## ГЕОХРОНОЛОГИЯ

## Lu-Hf ИЗОТОПНЫЙ СОСТАВ ЦИРКОНОВ ИЛЬМЕНО-ВИШНЕВОГОРСКОГО КОМПЛЕКСА (РЕЗУЛЬТАТЫ ИССЛЕДОВАНИЯ МЕТОДОМ ЛАЗЕРНОЙ АБЛЯЦИИ)

И. Л. Недосекова, Е. А. Белоусова\*, В. В. Шарыгин\*\*

Состав изотопов гафния в цирконах в последнее время становится важным инструментом для реконструкции источника магматических пород, а также для решения вопросов происхождения и эволюции магматических, метаморфических и оса-дочных комплексов. Нf – существенный структурный элемент в кристалле циркона с количеством 5000-20000 г/т (иногда выше). Lu/Hf-отношения в цирконе низкие (<0.01) и, следовательно, состав изотопов Hf в цирконе очень близок первичным отношениям изотопов Hf во время его кристаллизации. Циркон устойчив во многих гипогенных и гипергенных процессах. Метамиктизация и более поздние процессы изменения практически не оказывают влияния на состав изотопов Hf в цирконе [12, 25]. Относительная стабильность Hf-изотопии в цирконе делает изотопы Hf мощным инструментом для изучения возраста источника и изотопной эволюции самых различных пород [7, 25, 29]. Реконструкция начального состава изотопов Hf исходной породы иногда возможна даже в том случае, если эта порода больше не существует – разрушена, переплавлена или метаморфически преобразована, а циркон находится в осадочной или в новообразованной магматической или метаморфической породе. Особенно эффективна комбинация датирования отдельного зерна циркона U-Pb методом с Hf-изотопией из тех же самых зерен (при изучении цирконов локальными изотопными методами – SHRIMP, SIMS и лазерной абляцией), что приводит к получению важной информации относительно источника пород, даже в том случае, когда все другие изотопные системы значительно нарушены или даже уничтожены.

Нами получены первые Lu-Hf изотопные данные (в комбинации с U-Pb изотопными данными) методом лазерной абляции для цирконов из карбонатитов и щелочных пород Ильмено-Вишневогорского комплекса с целью изучения возраста пород и их источников вещества.

Ильмено-Вишневогорский щелочно-карбонатитовый комплекс находится на стыке Среднего и Южного Урала, в ядре Сысертско-Ильменогорского антиклинория – блока докембрийских пород, залегающего среди уральских палеоокеанических комплексов. Ильмено-Вишневогорский комплекс состоит из двух крупных (20 × 6 км) интрузивных массивов миаскитов - Вишневогорского и Ильменогорского, соединенных между собой Центральной щелочной полосой, сложенной фенитами, мелкими телами миаскитов, меланократовыми карбонатносиликатными породами и карбонатитами. Широко развиты щелочные (нефелин-микроклиновые) пегматиты, встречающиеся как в эндо-, так и в экзоконтактах миаскитовых массивов. Карбонатиты максимально развиты в апикальной части Вишневогорского интрузива миаскитов, в миаскитах и щелочных метасоматитах Центральной щелочной полосы, а также встречаются в экзоконтактовом ореоле миаскитовых интрузий – в фенитизированных породах докембрия. Кроме того, карбонатиты редкометально-редкоземельной минерализацис ей установлены в массивах ультрабазитов, залегающих вблизи контакта с интрузиями миаскитов в Булдымском, Халдихинском, Спирихинском ультрабазитовых массивах и др.

Возраст кристаллизации миаскитов и карбонатитов Ильмено-Вишневогорского комплекса, по данным U-Pb и Rb-Sr геохронологии, составляет 440– 410 млн. лет. Кроме того, в породах и минералах Ильмено-Вишневогорского комплекса U-Pb и Rb-Sr методами датируются более поздние процессы метаморфизма, связанные с герцинской орогенией (360–320 млн. лет) и последующим постколлизионным растяжением (260–240 млн. лет) [1, 6, 19, 20].

Цирконы встречаются практически во всех разновидностях пород Ильмено-Вишневогорского комплекса – в миаскитах, миаскит-пегматитах, карбонатитах и щелочных метасоматитах. Они образуют кристаллы от 0.8 мм до 2 см, в пегматитах – до 10 см. Большая часть кристаллов представлена округлыми или субидиоморфными зернами, но довольно часто встречаются дипирамидальные слабоудлиненные (короткостолбчатые) кристаллы. Окраска циркона меняется от светло-бурой до бесцветной. При изучении отдельных кристаллов цирконов в катодных лучах устанавливается две генерации цирконов [2, 3]. I генерация – ксеноморфные, неоднородные по окраске, слабопрозрачные зерна циркона, с признаками дробления, перекристаллизации и метасо-

<sup>\*</sup> CEMOC ARC National Key Centre, Maequarie University, Sydney, Australia

<sup>\*\*</sup> Институт геологии и минералогии СО РАН, г. Новосибирск

матических преобразований. Отличительной особенностью ранних генераций цирконов является то, что они не люминисцируют в катодных лучах. II генерация – субидиоморфные зерна округлой формы, часто с отдельными гранями, прозрачные, однородные по окраске, с отчетливой люминесценцией в катодных лучах. В кристаллах циркона II генерации часто присутствуют реликты нелюминесцирующего циркона I генерации. Значительная часть зерен цирконов представлена промежуточными разновидностями, иллюстрирующими различную степень преобразования ранних генераций цирконов и замещение их поздними генерациями.

Цирконы Ильмено-Вишневогорского комплекса, а именно цирконы миаскитов и карбонатитов Вишневогорского, Ильменогорского массивов и Центральной щелочной полосы, ранее были датированы классическим U-Pb методом по объемным навескам с кислотным разложением цирконов [6, 20], а также изучены на SHRIMP-II [2, 3]. Цирконы карбонатитов и щелочных метасоматитов Булдымского массива ранее не датировались. Датирование цирконов различными методами показало синхронность событий в истории миаскитов и карбонатитов. Возраст кристаллизации циркона (I генерации) определен в миаскитах – 408 ± 8 млн. лет, для наименее измененных зерен цирко $ha - 417.5 \pm 7.5$  млн. лет: в карбонатитах  $-402 \pm 8$ млн. лет. Процессы метаморфизма и новообразования циркона датируются в миаскитах –  $383 \pm 14$  и  $279 \pm 10$  млн. лет, в карбонатитах  $359 \pm 25$  и  $288 \pm$ 38 млн. лет [2, 3].

Для изучения Lu-Hf изотопных составов цирконов Ильмено-Вишневогорского комплекса (в комбинации с U-Pb датированием отдельных зерен циркона) нами были выделены цирконы из миаскитов (Обр. Vnp-1, Vnp-2), миаскит-пегматитов (Обр. Krv-5) и карбонатитов Вишневогорского массива (Обр. 354), а также цирконы из поздних доломитовых карбонатитов и сопровождающих их флогопит-рихтерит-карбонатных метасоматитов Булдымского массива (Обр. K-103).

Проба Vnp-1 – мезократовый миаскит с содалитом, Вишневогорский массив (г. Долгая, Ю. Карьер).

Проба Krv-5 – нефелин-микроклиновый пегматит с биотитом, пирохлором и цирконом (кристаллы до 1 см) из пневматолитовой части пегматитовой жилы (Жила № 5, северная часть Вишневогорского массива, южный склон горы Каравай).

Проба 354 – крупнозернистый кальцитовый карбонатит с биотитом, пирохлором и цирконом (кристаллы от 0.2 до 1 см), образующий шлир среди жильных миаскитов корневой зоны Вишневогорского миаскитового массива (скальный врез по тракту на 6.5 км южнее г. Вишневогорск).

Пробы (К-103) – доломитовые карбонатиты с рихтеритом, флогопитом и монацитом, образующие жилу мощностью до 1 м, и сопровождающиеся флогопит-рихтерит-карбонатными метасоматитами в метагипербазитах (Западный карьер, Булдымский гипербазитовый массив).

Исследования Lu-Hf- и U-Pb-изотопных составов цирконов Ильмено-Вишневогорского комплекса методом лазерной абляции были проведены нами в Национальном Центре геохимической эволюции и металлогении континентов (GEMOS) Университета Маккуори (Macquarie) в г. Сиднее, Австралия. Для U-Pb-датирования был использован ультрафиолетовый лазер UP213 ("New Wave") и ICP-MS спектрометр Aligent-7500, для изотопного анализа гафния применяли лазер New Wave/Merchantek LUV213 в комплекте с мультиколлекторным MC-ICPMS Nu-Plasma. Анализы были выполнены с диаметром пучка 50 мкм. Время абляции составляло 100–120 с, глубина кратера – 40–60 мкм.

Наложение <sup>176</sup>Lu на <sup>176</sup>Hf скорректировано измерением интенсивности свободного от наложения <sup>175</sup>Lu и использованием <sup>176</sup>Lu/<sup>175</sup>Lu 1/40.02669 [10] для вычисления <sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf. Аналогично, наложение <sup>176</sup>Yb на <sup>176</sup>Hf было исправлено измерением <sup>172</sup>Yb и использованием <sup>176</sup>Yb/<sup>172</sup>Yb для вычисления <sup>176</sup>Yb/<sup>177</sup>Hf. Соответствующее значение <sup>176</sup>Yb/<sup>172</sup>Yb было определено с использованием ЈМС475 стандарта Hf c Yb, и нахождением <sup>176</sup>Yb/<sup>172</sup>Yb (0.58669), необходимого для вычисления <sup>176</sup>Hf/<sup>177</sup>Hf, полученного по чистому раствору Hf. Исследования стандартов цирконов [14, 15] иллюстрируют правильность и точность полученных <sup>176</sup>Нf/<sup>177</sup>Нf отношений. несмотря на коррекцию <sup>176</sup>Нf. Погрешности значений  $(2\hat{\sigma})$  для <sup>176</sup>Ĥf/<sup>177</sup>Hf отношений ± 0.00002, эквивалентно  $\pm 0.7$  єНf. Воспроизводимость и точность метода обсуждаются детально в работах [14–17].

Циркон Муд Танк, проанализированный вместе с образцами (каждые 10 измерений), использовался как независимый контроль стабильности работы прибора и воспроизводимости. Большинство данных и среднее значение (0.282527 ± 28, n = 10) находится в пределах рекомендованного 2σ интервала (0.282522 ± 42 (2σ)) [17]. Анализ одного из стандартов циркона № 91500, проанализированный во время этого исследования, дал <sup>176</sup>Hf/<sup>177</sup>Hf = 0.282304 ± 42 (2σ), что находится в пределах диапазона значений для этого стандарта [16].

Методика U-Pb датирования была детально описана ранее [10, 15, 18]. Образцы были проанализированы в "пробегах" из 16 анализов, которые включали 12 неизвестных точек. В начале и в конце "пробега" анализировался стандарт циркона GEMOC GJ-1 [11]. Кроме того, два других хорошо охарактеризованных стандарта циркона (№ 91500 и Mud Tank), были проанализированы в пределах каждого "пробега" как независимый контроль по воспроизводимости и стабильности работы прибора. U-Pbвозраст был вычислен, используя пакет программ онлайн GLITTER [www.mq.edu.au/GEMOC]. Мы применили процедуру коррекции Pb по [8]. Пред-

ЕЖЕГОДНИК-2009, Тр. ИГГ УрО РАН, вып. 157, 2010

| <u>№</u><br>п/п | № обр.  | Солержания г/т |       |                | Изотопные отношения  |    |         |    |         |   |         |   |        | Возраст,                            |
|-----------------|---------|----------------|-------|----------------|--|----|---------|----|---------|---|---------|---|--------|-------------------------------------|
|                 |         | Соде           | pmum  | <i>m</i> , 171 | потоплые отношения   |    |         |    |         |   |         |   |        | млн. лет                            |
|                 |         | U              | Th Pb |                | <sup>207</sup> Pb/ <sup>206</sup> Pb 1σ, % <sup>207</sup> Pb/ <sup>235</sup> U 1σ, % <sup>206</sup> Pb/ <sup>238</sup> U 1σ, % <sup>238</sup> U/ <sup>232</sup> Th 1σ, % |    |         |    |         |   |         |   |        | <sup>206</sup> Pb/ <sup>238</sup> U |
| 1               | K103-02 | 9              | 77    | 0.20           | 0.059  | 19 | 0.3507  | 19 | 0.04312 | 4 | 0.11256 | 9 | 53.1   | $272 \pm 22$                        |
| 2               | K103-03 | 14             | 51    | 0.23           | 0.07163  | 9  | 0.42062 | 9  | 0.04259 | 3 | 0.27613 | 7 | 73.9   | $269 \pm 14$                        |
| 3               | K103-10 | 37             | 146   | 0.67           | 0.05114  | 5  | 0.30538 | 5  | 0.04331 | 2 | 0.24778 | 8 | -10.8  | $273 \pm 8$                         |
| 4               | K103-12 | 27             | 104   | 0.42           | 0.051  | 12 | 0.29799 | 12 | 0.0424  | 3 | 0.24859 | 8 | -11.3  | $268 \pm 16$                        |
| 5               | K103-13 | 11             | 65    | 0.27           | 0.06268  | 15 | 0.36789 | 14 | 0.04257 | 4 | 0.17115 | 6 | 62.7   | $269 \pm 20$                        |
| 6               | K103-15 | 24             | 96    | 0.48           | 0.07048  | 8  | 0.40161 | 7  | 0.04135 | 2 | 0.24628 | 8 | 73.7   | $261 \pm 12$                        |
| 7               | K103-16 | 14             | 59    | 0.21           | 0.05672  | 12 | 0.32867 | 11 | 0.04204 | 3 | 0.23742 | 4 | 45.7   | $265 \pm 14$                        |
| 8               | K103-17 | 19             | 141   | 0.32           | 0.05887  | 9  | 0.34211 | 9  | 0.04216 | 2 | 0.12911 | 8 | 53.8   | $266 \pm 12$                        |
| 9               | K103-19 | 10             | 34    | 0.17           | 0.0346   | 27 | 0.20349 | 26 | 0.04268 | 4 | 0.29617 | 7 | -142.6 | $269 \pm 20$                        |
| 10              | K103-20 | 27             | 104   | 0.43           | 0.05386  | 9  | 0.31566 | 8  | 0.04253 | 2 | 0.2587  | 8 | 27.1   | $268 \pm 14$                        |
| 11              | K103-21 | 10             | 54    | 0.11           | 0.06292  | 27 | 0.36505 | 26 | 0.04209 | 7 | 0.17568 | 6 | 63.6   | $266 \pm 36$                        |
| 12              | V354-2  | 118            | 13    | 1.04           | 0.05172  | 6  | 0.31896 | 6  | 0.04472 | 2 | 8.90015 | 6 | -3.4   | $282 \pm 6$                         |
| 13              | V354-3  | 71             | 147   | 0.52           | 0.063  | 10 | 0.57695 | 9  | 0.06643 | 3 | 0.47429 | 6 | 42.8   | $415 \pm 14$                        |
| 14              | V354-5  | 1227           | 4554  | 37.87          | 0.05432  | 6  | 0.49597 | 5  | 0.06622 | 2 | 0.26554 | 7 | -7.8   | $413 \pm 9$                         |
| 15              | V354-6  | 27             | 17    | 0.43           | 0.05431  | 10 | 0.48264 | 9  | 0.06445 | 3 | 1.61263 | 6 | -5     | $403\pm13$                          |

Таблица 1. U-Pb данные для цирконов из карбонатитов Ильмено-Вишневогорского комплекса

Примечание. 1–11 – циркон из доломитовых карбонатитов и флогопит-рихтерит-карбонатных метасоматитов Булдымского массива, 12–15 – циркон из карбонатитов Вишневогорского массива. D – дискордантность.

ставленные в этой статье анализы были скорректированы по модели [31] для <sup>238</sup>U/<sup>204</sup>Pb = 9.74. Никакой коррекции не было применено к анализам, которые являются согласующимися в пределах 2σ с аналитической ошибкой для <sup>206</sup>Pb/<sup>238</sup>U и <sup>207</sup>Pb/<sup>235</sup>U, или которые имеют меньше чем 0.2% общего Pb. Диаграммы конкордий и эллипсов погрешностей были построены с использованием программного обеспечения Isoplot, версии 2.49 и 3.0 [21, 22].

Результаты U-Pb-анализа цирконов приведены в табл. 1 и на рис. 1. Lu-Hf изотопные данные представлены в табл. 2.

В цирконах миаскитов, миаскит-пегматитов и карбонатитов, Вишневогорского массива были изучены ранние генерации циркона I. Возраст кристаллизации раннего циркона в пробе из карбонатитов Вишневогорского массива определен в 411  $\pm$ 14 млн. лет (рис. 1а). Как уже упоминалось, возраст 410 млн. лет получен также при U-Pb датировании ранних генераций цирконов миаскитов [2]. В цирконах I генерации (в тех же зернах, по которым было проведено U-Pb датирование) были определены изотопов гафния (1<sup>76</sup>Hf/1<sup>77</sup>Hf)<sub>410</sub> и єHf, отражающие, как известно, изотопный состав родоначальных магм и субстрата плавления, были рассчитаны на возраст 410 млн. лет.

Для вычисления єНf мы приняли значения отношений изотопов для хондритов по Scherer и др. [30]. Для вычисления модельных возрастов ( $T_{DM}$ ), основанных на выплавлении пород из деплетированной мантии, мы приняли модель с ( $^{176}$ Hf/ $^{177}$ Hf)<sub>i</sub> = 0.279718 в 4.56 Ga и  $^{176}$ Lu/ $^{177}$ Hf = 0.0384, которая производит современные значения  $^{176}$ Hf/ $^{177}$ Hf = 0.28325, близкие средним значениям MORB [14, 15]. Модельные возраста  $T_{DM}$ , которые вычисле-



**Рис. 1.** U-Pb диаграмма для цирконов из карбонатитов Вишневогорского миаскитового массива (а) и из поздних доломитовых карбонатитов Булдымского ультрабазитового массива (б).

## НЕДОСЕКОВА и др.

| No  |          |         |         |         |                                      |                                      | 206Pb/238U |          |        |     | Т                 | Т                             |
|-----|----------|---------|---------|---------|--------------------------------------|--------------------------------------|------------|----------|--------|-----|-------------------|-------------------------------|
| л/п | № обр    | Lu, г/т | Yb, г/т | Hf, Γ/τ | <sup>176</sup> Lu/ <sup>177</sup> Hf | <sup>176</sup> Hf/ <sup>177</sup> Hf | возраст,   | Hf(T)    | εHf(t) | 2σ  | л <sub>DM</sub> , | т <sub>DMC,</sub><br>мпрл пет |
|     |          |         |         |         |                                      |                                      | млн. лет   |          |        |     | тард. нет         | тард. нет                     |
| 1   | K103–02  | 31      | 274     | 8734    | 0.000488                             | 0.282593                             | 268        | 0.282591 | -0.5   | 0.6 | 0.92              | 1.33                          |
| 2   | K103–03  | 16      | 132     | 8649    | 0.000251                             | 0.282587                             | 268        | 0.282586 | -0.7   | 0.7 | 0.92              | 1.34                          |
| 3   | K103–10  | 16      | 139     | 8013    | 0.000282                             | 0.282589                             | 268        | 0.282588 | -0.6   | 0.4 | 0.92              | 1.34                          |
| 4   | K103–11  | 26      | 230     | 7377    | 0.000496                             | 0.282522                             | 268        | 0.282520 | -3.0   | 0.5 | 1.02              | 1.49                          |
| 5   | K103–12  | 26      | 215     | 8225    | 0.000438                             | 0.282601                             | 268        | 0.282599 | -0.2   | 0.4 | 0.91              | 1.31                          |
| 6   | K103–13  | 23      | 199     | 8480    | 0.000371                             | 0.282589                             | 268        | 0.282587 | -0.7   | 0.8 | 0.92              | 1.34                          |
| 7   | K103–15  | 22      | 184     | 8819    | 0.000353                             | 0.282557                             | 268        | 0.282555 | -1.8   | 0.5 | 0.97              | 1.41                          |
| 8   | V354–2   | 3       | 23      | 6614    | 0.000057                             | 0.283055                             | 282        | 0.283055 | 16.2   | 2.6 | 0.27              | 0.27                          |
| 9   | V354–3   | 9       | 91      | 6445    | 0.000204                             | 0.282680                             | 411        | 0.282678 | 5.7    | 0.6 | 0.79              | 1.04                          |
| 10  | V354–5   | 149     | 1706    | 5088    | 0.004066                             | 0.282577                             | 411        | 0.282546 | 1.0    | 1.0 | 1.04              | 1.34                          |
| 11  | V354–6   | 12      | 125     | 6530    | 0.000265                             | 0.282660                             | 411        | 0.282658 | 5.0    | 0.6 | 0.82              | 1.09                          |
| 12  | V354–8*  | 76      | 673     | 5190    | 0.002028                             | 0.282679                             | 411        | 0.282663 | 5.2    | 0.6 | 0.84              | 1.08                          |
| 13  | V354–10* | 3       | 26      | 6869    | 0.000060                             | 0.282673                             | 411        | 0.282673 | 5.5    | 0.5 | 0.80              | 1.06                          |
| 14  | V354–12* | 13      | 124     | 5978    | 0.000306                             | 0.282664                             | 411        | 0.282662 | 5.1    | 0.5 | 0.82              | 1.08                          |
| 15  | Vnp-2    | 2       | 17      | 10430   | 0.000030                             | 0.282623                             | 411        | 0.282623 | 3.8    | 0.2 | 0.87              | 1.17                          |
| 16  | Vnp-1A   | 4       | 29      | 12126   | 0.000044                             | 0.282633                             | 411        | 0.282633 | 4.1    | 0.3 | 0.86              | 1.15                          |
| 17  | Vnp-1B   | 2       | 15      | 7980    | 0.000034                             | 0.282668                             | 411        | 0.282668 | 5.4    | 0.5 | 0.81              | 1.07                          |
| 18  | Krv-5–2* | 2       | 16      | 7683    | 0.000039                             | 0.282632                             | 411        | 0.282632 | 4.1    | 0.3 | 0.86              | 1.25                          |
| 19  | Krv-5–1* | 2       | 16      | 6623    | 0.000045                             | 0.282617                             | 411        | 0.282617 | 3.5    | 0.4 | 0.88              | 1.28                          |
| 20  | Krv-5-3* | 2       | 19      | 7929    | 0.000043                             | 0.282654                             | 411        | 0.282654 | 4.8    | 0.3 | 0.83              | 1.20                          |

Таблица 2. Lu-Hf изотопные данные для цирконов Ильмено-Вишневогорского комплекса

Примечание. Погрешности значений (2σ) для <sup>176</sup>Hf/<sup>177</sup>Hf не превышают 0.007%. Первичное отношение изотопов гафния рассчитано на возраст, определенный в этих пробах цирконов U-Pb методом. Величины εHf рассчитаны относительно хондритового резервуара CHUR с использованием константы распада <sup>176</sup>Lu λ = 1.865·10<sup>-11</sup> по [30]. Т<sub>DM</sub> – модельный возраст источника, основанный на выплавлении магмы из деплетированной мантии (<sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf = 0.038), Т<sub>DMC</sub> – модельный возраст источника по двухстадийной модели, основанной на выплавлении магмы из средней континентальной коры (<sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf = 0.015), которая была ранее образована из деплетированной мантии. \* – в этих пробах возраст нами не определялся. 1–7 – доломитовые карбонатиты Булдымского массива, Западный карьер; 8–14 – кальцитовые карбонатиты Вишневогорского массива, г. Долгая, Ю. Карьер; 18–20 – миаскит-пегматиты Вишневогорского го массива, Жила № 5.

ны с использованием измеренного <sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf отношения в цирконе, могут дать только минимальный возраст для источника магмы, из которой кристаллизовался циркон. Поэтому мы также вычислили, для каждого циркона, "crustal" модельный возраст  $T_{DMC}$ , который предполагает, что его родительская магма была выплавлена из средней континентальной коры (<sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf = 0.015; Geochemical Earth Reference Model database, http://www.earthref.org/), которая была ранее образована из деплетированной мантии.

Первичные отношения изотопов гафния в цирконах I Вишневогорского массива из миаскитов  $((^{176}\text{Hf}^{/177}\text{Hf})_{410} = 0.282623 - 0.282668, \epsilon\text{Hf} = 3.8 - 5.4),$  миаскит-пегматитов  $((^{176}\text{Hf}^{/177}\text{Hf})_{410} = 0.282617 - 0.282654, \epsilon\text{Hf} = 3.5 - 4.8)$  и карбонатитов  $((^{176}\text{Hf}^{/177}\text{Hf})_{410} = 0.282658 - 0.282678, \epsilon\text{Hf} = 5.0 - 5.7)$  имеют близкие значения, что указывает на единый источник их вещества. В приведенных выше данных не учитывается определение изотопов гафния в обр.V-354-5 ( $\epsilon\text{Hf} = 1$ ), так как в этой точке велика ошибка определения. Без учета этой точки первичные изотопные составы гафния в породах Вишневогорского массива показывают незначительные вариации  $((^{176}\text{Hf}^{/177}\text{Hf})_{410} = 0.282617 - 0.282678,$ 

єHf = 3.5–5.7) и имеют параметры умеренно деплетированной мантии (рис. 2).

Кроме того, было сделано пока единственное определение изотопов гафния в цирконе II генерации из карбонатитов Вишневогорского массива, возраст которого U-Pb методом был определен в 282 млн. лет (см. табл. 1, 2). Циркон II генерации значительно отличается от раннего циркона высоким значением первичного изотопного отношения гафния  $((^{176}Hf/^{177}Hf)_{282} = 0.283055)$  и высоким єHf = 16, соответствующим значениям деплетированной мантии, показывая появления нового источника вещества, участвующего в метасоматических преобразованиях миаскитов и карбонатитов, вероятно, связанного с позднеколлизионными процессами.

U-Pb датирование цирконов из доломитовых карбонатитов и сопровождающих их редкометальных щелочных метасоматитов Булдымского массива (Пр. К-103) показало, что возраст его формирования составляет 268 ± 6 млн. лет (рис. 16, табл. 1). Таким образом, в Булдымском гипербазитовом массиве, устанавливаются минеральные ассоциации поздних карбонатитов и щелочных метасоматитов, формирование которых связано с коллизионными метасоматическими процессами.



**Рис. 2.** Первичные отношения изотопов <sup>176</sup>Hf/<sup>177</sup>Hf и єНf в цирконах Ильмено-Вишневогорского комплекса.

1–3 – цирконы Вишневогорского массива: 1 – из миаскитов, 2 – из карбонатитов, 3 – из миаскит-пегматитов. 4 – цирконы Булдымского массива (из доломитовых карбонатитов). Для сравнения приведены линии изотопной эволюции мантийных резервуаров DM и SHUR. Для расчета изотопной эволюции DM и SHUR использована константа распада <sup>176</sup>Lu λ = 1.865·10<sup>-11</sup> [30].

Первичные отношения изотопов гафния в цирконах доломитовых карбонатитов Булдымского массива (( $^{176}$ Hf/ $^{177}$ Hf)<sub>268</sub> = 0.282525–0.282591,  $\epsilon$ Hf = -0.2...-3) близки хондритовым (рис. 2, табл. 2) и значимо отличаются от цирконов карбонатитов Вишневогорского массива более низкими значениями первичных отношений гафния и  $\epsilon$ Hf, что иллюстрирует участие различных источников вещества в их формировании.

Состав изотопов Hf и Nd для пород Ильмено-Вишневогорского комплекса приведен на диаграмме єHf-єNd (рис. 3), которая иллюстрирует мантийный тренд изотопных составов ("mantle array"), полученный при изучении различных типов деплетированнной мантии (MORB) – составы базальтов срединно-океанических хребтов, и обогащенной мантии – составы базальтов океанических островов (OIB), а также составы остоводужных базальтов (IAV) [13, 23, 24, 26–28, 32, 34 и др.]. Кроме того, на этой диаграмме приведены результаты изучения



Рис. 3. Диаграмма єНf-єNd для цирконов из пород Ильмено-Вишневогорского комплекса.

Цифрами в кружках обозначены поля составов для цирконов:1 – из миаскитов, миаскит-пегматитов и карбонатитов Вишневогорского массива, 2 – из доломитовых карбонатитов и флогопит-рихтерит-карбонатных метасоматитов Булдымского массива. Для сравнения на диаграмме приведены изотопные составы пород мантийного тренда – базальтов срединно-океанических хребтов (MORB) [23, 24, 27 и др.], базальтов океанических островов (OIB) [23, 24, 26, 32 и др.] и островодужных базальтов (IAV) [13, 27, 34]), а также изотопные составы пород нижней коры [33].

нижнекоровых пород, в частности, составы гранулитов, которые в ряде случаев близки мантийным изотопным составам [33]. При построении диаграммы были использованы первичные отношения изотопов неодима в породах Ильмено-Вишневогорского комплекса, изученные нами ранее [4, 5]. Параметры DM рассчитаны с использованием изотопных отношений <sup>147</sup>Sm/<sup>144</sup>Nd = 0.2148, <sup>143</sup>Nd/<sup>144</sup>Nd = 0.51315 [35], <sup>176</sup>Lu/<sup>177</sup>Hf = 0.038 и <sup>176</sup>Hf/<sup>177</sup>Hf = 0.28325 [30] на возраст 410 млн. лет.

Точки карбонатитов Ильмено-Вишневогорского комплекса на диаграмме єNd-єHf находятся в пределах мантийного тренда в области развития обогащенных мантийных составов и нижнекоровых пород. Первичные отношения изотопов Hf и Nd в цирконах пород Ильмено-Вишневогорского комплекса образуют на диаграмме єNd-єSr дискретные поля составов. Цирконы из миаскитов, миаскитпегматитов и карбонатитов Вишневогорского массива имеют изотопные параметры умеренно деплетированной мантии. Цирконы из поздних доломитовых карбонатитов Булдымского массива имеют составы, обогащенные нерадиогенным гафнием и неодимом. Данные Hf изотопии хорошо согласуются с ранее полученными нами Sr-Nd изотопными данными по источникам вещества Ильмено-Вишневогорского комплекса [4, 5].

Работа выполнена по целевой программе междисциплинарных проектов УрО РАН, СО РАН и ДВО РАН 2009–2011 года, № 09-с-5-1014.

## СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Кононова В.А., Донцова Е.И., Кузнецова Л.Д. Изотопный состав кислорода и стронция Ильмено-Вишневогорского щелочного комплекса и вопросы генезиса миаскитов // Геохимия. 1979. № 12. С. 1784–1795.
- Краснобаев А.А., Русин А.И., Бушарина С.В. и др. Цирконология миаскитов Ильмено-Вишневогорского комплекса // Ежегодник-2007. Екатеринбург: ИГГ УрО РАН, 2008. С.
- Краснобаев А.А., Недосекова И.Л., Бушарина С.В. Цирконология карбонатитов Вишневогорского массива (Ильменские горы, Ю. Урал) // Ежегодник-2008. Тр. ИГГ УрО РАН. Вып. 156. Екатеринбург: ИГГ УрО РАН, 2009. С. 261–263.
- Недосекова И.Л., Владыкин Н.В., Прибавкин С.В., Баянова Т.Б. Ильмено-Вишневогорский миаскиткарбонатитовый комплекс: происхождение, рудоносность, источники вещества (Урал, Россия) // Геология рудых месторождений. 2009. Т. 51, № 2. С. 157–181.
- 5. Прибавкин С.В., Недосекова И.Л. Источники вещества карбонатитов Ильмено-Вишневогорского комплекса по данным изотопии SR и Nd в карбонатах // Докл. AH. 2006. Т. 408, № 3. С. 381–385.
- Чернышев И.В., Кононова В.А., Крамм У. и др. Изотопная геохронология щелочных пород Урала в свете данных уран-свинцового метода по цирконам // Геохимия. 1987. № 3. С. 323–338.
- Amelin Y., Lee D.C., Halliday A.N., Pidgeon, R.T. Nature of the Earth's earliest crust from hafnium isotopes in single detrital zircons // Nature. 1999. № 399 (6733). P. 252–255.
- Andersen T., Correction of common Pb in U-Pb analyses that do not report <sup>204</sup>Pb // Chemical Geology. 2002. № 192. P. 59–79.
- Belousova E.A., Griffin W.L., Shee S.R. et al. Two age populations of zircons from the Timber Creek kimberlites, Northern Territory, as determined by laser-ablation ICP -MS analysis // Australian Journal of Earth Sciences. 2001. № 48. P. 757–765.
- 10. *DeBievre P., Taylor P.D.P.* Table of the isotopic composition of the elements // International Journal of MassSpectrometry and Ion Processes. 1993. № 123. P. 149.
- 11. Elhlou S., Belousova E.A., Griffin W. L. et al. Trace element and isotopic composition of GJ redzircon standard by Laser Ablation // Conference Abstract. Geochimica et Cosmochimica Acta. 2006. № 70 (18). P. A158.
- 12. *Fujimaki H.* Partition coefficients of Hf, Zr, and REE betweenzircon, apatite, and liquid // Contributions to Mineralogy and Petrology. 1986. № 94. P. 42–45.
- 13. *Gill J.B.* Sr-Pb-Nd isotopic evidence that both MORB and OIB source contribute to oceanic island arc magmas in Fiji // Earth Planet. Sci. Lett. 1984. № 61. P.3–84.
- Griffin W.L., Pearson N.J., Belousova E.A. et al. The Hf isotope composition of cratonic mantle: LAM-MC-ICPMS analysis of zircon megacrysts in kimberlites // Geochim. Cosmochim. Acta. 2000. № 64. P. 133–147.
- 15. *Griffin W.L., Belousova E.A, Shee S.R., et al.* Archean crustal evolution in the northern Yilgarn Craton: U-Pb and Hf-isotope evidence from detrital zircons. Precambrian Research. 2004. № 127. P. 19–41.
- 16. *Griffin W.L., Pearson N. J., Belousova E.A., Saeed A.* Comment: Hf-isotope heterogeneity in standard zircon

91500 // Chemical Geology. 2006. № 233. P. 358-363.

- Griffin W.L., Pearson N. J., Belousova E.A., Saeed A. Reply to "Comment to short-communication 'Comment: Hf-isotope heterogeneity in zircon 91500' by W.L. Griffin, N.J. Pearson, Belousova E.A., Saeed A. (Chemical Geology 233 (2006) 358–363)" by F. Corfu // Chemical Geology. 2007. № 244. P. 354–356.
- Jackson S.E., Pearson N.J., Griffin W.L., Belousova E.A. The application of laser ablation- inductively coupled plasma-mass spectrometry to in-situ U-Pb zircon geochronology // Chemical Geology. 2004. № 211. P. 47–69.
- Kramm U., Blaxland A.B., Kononova V.A., Grauert B. Origin of the Ilmenogorsk-Vishnevogorsk nepheline syenites, Urals, USSR, and their time of emplasement during the history of the Ural fold belt: a Rb-Sr study // J. Geol. 1983. V. 91. P. 427–435.
- 20. Kramm U., Chernyshev I.V., Grauert S. et al. Zircon typology and U-Pb systematics: a Case Study of zircons from nefeline syenite of the Il'meny Mountains, Ural // Petrology. 1993. V. 1. № 5. P. 474–485.
- 21. Ludwig K.R. User manual for Isoplot/Ex, version 2.49, a geochronological toolkit for Microsoft Excel. Berkeley Geochronology Center Special Publication. 2001. № 1a.
- Ludwig K.R. Isoplot 3.00 a geochronological toolkit for Microsoft Excel. Berkeley: Geochronology Center Special Publication. 2003. № 4.
- 23. Patchett P.J. Hafnium isotope results from mid-ocean ridges and Kerguelen // Lithos. 1983. № 16. P. 47–51.
- Patchett P.J., Tastumoto M. Hafnium isotope variations in oceanic basalts // Geophys. Res. Lett. 1980. V. 7. P. 1077–1080.
- Patchett P.J., Kouvo O., Hedge C.E., Tatsumoto M. Evolution of continental crust and mantle heterogeneity: evidence from Hf isotopes // Contributions to Mineralogy and Petrology. 1981. № 78. P. 279–297.
- 26. Salters V.J.M., White W.M. Hf isotope constraints on mantle evolution // Chem. Geol. 1998. № 145. P. 447–460.
- Salters V.J.M., Hart S.R. The mantle sources of ocean ridges, islands and arcs: the Hf-isotope connection // Earth Planet. Sci. Lett. 1991. № 104. P. 364–380.
- Salters V.J.M. The generation of mid-ocean ridge basalts from the Hf and Nd isotope perspective // Earth Planet. Sci. Lett. 1996. № 141. P. 109–123.
- Schärer U., Corfu F., Demaiffe D. U-Pb and Lu-Hf isotopes in baddeleyite and zircon megacrysts from the Mbuji-Mayi kimberlite: constraints on the subcontinental mantle // Chemical Geology. 1997. № 143 (1–2). P. 1–16.
- Scherer E., Münker C., Mezger K. Calibration of the lutetium-hafnium clock // Science. 2001. № 293. P. 683–687.
- 31. *Stacey J.S., Kramers J.D.* Approximation of terrestrial lead isotope evolution by a two-stage Model // Earth Planet. Sci. Lett. 1975. № 26. P. 207–221.
- 32. *Stille P., Unruh P.M., Tatsumoto M.* Pb, Sr, Nd and Hf isotopic evidence of multiple sources for Oahu, Hawaii basalts // Nature. 1983. № 304. P. 25–29.
- Vervoort J. D., Patchett J. P., Albarede F., et al. Hf-Nd isotopic evolution of the lower crust // Earth and Planetary Science. 2000. Letters 181. P. 115–129.
- 34. White W.M., Patchett P.J. Hf-Nd-Sr and incompatible-element abundances in island arcs: implications for magma origins and crust–mantle evolution // Earth Planet. Sci. Lett. 1984. № 67. P. 167–185.
- 35. Zindler A., Hart S.R. Ann. Rev. Chemical geodynamics // Earth Planet. Sci. 1986. V. 14. P. 493–571.

ЕЖЕГОДНИК-2009, Тр. ИГГ УрО РАН, вып. 157, 2010