهزایی آهن به صورت هماتیت ایجاد شده است. سنگ میزبان توده مورد بررسی واحد آتشفشانی با سن ائوسن پسین شامل لایههای آذرآواری، لایههای رسوبی، توفیتهای رسی، توفیتهای ماسهای - کنگلومرایی و سنگهای آتشفشانی آندزیتی است که بیشترین گستردگی را بین واحدهای میزبان منطقه نشان میدهد [8]. بهطور کلی سن عمومی منطقه مورد بررسی مربوط به دوران سوم زمین شناسی بوده و به طور عمده رخنمونهای واحدهای سنگی موجود در این منطقه متعلق به ائوسن و الیگوسن است. اغلب گسلهای منطقه دارای روند شمال شرقی - جنوب غربی و شرقی - غربی هستند. نكته قابل توجه رابطه اين شكستگيها و گسلها با

کانهزایی آهن و انواع دگرسانیهای موجود در توده نفوذی اسپید است.

سنگنگاری توده نفوذی اسپید

براساس بررسیهای میکروسکوپی، توده نفوذی اسپید دارای ترکیب دیوریت تا مونزودیوریت است. بافتهای مشاهده شده در این توده بیشتر دانهای، ریزدانهای، یورفیروئیدی و به مقدار كمتر خال خال و غربالي است. پلاژيوكلاز، فلدسپار پتاسيم و آمفیبول مهمترین کانیهای اصلی تشکیلدهندهی این سنگها هستند. کوارتز، مگنتیت، آپاتیت، زیرکن و تیتانیت نیز کانی-های فرعی موجود را تشکیل میدهند. این مجموعه کانیایی براى زميندماسنجى هورنبلند - پلاژيوكلاز و زمينفشارسنجى Al در هورنبلند بسیار مناسب است [۷-۱۰]. کانیهای سرسیت، کلریت، اپیدوت، تیتانیت، کلسیت، کانیهای رسی و اکسیدهای آهن (هماتیت) نیز به صورت ثانویه و در اثر دگرسانی توده تشکیل شدهاند. پلاژیوکلاز درشت بلور غالب این سنگها بوده و به صورت تختهای، شکل دار تا نیمه شکل دار و همراه با ماکل کارلسباد، آلبیتی و چندریخت دیده می شود (شکل ۲ الف) همچنین برخی از بلورهای پلاژیوکلاز منطقه-بندی ضعیفی را نشان میدهند که بیشتر در بخش مرکزی به سرسیت تبدیل شدهاند. دانههای کوارتز بیشتر بیشکلاند و در بهطور معمول فضای بین بلورهای درشت پلاژیوکلازها و فلدسپارهای قلیایی را اشغال کردهاند (شکل ۲ ب). بلورهای فلدسپار قلیایی نیز بیشتر نیمه شکلدار تا بی شکل هستند.



شکل ۱ موقعیت جغرافیایی و نقشه زمینشناسی منطقه برگرفته از نقشه ۱/۱۰۰۰۰ تفرش [۶]. موقعیت منطقه مورد بررسی با یک مستطیل مشخص شده است.



شکل ۲ تصاویر میکروسکوپی معرف بافت و مجموعه کانیهای موجود در توده نفوذی اسپید. الف) درشت بلورهای پلاژیوکلاز (Plg) با بافت چندریختی در واحد دیوریتی. ب) تصویری از بلورهای کوارتز (Qtz) بی شکل و فلدسپار قلیایی (Kfs) در واحد مونزودیوریت. پ) بلور هورنبلند (Hb) همراه کانی پلاژیوکلاز. ت) همراهی دانههای مگنتیت (Mt) با کانی آمفیبول در واحد دیوریتی. ث) دگرسان شدن پلاژیوکلاز به اپیدوت (Epd) در واحد مونزودیوریتی. ج) جایگزینی کامل کلریت (Chl) در قالب آمفیبول در واحد مونزودیوریتی. مخفف کانیها برگرفته از مرجع [11].

آمفیبول تنها کانی مافیک موجود در توده نفوذی اسپید است که به صورت نیمه شکلدار تا بیشکل دیده میشود و حدود ۱۰ درصد حجمی سنگ را شامل میشود (شکل ۲ پ). در این توده، پلاژیوکلاز و آمفیبول بدون حاشیه واکنشی در تعادل هستند که یکی از شرطهای لازم برای زمین دما – فشارسنجی است [۱۰]. همراه با کانی هورنبلند، مگنتیتهای خود شکل و ماگمایی نیز حضور دارند (شکل ۲ ت). علاوه بر این، ادخالهایی از مگنتیت در بلورهای هورنبلند دیده میشود. کانی آمفیبول در اثر دگرسانی به کلریت، اکسیدهای آهن و اپیدوت تبدیلشده است. دگرسانی غالب در این سنگها، سریسیتی شدن آمفیبولهاست (شکلهای ۲ ث و ج). بر اساس مشاهدات صحرایی و بررسیهای میکروسکوپی، انواع دگرسانی-مشاهدات محرایی و بررسیهای میکروسکوپی، انواع دگرسانی-دادهاند.

شیمی کانیها

پلاژیوکلاز: این کانی فراوانترین کانی فلسیک تشکیلدهنده توده نفوذی اسپید است که به صورت تختهای و خودشکل

بیشتر با ماکل چندریخت و کارلسباد دیده می شود. نتایج حاصل از تجزیه ریزپرداز شگر الکترونی و همچنین فرمول ساختاری محاسبه شده برای برخی از پلاژیوکلازها در دو نمونه دیوریتی در جدول ۱ ارائه شده است. ترکیب کانیهای پلاژیوکلاز بر نمودار تفکیک فلدسپارها [۱۲] نشان می دهد که این کانی ها بیشتر دارای ترکیب لابرادوریت و آندزین هستند (شکل ۳ الف).

فلدسپار پتاسیم: این کانی بیشتر به صورت بی شکل در توده نفوذی اسپید دیده می شود که نشان دهنده تشکیل آن در مراحل آخر تبلور توده است. نتایج حاصل از تجزیه ریز پرداز ش الکترونی بر این کانی در جدول ۱ ارائه شده است. بر اساس این بررسی ها، مقدار آنور تیت فلدسپارهای پتاسیم بسیار پایین بوده و همچنین مقدار آلبیت آن ها از ۴ تا ۱۶ درصد متغیر است. ترکیب کانی های فلدسپار پتاسیم بر نمودار تفکیک فلدسپارها [11] نشان می دهد که اغلب کانی های فلدسپار پتاسیم در توده نفوذی اسپید، دارای Or_{81} تا Or_{81} و ترکیب ارتوکلاز هستند (شکل ۳ ب).

•••	0,	, ,	ری	° J	J= JJ=	s O S	0)	0,			J. C. C.		0,	•
Min.	Plg	Plg	Plg	Plg	Plg	Plg	Plg	Plg	Plg	Afs	Afs	Afs	Afs	Afs
						Oxid	le comp	osition (wt. %)					
SiO_2	۴۷٬۰۵	۵۵,۱۴	۵۵,۱	۵۴٬۸۳	85.08	6٣,۶۶	۵۶٫۳	54,81	۵۷,۴۷	84,44	۶۴٬۳۸	۶۵٫۳۴	۴٩٫٨٧	۶۵٫۲
TiO_2	۰,۰۲	• ,• Y	۰,۰۲	۰,۰۲	•	۰,۰۲	۰,۰۱	۰,۰۲	•	•	۰,۰۱	۰,۰۱	۰,۰۱	۰,۰۲
Al_2O_3	۳۲٬۷۲	۲۸٬۵۵	۲٩,۱۱	۲۷/۳۱	۲۰,۸۴	۲۸٬۸۹	۲۸,۲۷	۲۸,۷۷	۲۸٫۳۸	۱۹/۱۱	۱۸٫۷۳	۶۳/۱۸	36,54	14/14
FeO	۰٬۴۵	۸۳٫ ۰	۰٫۴۱	•,48	• ,٣۴	٠٫٣٣	۴, ۰	• ,49	٠٫١٣	۰,۱۵	•,•۶	•,•۴	• ,A	٠,٣٩
CaO	۱۷/۱۹	11/49	۲٩/٢٩	۱۱٫۸۱	۷٫۹۳	۱۱/۹۶	٩٫٧٣	11/51	٨,٠١	۰,۱۱	• ,• Y	•,1٢	٠,٢٩	۰,۰۶
Na_2O	۲,۱۳	۴,۲	۵,۴	۴,۶۱	۶٫۸۵	۳,٩۶	۵,۰۴	۵,۴۸	۵٫۳۹	١,١	۰٬۵۴	۶-۱	۲,۰۲	• ,44
K_2O	•,•۴	٠٫١٣	۱۰/۱۳	۰٫۱۱	٠٫١١	•,17	•,1۴	•,14	•/11	۱۵/۳۸	۱۵,۰۷	۱۵٬۵۲	۷٫۸۳	18,78
Total	۹۹ <i>_/۶</i>	۹۹ /۹۶	۴٫۰۰۱	۹٩,۱۵	٩٩٫١١	٩٨,٩۵	۹۹٫۸۹	۷.۰۰	۹۹ ٫۴۹	٣	۹ <i>۸_/</i> ۸۶	۷۰۰٫۷	94,89	۵٬۰۰
					Str	uctural	formula	based o	n 32 Ox	ygen				
Si	٨,٧١	٩,٩٣٣	٩٫٨٨۵	٩,٩٩۵	۳۱۱	٩٫٧٨٨	۱۰٫۱	٩,٨٢۶	۲۶,۱۰	۱۱٫۸۶	۱۱/۹۶	11,98	٩,۵١٢	۱۲/۰۰
Al	٧,١٣٩	۶٬۰۶۱	8,124	۵٫۸۶۷	۴٬۴۰۵	۶,۲۱	۵,۹۷۹	۶٬۰۹۳	۵,۹۷۶	4,148	4,1.3	4	٧,٧۶۴	۳,9۴۴
Fe(ii)	• , • Y	•,• ۵Y	•,•97	• , • Y	۰٬۰۵۱	۵ • ٫	۰٬۰۶	۰,۰۷۴	۰٬۰۱۹	•,• ٣٣	۰,۰۰۹	•,••۶	۰,۱۲۸	۰,۰۶
Ca	۳,۴۰۹	۲/۲۱۷	۱٬۹۷۸	۲,۳۰۶	1,224	۲٫۳۳۷	۱٬۸۷۱	۲,۱۵۸	۳۳۵٫۱	•,• **	•,•14	•,•74	۰,۰۵۹	•,• 18
Na	·,٧۶۴	1,484	۱٬۸۷۸	1,889	۲,۳۸۲	1,4.4	1,757	۱٬۹۰۹	۱,۸۶۷	•,٣٩٣	۰,۱۹۵	• ,٣٧۶	• /۳۷۷	· 181
Κ	۰,۰۰۹	۳ • ر •	۳.,۰۳	·,· 78	۰,۰۲۵	۰,۰۲۸	•,• ٣٢	• ,• ٣٢	۰,۰۲۵	3,811	r/27r	8,878	۱,٩٠٩	۳٫۸۱۳
Total	۲۰,۱	۱٩,٧٧	۱۹٫۹۸	۱۹٫۸۹	۱ ۹ _/ ۶۹	۱۹٫۸۲	۱٩,٧٩	۲۰٬۰۹	۱۹ _/ ۶۸	۲۰٬۰۶۲	۱۹٫۸۶	۲۰,۰۲	۱۹٫۷۴	۲۰,۰۰
					Fel	dspar co	mponen	ts (mole	fraction	ıs, %)				
An%	Δ١,۵	۵٩٫٧	۵۰٫۸۹	۵٨,٢٢	۳۸٬۷۶	۶۲/۰۱	۵۱,۱۶	54,84	44,48	• ۵۳۹	۰ ٫۳۶۹	۵۸۵, ۰	۲٬۵۳۱	۰,۲۹۷
Ab%	۱۸,۲۷	۳٩,۴٩	۴۸٫۳۳	41/12	<i>۶۰</i> ٬۵۹	۳۷٫۲۴	۴۷,۹۵	۴۶٬۵۷	۵۴٬۵	٩,٧۵٢	۵,۱۴۶	9,749	۱۶,۱۰	4,708
Or%	• 178	· 1.4	• 199	. 849	. 84	. 141	· ,XYY	· ,YX٣	· , YTT	٨٩,٧١	94,41	98	11,36	۹۵,۵

جدول ۱ نتایج تجزیه ریزیردازشی و محاسبه فرمول ساختاری کانیهای پلاژیوکلاز و فلدسپار قلیایی در توده نفوذی اسپید.



شکل ۳ ترکیب کانی های پلاژیوکلاز (الف) و فلدسپار قلیایی (ب) توده نفوذی اسپید بر روی نمودار تقسیم بندی فلدسپارها [۱۲].

تیتانیت: نتایج حاصل از تجزیه ریزپردازش الکترونی و همچنین محاسبه فرمول ساختاری کانی تیتانیت در جدول ۲ ارائه شده است. با توجه به میزان Fe و Al موجود در ساختار این کانی که جایگزین کلسیم و تیتان میشود میتوان خاستگاه تیتانیت-ها را تعیین کرد [۱۴،۱۳]. پایین بودن مقدار Al₂O₃ در تیتانیتهای توده نفوذی اسپید (۲–۱ درصد) نشاندهنده ثانویه بودن این کانی و بیانگر خاستگاه تجزیه و دگرسانی برای این کانی است [۱۵]. کانی تیتانیت در این توده ناشی از فرایند پساماگمایی بوده و طی فرایند دگرسانی گرمابی تشکیل شده

اپیدوت: این کانی یکی از کانیهای شاخص دگرسانی پروپیلیتی در توده نفوذی اسپید است و روابط بافتی حاکی از تشکیل آن طی سوسوریتی شدن پلاژیوکلازهاست [۱۶]. افزایش شارهها همراه با افزایش فعالیت CO₂ طی فرایند دگرسانی گرمابی پروپیلیتی در توده نفوذی اسپید منجر به تشکیل کانیهای اپیدوت و تیتانیت شده است. نتایج حاصل از تجزیه ریزپردازشی بر این کانی به همراه محاسبه فرمول ساختاری آن در جدول ۲ ارائه شده است. یکی از پارامترهای کلیدی برای تعیین خاستگاه اپیدوتها مقدار ⁺⁴Fe موجود در ساختار این کانی است و نرخ اکسایش تأثیر چشمگیری بر

ترکیب اپیدوتها دارد [۱۷]. با توجه به مقدار Fe³⁺ موجود در اپیدوتها میتوان درصد پیستاشیت را با استفاده از رابطه زیر محاسبه کرد:

$PS = 100 \times Fe^{3+} / (Fe^{3+} + Al)$ (1)

میانگین پیستاشیت محاسبه شده برای اپیدوت های توده نفوذی اسپید، ۲۲/۴۳ درصد است که به نظر میرسد این اپیدوت ها ناشی از سوسوریتی شدن پلاژیوکلازها بوده و طی دگرسانی یروییلیتی تشکیل شدهاند (شکل ۴).

مگنتیت: تجزیه نقطهای بر کانیهای کدر موجود در سنگهای توده نفوذی اسپید، مگنتیت بودن این کانیها را تأیید کرد. نتایج حاصل از تجزیه ریزپردازش الکترونی نشان میدهد که

مقدار FeO در این مگنتیتها از ۸۰ تا ۹۹ درصد در تغییر است و دارای مقادیر کمی TiO هستند (۶۸ تا ۹ درصد) (جدول ۳). چنان که در نمودار سهتایی FeO-MgO-TiO مشاهده میشود (شکل ۵ الف) بیشترین درصد ترکیب به قطب FeO اختصاص دارد. با توجه به شکل ۵ ب نیز بین دو عضو انتهایی مگنتیت – الواسپینل بیشترین فراوانی به مگنتیت تعلق میگیرد. چنان که در این دو نمودار نیز دیده میشود، کانی مگنتیت در نمونههای دگرسان شده از Ti کمتری برخوردار است در صورتی که مگنتیتهای موجود در سنگهای فاقد دگرسانی دارای مقادیر Ti بالاتری هستند و در رده تیتانومگنتیتها قرار می گیرند.

جدول ۲ نتایج تجزیه ریزپردازشی و محاسبه فرمول ساختاری کانیهای تیتانیت و اپیدوت در توده نفوذی اسپید.

Min.	Epd	Epd	Epd	Epd	Epd	Epd	Epd	Epd	Epd	Ttn	Ttn	Ttn	Ttn
						Oxide c	composit	ion (wt. 🤅	%)				
SiO_2	۳۳/۱۵	۳۸,۵۲	۳۷/۹۲	۴۰,۴	${}^{\boldsymbol{\nu}\boldsymbol{\lambda}_{/}\boldsymbol{\Delta}\boldsymbol{V}}$	۳۸/۳۲	۳۸٬۵۱	۳۷/۶	۳۳٬۵۲	۲۰,۰۴	۲۸/۳	۳۱,۶۹	۱۷٬۸۸
TiO_2	•/17	۰,۰۱	۰,۲۵	۰٬۱۳	•	•	۰٬۰۵	۶,۰۳	•	۵۷/۱۳	41,97	34,40	44/14
Al_2O_3	۲ <i>۰,</i> ۶۶	۲۳٬۰۶	۲۲/۵۹	۲۵,۲۵	۲۲٫۸۱	27,8V	۲۳٫۸۳	۱۹	۱۸٬۵۲	1,14	١,٢٢	۴,•۶	۱,۵۱
FeO	١٠,۶٨	١٣/٠٧	۱۲/۵۲	۲. ۱	۱۳/۱	۱۳٬۳۸	11,48	11,07	18,00	۲٫۳۵	١,٢٩	•,٧٢	٨,۴
MnO	•,٣٣	•,**	•,17	۰٫۹۱	•,٣۶	٣	۰,۱۸	۰٫۲۱	۲, ۰	•/١٨	۰٬۰۵	۰,۰۲	λ,۵۶
MgO	•,•Y	•,11	•	•,•۶	۰,۰۲	•,•۶	•	۰,۲۵	•,44	۰,۰۲	•	•,1	•,14
CaO	۲۳٬۶۸	۲۳/۴۲	۲۳/۶۷	87,VV	۲۳/۴۸	۲۳/۷۱	۲۳٬۵۳	۲۴٫۳	22/92	۱۹٫۱۱	۲۶,۷	۲۸٬۷۵	18,84
Na ₂ O	•,17	• , • A	•	۶۷٫۰	•	• , ٣ ٣	۰,۱۶	•,۴١	٠,٠٩	• , • Y	٠٫٢	٠٫٣٧	۰,۱
K_2O	•	•	•	• ,• ٢	۰,۰۱	•		•	۰,۰۲	۰,۰۱	•	۰,۰۲	
Total	λλ,γ۵	٩٨,٧١	٩٧,٠٧	۵۰۰۱۵	۹۸,۳۵	٩٨,۶۶	٩٧,٧٢	99,87	۹۱,۷۶	1	٩٩ <i>,</i> ۶٨	1	۲۳٫۰۰۰
			based	on 13 Ox	ygen Str	uctural f	ormula				based on	5 Oxygei	n
Si	۲٫۹۱۳	٣,٠١١	based	on 13 Ox ٣/• ٧١	tygen Str ۳₁۰۲۵	uctural f ۳,۰۰۴	ormula Υι·۲۵	۲٬۹۵	۲٬۸۸۲	۶۶ _۱ ۰	based on	1 5 Oxyger N₁∙۲۵	n •1810
Si Ti	7/917 •/•11	۳/۰۱۱ ۰/۰۰۱	<i>based</i> <i>v</i> ₁ . <i>v</i>	$\frac{on \ 13 \ Ox}{\mathfrak{r}_{l} \cdot \mathfrak{r}_{\mathfrak{l}}}$	cygen Str r₁∙۲۵ ·	<i>ructural f</i> <i>κ</i> ι···¢	<i>cormula</i> <i>Ψι</i> • ۲۵ • <i>ι</i> •• <i>Ψ</i>	7/90 •/808	۲٫۸۸۲	•,88 1,1610	based on •/979 ١/•٣۵	1 5 Oxygen 1,•۲۵ •,Δ۳λ	n •1810 11871
Si Ti Al	7/918 •/•11 7/74	7/+11 -/++1 7/174	based ("/• ١٣ •/• ١۵ T/110	on 13 Ox r/· v1 ·/· · v r/vr	<u>rygen Str</u> Ψι· ۲۵ Υι Ι· λ	<u>uctural f</u> ٣/••۴ • ۲/۲۹۴	<i>Cormula</i> <i>Ψ</i> /• ۲۵ •/•• <i>Ψ</i> <i>Υ</i> / <i>۴</i> 1۲	7/95 •/759 7	τ,λλτ • 1,λγ۶	•,88 1,410 •,•48	based on •/979 1/•۳۵ •/•۴۷	15 Oxyger 1,·τδ ·,λ٣λ ·,1δδ	n •1810 11771 •1•81
Si Ti Al Fe ³⁺	۲/۹۱۳ •/•۱۱ ۲/۲۴ •/۶۱۸	٣/• 1 1 •/•• 1 7/174 •/8•4	based ٣/• ١٣ •/• ١۵ ٢/١١۵ •/۶٣٢	on 13 Ox ٣/•٧١ •/••٧ ٢/٢۶٢ •/۶۴٨	<u>tygen Str</u> Ψι· ۲۵ · Γι Ι· λ ·ιλδ9	<i>uctural f</i> דיייד י דיעבא י	<u>Formula</u> Ψι· τδ ·ι··Ψ τικιτ ·ιδκε	7/90 •/708 7 •/708	r/AAT • 1/AVS •/ST1	•,88 1,410 •,•41	based on ·/979 1/•۳۵ ·/•۴۷ ·/•۴۷ ·/•۳۵	n 5 Oxyger 1/• ۲۵ • /۸۳۸ • /۱۵۵ • /• ۱۹	n -1810 11771 -1.281 -1787
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn	7/918 •/•11 7/74 •/818 •/•18	₩/+11 •/++1 ₹/174 •/8+4 •/+79	based 1 r/• 1r •/• 10 r/110 •/\$rrr •/•	on 13 Ox r/· v1 ·/· v r/ver ·/era ·/· 09	<u>rygen Str</u> Υ/· ۲۵ · Υ/۱·λ ·/λΔ٩ ·/·۲۴	<i>uctural f</i> ٣/٠٠۴ ۲/۲۹۴ ./۷۴۱ ./۰۲	Cormula Υ/· ۲Δ ·/··٣ Υ/۴١٢ ·/Δ۴۶ ·/·١٢	7/90 •/708 7 •/708 •/•14	T/AAT • 1/AVS •/ST1 •/•10	•,88 1,810 •,•80 •,•80 •,•0	based on ·/٩٢٩ ١/•٣۵ ·/•۴٧ ·/•٣۵ ·/••١	<u>a 5 Oxyger</u> ۱٬۰۲۵ ۰٬۸۳۸ ۰٬۱۵۵ ۰٬۰۱۹	n ·/SIA I/TTI ·/·SI ·/TFT ·/TA
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn Mg	7/918 •/•11 7/74 •/51X •/•15 •/•9	۳/۰۱۱ ۰/۰۰۱ ۲/۱۲۴ ۰/۶۰۴ ۰/۰۲۹ ۰/۰۱۳	based : <i>r</i> /· 1 <i>r</i> ·/· 1Δ <i>r</i> /11Δ ·/۶۳۲ ·/· Λ	on 13 Ox T/·V1 ·/··V T/TST ·/SFA ·/·A9 ·/··Y	<u>rygen Str</u> Υ ₁ ·ΥΔ · · · · · · · · · · · · ·	<i>uctural f</i>	Cormula Υ/· ۲Δ ·/··Υ Υ/·ΥΔ ·/··Υ ·/··Υ ·/·Δ ·/··Υ	7/90 •/708 7 •/708 •/*18 •/*79	T/AAT • •/AVS •/ST1 •/•10 •/•05	-188 11810 -1184 -1180 -1180 -1180 -1180	based on ·/٩٢٩ 1/•٣۵ ·/•۴٧ ·/•٣۵ ·/••١ ·	<u>م 5 Oxyger</u> ۱٬۰۲۵ ۰٬۸۳۸ ۰٬۱۵۵ ۰٬۰۱۹ ۰٬۰۰۱	n ·/F1& 1/TT1 ·/·F1 ·/TFT ·/T& ·/·Y
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn Mg Ca	7/918 •/•11 7/74 •/51X •/•15 •/•9 7/779	7/+11 ·/++1 7/17F ·/F+F ·/F+F ·/+79 ·/+177 1/951	based ("/- 1" -/- 10 T/110 -/FTT -/- 10	on 13 Ox 7,··V ,···V 7,787 ./84A ./··V 1,100	<u>ygen Str</u> Ψ/• ۲۵ • τ/1• λ •/λ۵۹ •/• ۲۴ •/• ۲۴ ·/• Υ 1/9.ΥΨ	<i>uctural f</i> ۳/۰۰۴ ۰ ۲/۲۹۴ ۰/۲۹۱ ۰/۰۲ ۰/۰۲	δormula ٣/• ٢Δ •/••٣ ٢/۴١٢ •/۵۴۶ •/•١٢ •/	7/90 •/708 7 •/708 •/•14 •/•79 7/•47	Υ/ΑΑΥ · 1/ΑΥ۶ ·/۶Υ1 ·/·۵۶ ۲/111	-,88 1,410 -,-40 -,-80 -,0 -,1 -,874	based on -,979 1,078 -,078 -,078 -,078 -,979	<u>۲ 5 Oxyger</u> ۱/۰۲۵ ۰/۸۳۸ ۰/۰۱۹ ۰/۰۰۱ ۰/۰۰۵ ۰/۹۹۶	n ·/FIA ·/FTI ·/FFI ·/FFT ·/TA ·/··V ·/FIF
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn Mg Ca Na	7/918 -/-11 7/78 -/81X -/-18 -/-18 -/-19 7/779 -/-7	₩/+ 11 •/••1 ۲/1۲۴ •/۶۰۴ •/•۲۹ •/•1٣ 1/981 •/•1۲	based (r/- 1) r/- 1) r/- 1) r/- 1) ·/srr ·/ r/- 1) · ·	on 13 Ox T/··V ·/··V T/TFT ·/FFA ·/· 09 ·/··V V/ADD ·// 11	<u>ygen Str</u> Υ/· ۲۵ · ·/λΔ9 ·/· ۲۴ ·/· ۲۴ ·/· Υ	<u>uctural f</u> <i>v</i> ₁ ··· <i>v</i> <i>v</i> ₁ <i>vvv</i> <i>v</i> ₁ · <i>v</i> <i>v</i> ₁ ·· <i>v</i> <i>v</i> ₁ · <i>vv</i> <i>v</i> ₁ · <i>vv</i>	ormula Υ/•ΥΔ •/••Ψ Υ/۴١Υ •/Δ۴۶ •/•١Υ •/ 1/9Λ1 •/•Υ۴	7,90 •,708 7 •,708 •,•78 •,•79 7,•FT •,•87	T/AAT 1/AYS ./ST1 ./.10 ./.0S T/111 ./.10	-,88 1,810 -,-80 -,-80 -,1 -,848 -,8	based on -/979 1/-۳۵ -/-۴۷ -/-۳۵ -/-۳۵ -/-۱ - -/9۳9 -/-۱۳	1.5 Oxyger 1 YA - ,AYA - ,1AA - ,- 19 - ,- 77	n 1/812 1/771 1/781 1/787 1/767 1/70 1/07 1/0
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn Mg Ca Na K	7/917 -/-11 7/77 -/51A -/-15 -/-15 -/-19 7/779 -/-7 -	7/-11 -/1 7/174 -/-79 -/-17 1/981 -/-17 -/-17	based r/- 1r -/- 1a r/- 1a -/- r -/- r -/- r	on 13 Ox T/-V1 -/-V T/TFT -/FFA -/-O9 -/V 1/AAA -/11T -/T	<u>vgen Str</u> Υ ₁ ··ΥΔ · · · · · · · · · · · · ·	<u>uctural f</u> r/F r/,Y9F ./VF1 ./.Y ./.Y 1/991	<u>م</u> ۳٬۰۲۵ ۰٬۰۰۳ ۲٬۴۱۲ ۰٬۵۲۶ ۰٬۰۱۲ ۰٬۰۲۴	7/90 •/708 7 •/708 •/•79 •/•79 7/•79 •/•79	7/AAT - 1/AVS -/*VS -/*10 -/*10 -/*10 -/*10 -/*10	-,88 1,810 -,-80 -,-80 -,1 -,878 -,8	based on ·/٩٢٩ ·/•٢۵ ·/•٢٥ ·/•٢٥ ·/•٢٩ ·/•٢٣ ·/•٢٣	15 Oxyger 1/- ۲۵ -/۸۳۸ -/۱۵۵ -/- ۱۹ -/ ۱ -/ ۵ -/۹۹۶ -/- ۲۳ -/ ۱	n 1/512 1/571 1/571 1/571 1/571 1/572 1/57 1/572
Si Ti Al Fe ³⁺ Mn Mg Ca Na K Total	7/917 -/-11 7/7F -/51A -/-18 -/-18 -/-7 -/-7 - A/17F	Υ)) Υ Υ	based r/- 1r -/- 10 r/- 10 r/- 10 - ,8rr -,- x - -,- x - -,- x - -,- 10 -,- 10 -	on 13 Ox Υ,·Υ ·,·Υ Υ,Υ ·,·Υ ·,·Υ	<u>ygen Str</u> Υ ₁ ··ΥΔ · · · · · · · · · · · · ·	<u>uctural f</u> ^γ ,···F · ^γ ,Υ٩F ·,ΥF1 ·,··Y 1,991 ·,··T · ,··T	ormula Υ,··ΥΔ ·,··Ψ ·,ΔΥΡ ·,Δ,···	7/90 •,708 7 •,708 •,708 •,•79 7,•79 7,•77 •,•97 •, 7,985	۲٫۸۸۲ ۰ ۱٫۸۷۶ ۰٫۶۲۱ ۰٫۰۱۵ ۲٫۱۱۱ ۰٫۰۰۲ ۸٫۱۱۲	· 188 11810 · 1810 · 18	based on ·/٩٢٩ ·/•٣۵ ·/•۴٧ ·/•٣۵ ·/•١٧ ·/•١٣ · ·/•١٣ ·	15 Oxyger 1,- TA -,ATA -,1AA -,-1A -,1 -,A -,499 -,TT -,1 T,-97	n ·/FIA I/TTI ·/FF ·/FF ·/TA ·/-TV ·/FV ·/FV · ·/FIF

	Saussuritization										
In	In skarn Magmatic From biotite alteratin										
18	22	26	30	34	T	1 38	42	46	50		

شکل ۴ نمودار تعیین خاستگاه اپیدوتهای توده نفوذی اسپید بر اساس میزان پیستاشیت [۱۸] که خاستگاه دگرسانی را برای این کانی پیشنهاد میکند.

		Fresh			Altered	
Min.	Mt	Mt	Mt	Mt	Mt	Mt
		Oxi	de compo	sition (wt.	. %)	
SiO_2	• ,YA	۰,۸۶	٠٫٨٩	•,1	•,•Y	۰,۴۵
TiO_2	٨۶٫٠	۳/۲۶	۱٫۹۱	٩,٢	۶,۱۸	9,49
Al_2O_3	•,۴۴	•,٢٣	٠٫٢٩	•	۳٫۲	۲/۲۵
FeO	۸۹٬۱۶	$A\Delta_{I}\Delta A$	۸۷٬۵۶	٨٠,٠١	۸۲٬۰۱	۸۱٬۸۱
MnO	•,77	1,44	۰٫۵۷	۲/۱۱	۲/۹۸	۰٫۲۱
MgO	•,1	۰,۰۲	• , • Y	•,11	۳.,	•,74
CaO	۲,٠	• , Y	•,٣۴	•,1۲	• , • Y	•,1۴
Na_2O	•	۰,۰۱	•,•۶	•	•	•
Total	۹١,۵٨	٩٢/١	۹۱٫۷	۹۱,۶۵	97,84	۹۱٬۵۶
		Structura	l formula	based on	4 Oxygen	
Si	•,•٣•	•,•٣٣	۰,۰۳۵	•,••۴	•,••٣	۰,۰۱۸
Ti	•,• • •	۰,۰۹۵	۰,۰۵۶	•,٢٧٣	۰,۱ ۸ ۰	٠٫١٨٩
Al	•,•٢•	•,•))	۰,۰۱۳	•	۰٬۰۵۹	٠٫١٠٣
Fe^{+3}	١٫٨٧٩	1,722	۱,۸۰۴	1,448	١/۵۷۵	1/474
Fe^{+2}	١،٠٢٩	۱,۰۵۱	۱,۰۵۳	۱,۱۹۵	۱,•٨٠	۱,۱۸۰
Mn	•,••Y	•,• ۴٧	٠,٠١٩	۰,۰۷۱	۰,·۹۸	•,••Y
Mg	•,••۶	•,••1	•,••۴	•,••۶	•,•••	•,•14
Ca	•,••A	٠,٠٢٩	•,•14	۰٬۰۰۵	•,••٣	•,••۶
Na	•	•,••1	•,••۵	•	•	•
Total	٣	٣	٣	٣	٣	٣
Fe ₂ O ₃ wt. %	84,084	۵٩,۱۸۸	81,447	۴۸٬۶۸۱	541.58	۵۰٬۶۳۷
FeO wt. %	340,13	377/377	347,774	361,208	367,77	36/268
Total	۹۷,۹۹۵	٩٨,٠٣٠	۹۷٬۸۵۶	٩۶,۵۲۷	۹۸,۰۵۷	98/888
Ulvospinel %	۵٬۰۴	۱۲٬۸۸	٩,٠٨	۲۷٫۷۱	١٨,٣٧	۲۰,۶۷
Magnetite %	94,8	٨٧/١٢	9.,97	VT/T9	۸١,٧٣	۷۹٬۳۳

جدول ۳ نتایج تجزیه ریز پردازش الکترونی و محاسبه فرمول ساختاری کانی مگنتیت در توده نفوذی اسپید. به منظور تعیین درصد وزنی-FeO Fe₂O₃ و تعیین فاز نهایی مگنتیت و ایلمنیت با روش استفاده شده در مرجع [۱۹].



شکل ۵ ترکیب کانیهای کدر دربردارنده اکسیدهای Fe-Ti در توده نفوذی اسپید بر نمودارهای (الف) FeO-TiO₂-MgO و (ب) -TiO₂-FeO Fe₂O₃ که نشاندهنده مگنتیت بودن این کانیها هستند.

کلریت: کلریتهای حاصل از دگرسانی کانیهای فرومنیزین از جمله آمفیبول، در توده نفوذی اسپید مورد تجزیه نقطهای قرار گرفتند که نتایج حاصل از تجزیه ریزپردازشی به همراه محاسبه فرمول ساختاری آنها در جدول ۴ ارائه شده است. تنوع ترکیبی این کلریتها به وسیله ترکیب آمفیبولها و ترکیب

سنگ میزبان کنترل میشود. کلریتهای توده نفوذی اسپید دارای نسبت (Fe/(Fe + Mg برابر با ۲۹/۰ تا ۴۴/۰ و مقدار Si برابر با ۵/۷۱ تا ۶/۲۴ اتم در واحد فرمول مولکولی (apfu) هستند که بر اساس نمودار تقسیمبندی کلریتها [۲۰] در گستره پیکنوکلریت و دیابانتیت قرار می گیرند (شکل ۶).

جدول ۴ نتایج تجزیه ریز پردازش الکترونی و محاسبه فرمول ساختاری کانیهای کلریت و آمفیبول در توده نفوذی اسپید.

Min.	Am	Am	Am	Am	Am	Am	Am	Am	Am	Chl	Chl	Chl	Chl	Chl	
						Oxi	de compo.	sition (wt	. %)						
SiO_2	۴۵٬۸۵	40,78	۴۵٫۸	48/01	54/11	۵۳٬۲۹	۵۲/۰۴	54/12	۵۱,۹۵	۳۱٬۱۳	29/19	٣٠٬٠٧	۳۰	۳۰,۰۷	
TiO_2	۱,۲۶	۱٫۹	۱,۹۴	۱٫۸۹	•,•۶	۳.,۰۳	•,78	·	•/١١	•,•۴	۰,۰۱	۰,۰۲	٠,٩٩	۰,۰۱	
Al_2O_3	٨,٢	۲۴۲,	٨,١۴	٧,٧۴	۸,۱	۳,۳۸	۴,۳۷	۳,۲۶	۳,۳۳	۱۸٬۸۶	۱۸,۱۷	21/66	۲۰/۱	۱۹٫۲۱	
Fe_2O_3	•	•	•	•	•	•	•	•	•	۳,۶۲	•/1A	٠٫٩٣	1,44	١,۵٣	
FeO	۱۱٫۸۳	11,49	11/88	11,84	14,94	۱۷٫۸۸	18,84	18,08	١۶٫٨	۱۸٫۷۴	۲١,٩۶	۳۸٬۱۲	۲۱/۰۱	۱۹٫۷۳	
MnO	۰٫۵۱	•/۴١	٠,٣٩	•/۴۲	• /۳۷	۰٬۴۷	۱۳٫۰	•,۴۳	• ۲۸	• /A	٠/٧٩	٠٫٩	۰,۸۵	•,8	
MgO	14,84	۱۴,۳۷	۱۴٫۵۹	14,41	11,49	١٠/٧١	۱۲,۶	۱۰٫۵۴	۱۳٬۳۵	۱۵,۲۴	۱۸٬۹۲	۱۹٫۲۳	۱۹٫۰۲	۱۸٬۰۱	
CaO	11/08	۸۱/۲۸	۱۱/۴	11,74	17,08	۱۲/۳۷	۱۰,۵۴	17,74	۱۲/۵۲	۰٬۵۶	•,74	٠٫٢	۰,۲۳	•,78	
Na_2O	5/14	۱/۹۳	۱/۹۱	۲,•۸	•/1Y	٠,٣٧	٠٫٣٣	۰,۴۵	•,78	۵.۰	• / ٣ ٣	• / • A	•,•۴	٠٫٣١	
K_2O	+۵۴	۰,۵۸	۰٫۵۹	۵۵, •	•/11	۱۲٫۰	۳۳,۰	۰٫۲۱	•,14	•,•۴	۰,۰۲	۰,۰۱	۰,۰۳	۳.,	
Total	<i>۹۶</i> ٬۱۹	۹ <i>۵</i> ,۶۴	٩۶٬۰۸	٩۶/۵۵	۹۸٫۵	٩٨،۴	۹۸٫۲	٩٨/١	۹۸٫۷	XX/VY	٨٩,٧	٩۴,۶۳	۹٣/۵۸	٨٩٫۶٢	
			Struct	tural forn	nula bas	ed on 23	Oxygen			Structural formula based on 28 Oxygen					
Si	۶٫۷۳۲	۶٬۶۸۷	۶٫۷۳۵	۶,۸۱۴	Y/YA	٧,۵۶٣	٢,٧١۴	۷٬۶۵۵	۷,۶۱۱	۶,۲۴۳	۵٫۸۹۳	۵٫۷۱۹	۵,۷۶۶	۵٬۹۸۶	
Al ^{iv}	۱,۲۶۸	۳۱۳۱	۱,۲۶۵	۱,۱۸۶	• / ۲ ۲	• , 477	• ۵۸۳	۰,۳۴۵	٠,٣٨٩	۱,۷۵۶	۲,۱۰۶	۲,۲۸	٣٫٣٣٣	۲,۰۱۳	
Al vi	•/101	• /10٣	.148	•/101	۰,۰۸۵	•/129	•/101	۰,۱۹۸	•,180	۲٬۷۵	5,558	۲/۵۴	۲٫۳۳۹	2,024	
Ti	•/194	۱۱۲٬۰	۰,۲۱۵	۰,۲۰۸	•,••۶	•,••٣	•,•YA	•	•,• 18	•,••۶	•,••١	•,••٢	•,14٣	• ,• • ١	
Fe^{3+}	۰۵۵۱	۵۰۵٬	•,447	•,٣٩۶	۰,۱۸۶	•,421	•,۴١٣	۰,۲۷۵	٠/٣١٩	۰,۵۴۷	۰,۰۲۸	•,1٣٣	۰,۲·۸	•,٣٣٩	
Fe^{2+}	۰,۹۰۲	۰,۹۱۵	۰٬۹۵	۳.	۲,۲۱۵	۱,۶۹۵	۱,۶۹۳	1,88	1,888	5,140	۳٫۷۰۸	۳/۴۷۲	W/WYA	٣,٢٨۶	
Mn	•,•۶۳	۰,۰۵۱	٠,٠۴٩	۰,۰۵۲	۰,۰۴۵	•,• ۵V	•,•٣٧	۰,۰۵۲	•,•٣٣	۰,۱۳۵	۰,۱۳۵	.,140	۰,۱۳۸	• , ۱ • ۱	
Mg	٣/١٣٩	31180	٣/١٩٩	37/188	۲,۴۶۳	۲٫۶۸۹	۲/۶۷۷	۲/۸۵۵	۲٬۸۰۸	۴,۵۵۷	۵,۶۹۴	0/404	0,449	۵,۳۴۵	
Ca	1,726	۱,۷۸۶	۱/۲۹۶	1,754	۱/۹۳۵	۱,۸۸۱	۱,۹۱۵	۵۵۸٫۱	١,٨٩٢	•/17	۰,۰۵۱	•,•۴	•,• ۴٧	۰٬۰۵۵	
Na	۶٠٩ ،	۰,۵۵۳	۵۴۵ ا	<i>۱</i> ۹۵٬ ۰	•,• ۴٧	•,• ٧۴	٠,٠٩١	•,188	• /• Y)	۰,۰۳۸	•/147	۰,۰۵۹	٠,٠٢٩	٠٫٢٣٩	
Κ	• / ۱ • ۱	٠/١٠٩	•/111	۰٬۱۰۳	۰,۰۲	• /• ۳٨	•,•۴۲	۰,۰۳۸	۰,۰۲۵	• ,• ٢	٠٬٠١	•,••۴	• /• 14	۰,۰۱۵	
Total	10,44	10,44	۱۵٬۴۵	۱۵,۴۵	۱۵,۰۰	۱۵/۹۹	۱۵٬۰۴	۱۵٬۰۱	۱۵٬۹۸	۱۹٫۳۲	۲۰,۰۲	۱۹٬۸۵	۱۹٫۷۵	۱٩,٧٩	
Т	-	_	-	-	_	-	_	-	-	7777	77.7	719.7	7147	78· 1	
(C)															



شکل ۶ ترکیب کلریتهای توده نفوذی اسپید بر نمودار تقسیم بندی کلریتها [۲۰].

کلسیمی هستند (شکل ۷ الف) که شاخص تودههای نفوذی نوع I هستند [۲۱]. همچنین این آمفیبولها بر اساس تقسیم,بندی مرجع [۲۲] دارای ترکیب مگنزیوهورنبلند و اکتینولیت هستند که گروه اخیر در مراحل آخر تبلور ماگمایی (زیر خط انجماد) و بر اثر واکنش آمفیبولهای گروه نخست با سیالات ماگمایی ایجاد شدهاند. (شکل ۷ ب). بر اساس نمودار مرجع [۲۲] همه **آمفیبول**: این کانی مهمترین کانی مافیک در توده نفوذی اسپید است. نتایج حاصل از تجزیه ریزپردازش الکترونی به همراه محاسبه فرمول ساختاری این کانی در جدول ۴ ارائه شده است. از آنجا که در همه آمفیبولهای مورد بررسی، مقدار شده است. از آنجا که در همه آمفیبولهای مورد برسی، مقدار همه آمفیبولهای توده نفوذی اسپید جزء آمفیبولهای

آمفیبولهای مورد بررسی در گستره ی آمفیبولهای ماگمایی (آذرین) قرار می گیرند (شکل ۸ الف). ویژگیهای زمین-شیمیایی آمفیبولهای بهدستآمده از زینولیتهای گوشتهای برای تعدادی از محیطهای درونصفحهای و فرورانش با هدف شناخت ویژگیهای دگرنهادی محیطهای زمینشناسی مختلف توسط کولتوری و همکاران [۲۳] مورد بررسی قرار گرفت. بر این اساس، آمفیبولهای وابسته به فرورانش نسبت به انواع درونصفحهای دارای Na₂O و TiO کمتری هستند هرچند که همپوشی قابلتوجهی بین دو گروه نام برده وجود دارد. بر این اساس، آمفیبولهای مورد بررسی در رده آمفیبولهای این اساس، آمفیبولهای مورد بررسی در رده آمفیبولهای ماین اساس، آمفیبولهای مورد بررسی در رده آمفیبولهای ماین اساس، آمفیبولهای مورد برسی در رده آمفیبولهای

ارزیابی دما – فشار توده نفوذی اسپید

مجموعه کانیشناسی و ترکیب آنها در سنگهای آذرین رابطه تنگاتنگی با شکل گیری و تبلور ماگما دارند. با توجه به این امر، میتوان با استفاده از ترکیب شیمیایی کانیها، پارامترهای ترمودینامیکی تبلور از جمله فشار، دما و گریزندگی اکسیژن را

برآورد کرد. در این پژوهش با استفاده از شیمی دو کانی آمفیبول و پلاژیوکلاز، شرایط فشار، دما و گریزندگی اکسیژن ماگمای در حال تبلور توده نفوذی اسپید تعیین شد. برای محاسبه دما و فشار بر اساس ترکیب آمفیبولها، می بایست نمونههای مورد بررسی دارای ویژگیهای زیر باشند: ۱- شامل مجموعهای همزیست از کانیهای کوارتز، فلدسیار قلیایی، پلاژیوکلاز، هورنبلند، بیوتیت، مگنتیت و ایلمنیت باشند [۱۰]. ۲- گریزندگی اکسیژن نسبتاً بالا بوده و رابطه + Fe_{tot}/(Fe_{tot} + گریزندگی در آمفیبول ها برقرار باشد. ۳- در محاسبات باید از Mg (6.6)آمفیبولهایی که ترکیب اکتینولیتی یا حاشیه اکتینولیتی دارند چشمپوشی نمود، زیرا این احتمال وجود دارد که اکتینولیت در فاز زیر نقطه تبلور بر اثر دگرسانی پیروکسن و هورنبلند ایجاد شود [۲۴]. ۴- هورنبلند بایستی فاقد منطقهبندی و غیر دگرسان باشد [۱۰، ۲۴] و ۵- در فرمول ساختاری هورنبلند باید تعداد کاتیون Si و Ca به ترتیب کمتر از ۷٫۵ و بیشتر از ۱٫۵ باشد [۹].



شکل ۷ نمایش موقعیت بلورهای آمفیبول در نمودار ردهبندی آمفیبولها [۱۲] (الف) و آمفیبولهای کلسیمی (ب) در توده نفوذی اسپید [۲۲].



شکل ۸ الف) ترکیب بلورهای آمفیبول توده نفوذی اسپید که همه نقاط در گستره آمفیبولهای آذرین قرار میگیرند [۲۲]. ب) نمودار تعیین محیط زمین ساختی آمفیبولها [۲۳]، که براساس آن آمفیبولهای توده نفوذی اسپید در گستره فرافرورانش قرار میگیرند.

با توجه به این معیارها برای انجام محاسبات دما – فشارسنجی، از مونزودیوریتهای توده نفوذی اسپید به دلیل داشتن پاراژنز مناسب و دارا بودن هورنبلند کلسیمی و فقدان منطقهبندی استفاده شد. همچنین برای واحد دیوریتی به دلیل داشتن آمفیبولهای اکتینولیتی و وجود دگرسانی در برخی آمفیبولها و پلاژیوکلازها، از انجام محاسبات زمیندما – فشارسنجی صرفنظر شد.

زمينفشارسنجى آمفيبول

هورنبلند موجود در تودههای نفوذی آهکی قلیایی در کمربندهای کوهزایی، کاربردی ترین کانی به منظور تعیین زمیندما – فشارسنجی محسوب می شود، زیرا این کانی در گستره P-T وسیعی یعنی در فشار ۲۳–۱ کیلو بار و دمای مقدار IVI و ۲۰۰۹ درجه سانتی گراد پایدار است [۳]. محاسبهی مقدار IVI و ۲۰۰۹ درجه سانتی گراد پایدار است [۳]. محاسبهی مقدار IVI و مالم اساس سنجش فشار با استفاده از ترکیب آمفیبول است؛ زیرا مقدار Al_{Tot} در آمفیبول تابع غلظت این مقدار در ماگما نیست، بلکه بیشتر تابع فشار حاکم بر تبلور آن است. از این رو می توان برای تعیین فشار حاکم بر تبلور آن عمق تودههای نفوذی از ترکیب شیمی آمفیبولها استفاده کرد. پژوهشگران مختلف فرمولهای متعددی را برای این منظور ارائه نمودهاند [۷، ۹، ۲۵، ۲۶]. اشمیت [۷] رابطه زیر را برای تعیین فشار با استفاده از مقدار Al_{Tot} در کانی هورنبلند ارائه کرده است:

 $P(\pm 0.6 \text{Kb}) = -3.01 + 4.76 \text{At}_{tot}$ (۲) در این رابطه P فشار برحسب کیلوبار و Alton مقدار کل آلومینیوم (IV +Al^{IV}) در ترکیب کانی آمفیبول است. به این ترتیب، فشار بدست آمده برای تبلور این کانی در توده نفوذی اسپید برابر با 0 + 1 کیلو بار است که نسبت به روشهای دیگر زمینفشارسنجی بیشتر است. برای برآورد فشار تبلور آمفیبولهای توده نفوذی اسپید، علاوه بر روش اشمیت [۷] از سه روش متداول دیگر زمینفشارسنجی بر پایه مقدار Altor در

هورنبلند نیز استفاده شد [۹، ۲۵، ۲۶]. نتایج بهدست آمده همراه با فرمول مربوط به هر روش در جدول ۵ ارائه شده است. چنانکه دیده می شود متوسط فشارهای محاسبه شده برای تبلور این کانی در توده نفوذی اسپید بین ۲/۵ تا ۳/۷ کیلوبار در تغییر است. برای تبدیل فشارهای به دست آمده به عمق (بر حسب کیلومتر)، از میانگین چگالی پوسته ی قارهای (۲/۳۷g/cm³) استفاده شد که بر این اساس عمق بر آورد شده برای تبلور آمفیبول در توده نفوذی اسپید برابر با ۸ تا ۱۲ کیلومتر است.

زميندماسنجي آمفيبول - پلاژيوكلاز

روش زمیندماسنجی بر پایه زوج کانی آمفیبول – پلاژیوکلاز، یکی از روشهای معمول برای دماسنجی تودمهای آذرین محسوب میشود [۳، ۲۷]. بلاندی و همکارش [۲۸] دماسنجی را بر اساس تبادل Na و Al, Si برای هورنبلند همزیست با پلاژیوکلاز در سنگهای نفوذی پیشنهاد کردماند. برای برآورد دما به این روش باید کانیهای هورنبلند و پلاژیوکلاز به صورت همزیست در کنار هم حضور داشته باشند و هورنبلند فاقد حاشیه اکتینولیتی باشد [۲۴]. برای محاسبهی دما به روش زوج کانی هورنبلند – پلاژیوکلاز از روش [۲۸] طبق رابطه (۳) استفاده گردید:

$T(\pm 311R) = \frac{0.677P - 48.98 + Y}{-0.0429 - 0.008314Ln[(\frac{Si - 4}{8 - Si})X_{ab}^{rig}]}$ (3)

در این رابطه، Si تعداد اتمهای سیلیسیم در واحد فرمولی آمفیبول، P فشار برحسب کیلو بار و T دما برحسب کلوین است. Y نشاندهنده ناهمگونی پلاژیوکلاز، بر اساس فرمول درجه دوم دارکن (DQF) است. Y برای $0.5 < X_{ab}$ برابر با صفر و برای $0.5 > X_{ab}$ برابر $(X_{ab} > 0.5 + 0.5 + 0.5 - 0.5)$ بر اساس این روش، دمای تبلور این دو کانی در توده نفوذی اسپید با فرض اینکه فشار حاکم بر مخزن بین ۲/۵ تا ۲/۷ کیلو بار بوده است، به ترتیب بین ۲۵۲ تا ۸۶۵ (میانگین ۸۰۸) درجه سانتی گراد بدست آمد.

جدول ۵ نتایج فشارسنجی آمفیبولهای توده نفوذی اسپید با استفاده از چهار روش زمینفشارسنجی.

P (kbars)	رابطه	Am	Am	Am	Am	متوسط
Hammarstrom & Zen (1986)	$P (\pm 3 \text{ kbar}) = -3.92 + 5.03 \text{ Al (total)}$	٣٫٢	۳,۵	٣,٢	۲٫۸	٣,٢
Hollister et al. (1987)	$P (\pm 1.0 \text{ kbar}) = -4.76 + 5.64 \text{ Al (total)}$	٣٫٢	۳,۵	٣,٢	۲٫۸	٣,٢
Johnson & Rutherford (1989)	$P (\pm 0.5 \text{ kbar}) = -3.46 + 4.23 \text{ Al (total)}$	۲٫۵	۳,۵	۲٫۵	۲٫۲	۲٫۵
Schmidt (1992)	P (± 0.6 kbar) = -3.01 + 4.76 Al (total)	٣,٧	۴	٣٫٧	٣,۴	٣,٧

زميندماسنجى آمفيبول

یکی از جانشینیهای مهم در ساختار بلوری آمفیبولها جانشینی Ti است به طوری که با افزایش دما مقدار Ti در جایگاه M_2 آمفیبول افزایش می یابد [۲۹]، اما به دلیل شعاع یونی نسبتاً بزرگ این کاتیون در مقایسه با Al، با افزایش فشار افزایش نمی یابد؛ بنابراین مقدار Ti در آمفیبول های کلسیمی با دما رابطه مستقیم و با فشار رابطه معکوس دارد [۲۹]. از اینرو، جانشینی Ti در کانی آمفیبول می تواند به عنوان زمین دماسنج مورد استفاده قرار گیرد [۳۱،۳۰]. به منظور انجام زمین-دماسنجی به کمک کانی آمفیبول از روش ارائه شده در مرجع [۳۱] که بر پایه مقدار Ti موجود در ساختار آمفیبول هاست استفاده شد. افزایش مقدار Ti در کانی آمفیبول مستقل از میزان TiO_2 موجود در سنگ کل بوده و در اصل وابسته به دماست [۳۰–۳۴]. به این ترتیب، دمای ۷۷۹ تا ۸۰۳ درجه سانتی گراد برای تبلور کانی آمفیبول بدست آمد. این دما با دمای برآورد شده بر پایه زوج کانی هورنبلند – پلاژیوکلاز همخوانی دارد.

زميندماسنجى كلريت

به منظور بررسی کانیشناسی، ویژگیهای شیمیایی و برآورد دمای دگرسانی گرمابی در توده نفوذی اسپید از شیمی کانی کلریت به عنوان محصول دگرسانی گرمابی کانی آمفیبول استفاده شد. کلریت همواره به عنوان زمین دماسنج به کار رفته بازتاب می دهد. در واقع عامل اصلی که ترکیب کلریت را در محیطهای دگرگونی و گرمابی کنترل می کند، دماست. پژوهشگران مختلف، وابستگی بین ترکیب کلریت و دما را مورد بررسی قرار دادهاند (برای مثال [۳۶،۳۵]). این پژوهشگران محیطهای گرمابی اشباع از آلومینیوم، یعنی در حضور کانیهای دیگر آلومینیومدار تشکیل می شوند [۳۶]. کرانیدیوس و همکارش [۳۶] مقدار آلومینیوم چار وجهی را به صورت رابطه زیر تصحیح کردند

 $Alc^{IV} = Al^{IV} + 0.7Fe/(Fe + Mg)$ (*)

و رابطه زمین دماسنجی زیر را ارائه دادند:

$T(^{\circ}C) = 106 A l e^{IV} + 18$ (5)

زمیندماسنجی کلریتهای توده نفوذی اسپید با توجه به رابطه که بر اساس تغییر در مقدار Al هشتوجهی و نسبت + Fe/(Fe Mg) در ساختار کلریت است محاسبه شد. به این ترتیب، کلریتهای توده نفوذی اسپید دارای گستره دمایی ۲۳۷ تا

۲۸۹ درجه سانتی گراد هستند که دمای میانگین ۲۶۸ درجه سانتی گراد برای تشکیل این کلریتها برآورد شد و با میانگین دمای تشکیل کلریتهای حاصل از دگرسانی کانی آمفیبول همخوانی دارد.

گریزندگی اکسیژن

کانی شناسی و شیمی کانی ها می تواند برای شناخت چگونگی اکسایش ماگما مورد استفاده قرار گیرد. در این زمینه دو روش نیمه کمی و کمی برای برآورد گریزندگی اکسیژن ماگمای تشکیل دهنده توده نفوذی اسپید به کار رفت. در روش نیمه کمی، با استفاده از شیمی آمفیبول ها [۸] می توان میزان گریزندگی اکسیژن را در محیط تشکیل این کانی محاسبه کرد. چنانکه در شکل ۹ نیز دیده می شود میزان گریزندگی اکسیژن توده نفوذی اسپید نسبتاً بالاست. به طور کلی حضور همزمان تیتانیت، مگنتیت، کوارتز، همراه با آمفیبول در توده مورد سازندهی آن است [۲۹،۲۴]. علاوه بر این، آمفیبول های توده نفوذی اسپید بیشتر غنی از منیزیم هستند که این خود شاهدی بر بالا بودن گریزندگی اکسیژن در ماگمای نفوذی اسپید است [۲۴]. برای محاسبه کمی گریزندگی اکسیژن توده نفوذی اسپید از رابطه زیر استفاده شد [۳۷]:

(6) $T = \frac{30930}{1} + \frac{14.98}{1} + \frac{0.142}{10} = \frac{907}{10}$ در این رابطه T دما برحسب درجه کلوین و P فشار برحسب کیلو بار است. مقادیر $\log fO_2$ برای توده نفوذی اسپید برابر با -17/1 تا 10/7 است که نشاندهنده بالا بودن نسبی \mathcal{R}_{12} زندگی اکسیژن در ماگمای سازندهی آن است که این مقدار با نوع I بودن این گرانیتها همخوانی دارد. گریزندگی اکسیژن برآورد شده در توده نفوذی اسپید، مشابه با دیگر تودههای نفوذی در کمان ماگمایی ارومیه – دختر از جمله تودههای نشوه و سیلیجرد [۸۳]، نیاسر [۳۹] و نطنز [۴۰] است.



شکل ۹ ارزیابی گریزندگی اکسیژن ماگمای تشکیلدهنده توده نفوذی اسپید با استفاده از ترکیب شیمیایی آمفیبولها [۸].

جلد ۲۶، شماره ۱، بهار ۱۳۹۷

[4] Şahin S.Y., Orgün Y., güngor Y., Goker A.F., Gültekin A.H., Karacik Z., "Mineral and wholerock geochemistry of the Kestanbol granitoid (Ezine-Çanakkale) and its mafic microgranular enclaves in northwestern Anatolia: evidence of felsic and mafic magma interaction", Turkish Journal of Earth Sciences 19 (2010) 101-122.

[5] Droop G.T.R., "A general equation for estimating Fe^{3+} concentrations in ferromagnesion silicates and oxides from microprobe analyses, using stoichiometric criteria", Mineralogical Magazin 51 (1987) 431-435.

[6] Chappell B.W., White A.J.R., "*I-and S-type granites in the Lachlan Fold Belt, Transactions of the Royal Society of Edinburgh*", Earth Sciences 83 (1983) 1-26.

[7] Schmidt M.W., "Amphibole composition in tonalite as a function of pressure an experimental calibration of the Al-hornblende barometer", Contributions to Mineralogy and Petrology 110 (1992) 304-310.

[8] Anderson J.L., Smith D.R., "The effects of temperature and fO_2 on the Al-in hornblende barometer", American Mineralogist 80 (1995) 549-559.

[9] Hammarstrom J.M., Zen E-an, "Aluminium in hornblende: an empirical igneous geobarometer", American Mineralogist 71 (1986) 1297-1313.

[10] Stein E., Dietl E., "Hornblende thermo barometry of granitoids from the central Odenwald (Germany) and their implication for the geotectonic development of the Odenwald", Mineralogy and Petrology 72 (2001) 185-207.

[11] Kretz R., *"metamorphic crystallization"*, John Wiley and Sons Ltd, (1994) pp 507.

[12] Deer W. A., Howie R. A. and Zussman J., *"Introduction to the rock forming minerals"*, ²nd edition, Longman, London. (1992).

[13] Harlov D., Seifert P., Nijland W., Forster H., "Formation of Al-rich titanite reaction rims on ilmenite in metamorphic rocks of fo_2 and fH_2O ", Lithos 88 (2006) 72-84.

[14] Eggleton R., Banfield J. F., "*The alteration of biotite to chlorite*", American Mineralogist, 70 (1985) 902-910.

[15] Franz G., Spear F. S., "Aluminous titanite (sphene) from the Eclogite Zone, South-Central Tauern Window, Austria", Chemical Geology 50 (1985) 33-46.

[16] Mayer C., Hemly J. J., "Wall rock alteration in Geochemistry of hydrothermal ore deposits", (1967) 166-235.

[17] Armbruster T., Bonazzi P., Akasaka M., Bemanec V., Heuss S., *"Recommended"*

برداشت

مجموعه كانىها در توده نفوذى اسييد شامل يلاژيوكلاز، كوارتز، فلدسیار قلیایی، هورنبلند، مگنتیت و تیتانیت است كه این مجموعه برای بررسی زمیندماسنجی هورنبلند - پلاژیوکلاز و زمین فشارسنجی Al در هورنبلند بسیار مناسب است. وجود آمفیبولهای کلسیمی در این توده نشاندهنده نوع I بودن توده مورد بررسی است. همچنین بررسی جایگاه زمینساختی این توده براساس شیمی کانی آمفیبول، نشاندهنده جایگاه زمین-ساختی وابسته به مناطق فرورانش برای این توده است. در این یژوهش، از ترکیب کانیهای آمفیبول و فلدسپار برای برآورد یارامترهای فیزیکوشیمیایی وابسته به تبلور ماگمای مولد استفاده شد. بر این اساس میانگین فشار حاکم در زمان تبلور هورنبلند در توده نفوذی مورد بررسی، ۲٫۵ تا ۳٫۷ کیلوبار است که معادل جایگزینی این توده در عمق ۸ تا ۱۲ کیلومتری است. همچنین نتایج حاصل از زمیندماسنجی بریایه شیمی کانیهای هورنبلند و پلاژیوکلاز، بیانگر دمای ۷۵۲ تا ۸۶۵ درجه سانتی گراد بر تبلور این کانی ها در توده نفوذی مورد بررسی است. بر اساس ترکیب آمفیبولها و کنازایی کانیایی مگنتیت - تیتانیت - کوارتز در این توده، به نظر میرسد که میزان گریزندگی اکسیژن ماگمای مولد آن نسبتاً بالا بوده است. نتایج حاصل از زمیندماسنجی کلریتها گستره دمایی ۲۳۷ تا ۲۸۹ درجه سانتیگراد را برای تشکیل دگرسانی پروپیلیتی در اين توده تعيين ميكند.

قدردانی

بدینوسیله از همکاری صمیمانه جناب آقای مجتبی رحیمی شهید و مدیریت محترم سازمان توسعه و نوسازی معادن و صنایع معدنی ایران (IMIDRO) که حامی مالی این پژوهش بودهاند صمیمانه سپاسگزاری می گردد.

مراجع

[1] Anderson J.L., Smith D.R., "The effects of temperature and fO_2 on the Al-in hornblende barometer", American Mineralogist 80 (1995) 549-559.

[2] Gomes M.E.P., Neiva A.M.R., "Geochemistry of granitoids and their minerals from Rebordelo– Agrochao area, northern Portugal", Lithos 81 (2005) 235-254.

[3] Zhang S. H., Zhao1 Y., Song B., "Hornblende thermobarometry of the Carboniferous granitoids from the Inner Mongolia Paleo-uplift: implications for the tectonic evolution of the northern margin of North China block", Mineralogy and Petrology 87 (2006) 123–141. *plagioclase geothermometer"*, Contributions to Mineralogy and Petrology, 104 (1990) 208-224.

[29] Ernst W.G, Liu J, "Experimental phase equilibrium study of Al- and Ti-content of calcic amphibole in MORB- a semiquantitative thermobarometer", American mineralogist 83 (1998) 952-969.

[30] Raase P., "Al and Ti content of hornblende, indicators of pressure and temperature of regional metamorphism", Contrib. Mineral. Petrol 45 (1974) 231-236.

[31] Otten M., "*The origin of brown hornblende in the Artfjallet gabbro and dolerites*", Contrib. Mineral. Petrol 86 (1984) 189-199.

[32] Spear F.S., "Metamorphic phase equilibria and pressure- temperature- time path". Mineralogical Society of America, Monograph, Washington. D.C. (1993).

[33] Robinson P., Spear F.S., Schumacher J.C., Laird J., Klein C., Evans B.W., Doolan B.L., "Phase relations of metamorphic amphiboles: Natural occurrences and theory", In Mineralogical Society of America Reviews in Mineralogy 98 (1982) 1-227.

[34] Hutchison C.S., "Ophiolite metamorphism in Northeast Borneo", Lithos 11 (1978) 195-208.

[35] Cathelineau M., Nieva D., "A chlorite solid solution geothermometer The Los Azufres (Mexico) geothermal system", Contribution to Mineralogy and Petrology 91 (1985) 235-244.

[36] Kranidiotis P. Y., MacLean W. H., "Systematics of chlorite alteration at the Phelps Dodge massive sulfide deposit, Matagami, Quebec", Economic Geology 821 (1987) 898-911.

[37] Wones D.R., "Significance of the assemblage titanite + magnetite + quartz in granitic rocks", American Mineralogist 74 (1989) 744-749.

[38] Tulloch A.J., Challis GA., "Emplacement depths of Paleozoic-Mesozoic plutons from western New Zealand estimated by hornblende-Al geobarometry. New Zealand", Journal of Geology and Geophysics 43 (2000) 555-567.

[39] Wones D.R., "Significance of the assemblage titanite + magnetite + quartz in granitic rocks", American Mineralogist 74 (1989) 744-749.

[40] Zhang S. H., Zhao1 Y., Song B., "Hornblende thermobarometry of the Carboniferous granitoids from the Inner Mongolia Paleo-uplift: implications for the tectonic evolution of the northern margin of North China block", Mineralogy and Petrology 87 (2006) 123–141. nomenclature of epidote group- minerals", Eur. J. Mineral 18 (2006) 551-567.

[18] Tulloch A.J., "Comment on 'Implications of magmatic epidote-bearing plutons on crustal evolution in the accreted terraines of northwestern North America and Magmatic epidote and its petrologic significance", Geology 14 (1986) 186-7.

[19] Carmichael I.S.E., "*The iron-titanium oxides* of salic volcanic rocks and their associated ferromagnesian silicates", Contributions to Mineralogy and Petrology 14 (1967) 36-64.

[20] Hey M. H, "A new review of the chlorites", Mineral Magazine 30 (1954) 277-292.

[21] Chappell B.W., White A.J.R., "*I-and S-type granites in the Lachlan Fold Belt, Transactions of the Royal Society of Edinburgh*", Earth Sciences 83 (1983) 1-26.

[22] Leake B. E., Wooley A. R., Arps C.E.S,. Birch W.D., Gilbert M.C., Grice J. D., Hawthorne F.C., Kato A., Kisch H. J., Krivovichev V. G., Linthout K., Laird J. A., Maresch W.V., Nicket E.H., Rock N.M.S., Schumacher J.C., Smith D.C., Stephenson N.C.N., Ungareti L., Whittaker E.J.W., Youzi G., "Nomenclature of amphibole: report of subcommittee on amphiboles of the the International Mineralogical Association, Commission on new minerals and mineral names", European Journal of Mineralogy 9 (1998) 623-651. [23] Coltorti M., Bonadiman C, Faccini B., Grégoire M.,O'Reilly S.Y., Powell W., "Amphiboles from suprasubduction and intraplate lithospheric mantle", Lithos 99 (2007) 68-84.

[24] Helmy H.M., Ahmed A.F., E1Mahallawi M.M., Ali S.M., "Pressure, temperature and oxygen fugacity conditions of calc-alkaline granitoids. Eastern Desert of Egypt and tectonic implication", Journal of African Earth Science 38 (2004) 255-268.

[25] Hollister L.S, Grissom G.C, Peters E. K, Stowell P.H.H., Sisson V. B., "Confirmation of the empirical correlation of Al in hornblende with pressure of solidification of calc-alkaline plutons", American Mineralogist 72 (1987) 231-239.

[26] Johnson M.C., Rutherford M.J., "Experimental calibration of the aluminuminhornblende geobarometer with application to Long Valley Caldera (California) volcanic rocks", Journal of Geology17 (1989) 837-841.

[27] Tulloch A.J., Challis GA., "Emplacement depths of Paleozoic-Mesozoic plutons from western New Zealand estimated by hornblende-Al geobarometry. New Zealand", Journal of Geology and Geophysics 43 (2000) 555-567.

[28] Blundy J.D., Holland T.J. B., "Calcic amphibole equilibria and a new amphibole