

**Первые палеомагнитные результаты по вулканогенно-осадочным породам Удско-Мургальского пояса северного Приохотья**

**Иван Е. Лебедев<sup>1</sup>**, Варвара И. Дуданова<sup>1</sup>, Екатерина П. Кулакова<sup>1</sup>,  
Дмитрий А. Ушаков<sup>1</sup>

<sup>1</sup> Институт физики Земли им. О.Ю. Шмидта Российской академии наук

[lebedev232@ya.ru](mailto:lebedev232@ya.ru)

В палеомагнитном научном сообществе сегодня широко обсуждается проблема происхождения суперхронов - продолжительных (до 40 млн лет) состояний геомагнитного поля, когда оно находилось в одной полярности. Однако надежных палеомагнитных данных, позволяющих оценить параметры геомагнитного поля в соответствующие геологические периоды времени явно недостаточно. Ранее, мы представляли подобные данные, которые соответствовали времени окончанию Мелового суперхрона прямой полярности, причем как на его терминальном этапе, так и сразу после его завершения. Эти данные были получены по широко развитым на Северо-Востоке Евразии вулканитам Охотско-Чукотского вулканогенного пояса (ОЧВП). Однако состояние геомагнитного поля для времени входа в этот суперхрон оставалось не изученным на данной территории. Перспективным объектом для данных исследований представляется Удско-Мургальский вулканогенный пояс. Породы относимые к данному поясу подстилают изученный нами ранее ОЧВП почти на всем его протяжении и также соотносятся с субдукцией Палеопоцифики под окраину Евразии. На данный момент, возраст этих пород изучен недостаточно современными методами изотопной геохронологии и варьирует в интервале 140-120 млн лет, что соответствует интересующему времени входа в Меловой суперхрон. В данной работе представлены результаты рекогносцировочных палеомагнитных работ по вулканогенно-осадочным породам Удско-Мургальского пояса выходящим в скальных выходах на северном побережье Охотского моря, в районе мыса Харбиз,

Магадаская область.

**Исследование проведено при поддержке:**

1. "РНФ", грант 23-17-000112