Επιστημονική Επετηρίδα Τμήματος Γεωλογίας, Α.Π.Θ.

ΣΥΣΧΕΤΙΣΗ ΤΗΣ ΔΟΜΗΣ ΦΥΣΙΚΩΝ ΚΑΛΙΟΥΧΩΝ ΑΣΤΡΙΩΝ ΜΕ ΠΕΡΙΘΛΑΣΙΜΕΤΡΙΑ ΚΟΝΕΩΣ ΑΚΤΙΝΩΝ-Χ ΚΑΙ ΦΑΣΜΑΤΟΣΚΟΠΙΑ ΥΠΕΡΥΘΡΟΥ

Θεοδόσογλου Ε., Κορωναίος Α., Παρασκευόπουλος Κ. Μ. και Σολδάτος Τ.

> Στη μνήμη του Ομότιμου Καθηγητή Κωνσταντίνου Τρ. Σολδάτου

ΣΤΟΧΟΣ ΕΡΓΑΣΙΑΣ

 Η μελέτη της δομής των καλιούχων αστρίων από την πλήρως ταξινομημένη έως την πλήρως μη ταξινομημένη διάταξη AI – Si με τις μεθόδους της φασματοσκοπίας υπερύθρου (FTIR) και της περιθλασιμετρίας κόνεως ακτίνων X (XRPD)



ΔΕΙΓΜΑΤΟΛΗΨΙΑ

ΠΕΡΙΟΧΗ	ΑΡ. ΕΠΙΛ. ΔΕΙΓΜΑΤΩΝ	ΚΑΛ. ΑΣΤΡΙΟΣ ΑΠΟ ΜΕΛΕΤΕΣ
Ξάνθη	9	Or
Παρανέστι	5	Or + Mic
Ελατιά	6	Mic
Βροντού	11	Mic
Σιθωνία	8	Mic
Σαμοθράκη	10	Or + San
Καστανιά	6	Mic
Καστοριά	6	Mic
Μαρώνεια	6	Or
Βαρνούντας	3	Mic
Αλμωπία	15	San
Διπόταμα - Καλότυχο	4	San
Σύνολο	89	-

ΟΠΤΙΚΗ ΜΙΚΡΟΣΚΟΠΙΑ

1. Λεπτές στιλπνές τομές

- i. Οπτική αναγνώριση καλιούχων αστρίων
- ii. Εγκλείσματα Αλλοιώσεις





ΟΠΤΙΚΗ ΜΙΚΡΟΣΚΟΠΙΑ

1. Λεπτές στιλπνές τομές

- i. Οπτική αναγνώριση καλιούχων αστρίων
- ii. Εγκλείσματα Αλλοιώσεις





- 1. Ακτινοδιάγραμμα καλιούχου αστρίου
- 2. 3 63°, 0,6° / min
- 3. Επιβεβαίωση/Αναγνώριση τύπου καλιούχου αστρίου
- 4. Έλεγχος καθαρότητας δείγματος
- 5. Τρικλινικότητα [Δ = 12,5 * (d₁₃₁ d₁₋₃₁)], 2θ 29 31°
- Δεικτοδότηση κι εύρεση σταθερών κυψελίδας με τη χρήση του προγράμματος CHEKCELL



Sample	a(Å)	b(Å)	c(Å)	α(°)	β(°)	γ(°)	t₁0+t₁m
AE 4	8,361	13,000	7,163	90,00	116,29	90,00	0,514
Σ7	8,469	13,012	7,173	90,00	116,11	90,00	0,548
ΔΚΞ 3	8,502	13,005	7,173	90,00	116,03	90,00	0,569
≣ 1	8,553	12,971	7,185	90,00	116,03	90,00	0,736
Ξ9	8,563	12,989	7,190	90,00	116,01	90,00	0,726
MK 1	8,549	12,997	7,186	90,00	115,98	90,00	0,681
MK 6	8,548	12,989	7,184	90,00	116,02	90,00	0,684
ΕΔ 4	8,518	12,940	7,193	90,28	115,97	88,77	0,865
ΒΣ 8	8,532	12,923	7,191	90,39	115,71	87,22	0,888
ΣΧ 2	8,575	12,956	7,211	90,49	115,79	87,74	0,949



Sample	a(Å)	b(Å)	c(Å)	α(°)	β(°)	T (°C)	<i>t</i> ₁0+t₁m
AE 4	8,361	13,000	7,163	90,00	116,29	990	0,514
Σ7	8,469	13,012	7,173	90,00	116,11	908	0,548
ΔΚΞ 3	8,502	13,005	7,173	90,00	116,03	869	0,569
Ξ1	8,553	12,971	7,185	90,00	116,03	683	0,736
Ξ9	8,563	12,989	7,190	90,00	116,01	690	0,726
MK 1	8,549	12,997	7,186	90,00	115,98	732	0,681
MK 6	8,548	12,989	7,184	90,00	116,02	731	0,684
ΕΔ 4	8,518	12,940	7,193	90,28	115,97	564	0,865
ΒΣ 8	8,532	12,923	7,191	90,39	115,71	539	0,888
ΣΧ 2	8,575	12,956	7,211	90,49	115,79	468	0,949

FTIR

- 1. Φάσμα διαπερατότητας καλιούχου αστρίου 1400 400 cm⁻¹
- 2. 128 scans, διακριτική ικανότητα 2 cm⁻¹
- 3. Κοκκομετρία 20 63 μm
- 4. 180 mgr KBr / 1,8 mgr δείγματος (1%)
- 5. 48 h, 110° C
- 6. Αποτίμηση κορυφών σε δονήσεις συγκεκριμένων δεσμών

Φάσματα FTIR



Σύγκριση Φασμάτων FTIR - Ομοιότητες



<u>Κοινές κορυφές</u>

- 772 δόνηση δ. έκτασης Si-Si(AI) και Si-Si
- 726 δόνηση δ. έκτασης Si-Si(AI) και Si-Si
- 604 δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο
- 584 δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο
- 463 σύζευξη δόνησης δ. κάμψης Ο-Si-Ο κι έκτασης Κ-Ο
- 426 παραμόρφωση δ. Ο-Si-O

Σύγκριση Φασμάτων FTIR - Διαφορές





Κορυφές FTIR

	Κοινές	Σανίδινο	Ορθόκλαστο	Μικροκλινής
426	Ο-Si-Ο παραμόρφωση			
463	σύζευξη δονήσεων δ. κάμψης Ο-Si-Ο κι έκτασης Κ-Ο			
536-538				σύζευξη δονήσεων δ. κάμψης Ο-Si-Ο κι έκτασης Κ-Ο
542-544			σύζευξη δονήσεων δ. κάμψης Ο-Si-Ο κι έκτασης Κ-Ο	
546		σύζευξη δονήσεων δ. κάμψης Ο-Si-Ο κι έκτασης K-O		
584 604	δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο			
636		δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο		
640-642 646-648			δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο	δόνηση δ. κάμψης Ο-Si(Al)-Ο
726 772	δόνηση δ. έκτασης Si-Si(Al) και Si-Si			
1010				δόνηση δ. έκτασης Si(Al)-Ο
1030		δονηση δ. εκτασης Si(Al)-Ο και Si-Ο	δονηση δ. εκτασης Si(Al)-Ο και Si-Ο	
1050				δόνηση δ. έκτασης Si(Al)-Ο
1090				δόνηση δ. έκτασης Si-O
1125		δόνηση δ. έκτασης Si-O	δόνηση δ. έκτασης Si-O	δόνηση δ. έκτασης
1136				Si(Al)-O

ΣΥΣΧΕΤΙΣΜΟΣ XRPD-FTIR



ΣΥΣΧΕΤΙΣΜΟΣ XRPD-FTIR



ΣΥΜΠΕΡΑΣΜΑΤΑ

- Είναι δυνατός ο προσδιορισμός του τύπου του καλιούχου άστριου από τη μελέτη του φάσματος υπέρυθρης ακτινοβολίας
- Από τη μελέτη των κορυφών που εμφανίζονται στις περιοχές των 530-550 και 630-650 cm⁻¹ στα φάσματα υπέρυθρης ακτινοβολίας μπορεί να βρεθεί η θερμοκρασία που αντιστοιχεί στη δομική κατάσταση των καλιούχων αστρίων

