

**ΑΣΤΡΟΝΟΜΙΑ.—Φωτογλεκτρικαὶ παρατηρήσεις τοῦ ἀστέρος ἐκλάμψεων
AD Leo κατὰ τὸ ἔτος 1974, ὑπὸ E. Ζερβάκη - Ζωηροῦ, G. Καρεκλίδου,
M. E. Κονταδάκη, L. N. Μαυρίδου, Δ. Σταυρίδου*.**

1. ΕΙΣΑΓΩΓΗ

Εἰς προηγουμένην ἐργασίαν (Κονταδάκης καὶ Μαυρίδης, 1974) ἐδόθη μία γενικὴ περιγραφὴ τοῦ προγράμματος φωτογλεκτρικῶν παρατηρήσεων καταλλήλως ἐπιλεγομένων ἀστέρων ἐκλάμψεων, τὸ δποῖον διεξάγεται συστηματικῶς ἀπὸ τοῦ ἔτους 1971 καὶ ἐντεῦθεν ὑπὸ τῶν ἐπιστημονικῶν συνεργατῶν τοῦ Ἐργαστηρίου Γεωδαιτικῆς Ἀστρονομίας τοῦ Ἀριστοτελείου Πανεπιστημίου Θεσσαλονίκης εἰς τὸ Ἀστεροσκοπεῖον Στεφανίου, Κορινθίας.

Εἰς τὴν παροῦσαν ἐργασίαν παρέχονται τὰ ἔξαγόμενα τῶν φωτογλεκτρικῶν παρατηρήσεων τοῦ ἀστέρος ἐκλάμψεων AD Leo τῶν διεξαχθεισῶν ἐν τῷ πλαισίῳ τοῦ ἀνωτέρω προγράμματος κατὰ τὸ ἔτος 1974.

2. ΠΑΡΑΤΗΡΗΣΕΙΣ

Αἱ φωτογλεκτρικαὶ παρατηρήσεις ἐπὶ τῶν δποίων στηρίζεται ἡ παροῦσα ἐργασία διεξήχθησαν διὰ τοῦ κατοπτρικοῦ τηλεσκοπίου διαμέτρου ἀντικειμενικοῦ 30 ἵντσῶν, τύπου Cassegrain, τοῦ Ἐργαστηρίου Γεωδαιτικῆς Ἀστρονομίας τοῦ Πανεπιστημίου Θεσσαλονίκης, τοῦ ἐγκατεστημένου εἰς τὸ Ἀστεροσκοπεῖον Στεφανίου, Κορινθίας ἐν συνδυασμῷ πρὸς τὸ φωτογλεκτρικὸν φωτόμετρον τύπου Johnson τοῦ αὐτοῦ Ἐργαστηρίου. Τὸ φωτόμετρον τοῦτο περιλαμβάνει ἕνα φωτοπολλαπλασιαστὴν RCA 1P21, διὰ τοῦ δποίου διεξάγονται αἱ μετρήσεις εἰς τὰ χρώματα U, B, V τοῦ διεθνοῦς φωτομετρικοῦ συστήματος τοῦ Johnson καὶ ἕνα φωτοπολλαπλασιαστὴν RCA 7102, διὰ τοῦ δποίου διεξάγονται αἱ μετρήσεις εἰς τὰ χρώματα R, I τοῦ αὐτοῦ φωτομετρικοῦ συστήματος. Τὰ ἔξαγόμενα τῶν μετρήσεων καταγράφονται τῇ βοηθείᾳ ἐνὸς καταγραφέως κατασκευῆς τοῦ Ἐργοστασίου Hewlett - Packard τύπου 7100B, τοῦ δποίου ἡ ταχύτης ἀποκρίσεως εἶναι $0^{\circ}.6$ διὰ πλήρη κλίμακα, ἡ δὲ ταχύτης κινήσεως τοῦ καταγραφικοῦ χάρτου λαμβάνεται ἵση πρὸς 2.5 cm. min^{-1} . Τὸ τηλεσκόπιον καὶ τὸ φωτόμετρον διὰ τῶν δποίων

* H. ZERVAKI - ZOIROU, G. KAREKLIDIS, M. E. CONTADAKIS, L. N. MAVRIDIS, D. STAVRIDIS, *Photoelectric Observations of the Flare Star AD Leo in 1974*.

διεξήχθησαν αἱ μετρήσεις τῆς παρούσης ἐργασίας καθὼς ἐπίσης καὶ ὁ τρόπος διορθώσεως καὶ ἀναγωγῆς τῶν ἐν λόγῳ μετρήσεων, θὰ περιγραφοῦν λεπτομερῶς εἰς ἑτέραν ἐργασίαν. Ἐνταῦθα ἀρκούμεθα νὰ ἀναφέρωμεν μόνον ὅτι αἱ ἐν λόγῳ μετρήσεις διεξήχθησαν εἰς τὸ χρῶμα B τοῦ διεθνοῦ φωτομετρικοῦ συστήματος τοῦ Johnson καὶ ὅτι αἱ ἔξισώσεις μετασχηματισμοῦ τοῦ ἡμετέρου φωτομετρικοῦ συστήματος u, b, v εἰς τὸ διεθνὲς φωτομετρικὸν σύστημα τοῦ Johnson παρέχονται διὰ μὲν τὸ χρονικὸν διάστημα ἀπὸ 16 - 1 - 1974 ἕως 9 - 4 - 1974 ὑπὸ τῶν σχέσεων

$$\begin{aligned} V &= v_0 + 0.030 (b - v)_0 + 1.756, \\ (B - V) &= 0.845 + 1.042 (b - v)_0, \\ (U - B) &= -1.778 + 1.102 (b - v)_0, \end{aligned}$$

διὰ δὲ τὸ χρονικὸν διάστημα ἀπὸ 17 - 4 - 1974 ἕως 26 - 5 - 1974 ὑπὸ τῶν σχέσεων

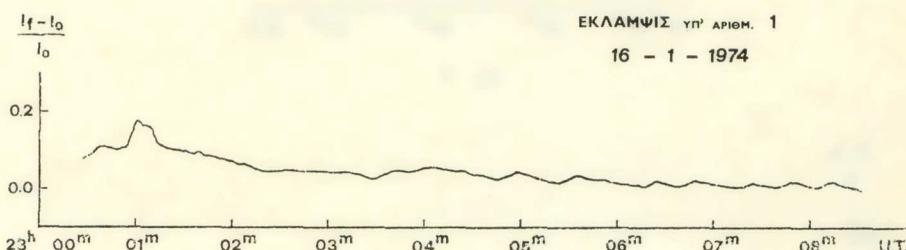
$$\begin{aligned} V &= v_0 - 0.011 (b - v)_0 + 2.445, \\ (B - V) &= 0.848 + 0.992 (b - v)_0, \\ (U - B) &= -1.632 + 0.999 (b - v)_0, \end{aligned}$$

ἔνθα v_0 , b_0 , v_0 εἶναι τὰ φαινόμενα μεγέθη εἰς τὸ ἡμέτερον φωτομετρικὸν σύστημα ἀνηγμένα ἐκτὸς ἀτμοσφαίρας καὶ U, B, V εἶναι τὰ ἀντίστοιχα μεγέθη εἰς τὸ διεθνὲς φωτομετρικὸν σύστημα τοῦ Johnson. Ὁ πίνακας I παρέχει τὴν τιμὴν τοῦ παγκοσμίου χρόνου (UT) κατὰ τὰς στιγμὰς τῆς ἐνάρξεως καὶ λήξεως ἐκάστου χρονικοῦ διαστήματος κατὰ τὸ δόποιον ἐγένετο μετρησις τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος AD Leo, καθὼς ἐπίσης καὶ τὸ χρονικὸν διάστημα κατὰ τὸ δόποιον διήρκεσαν συνολικῶς αἱ μετρήσεις τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος τούτου καὶ ἐκάστην νύκτα. Εἰς τὸν πίνακα τοῦτον ἔχει σημειωθῆν πᾶσα διακοπὴ τῆς μετρήσεως τῆς λαμπρότητος τοῦ ὑπὸ μελέτην ἀστέρος διαρκείας μεγαλυτέρας τοῦ ἐνὸς πρώτου λεπτοῦ τῆς ὥρας.

3. ΑΠΟΤΕΛΕΣΜΑΤΑ

Ἐκ τοῦ πίνακος I διαπιστῶται ὅτι ἡ συνολικὴ διάρκεια τῆς μετρήσεως τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος AD Leo κατὰ τὴν μελετωμένην ἐνταῦθα σειρὰν τῶν παρατηρήσεων ἀνέρχεται εἰς 40.85 ὥρας. Κατὰ τὸ ὅς ἀνω χρονικὸν διάστημα παρετηρήθησαν 8 ἐκλάμψεις τοῦ ἀστέρος AD Leo. Ὁ πίνακας II παρέχει δι' ἐκάστην τῶν ἐκλάμψεων τούτων τὰ κάτωθι χαρακτηριστικὰ μεγέθη (Andrews et al. 1969): 1) Τὸν αὐξοντα ἀριθμὸν τῆς ἐκλάμψεως, 2) τὴν ἡμερομηνίαν καὶ τὴν τιμὴν τοῦ παγκοσμίου χρόνου (UT) κατὰ τὴν στιγμὴν τοῦ μεγίστου τῆς ἐκλάμψεως, 3) τὴν διάρκειαν τοῦ ἀνοδικοῦ κλάδου τῆς ἐκλάμψεως, 4) τὴν διάρκειαν τοῦ

καθοδικού κλάδου τῆς ἐκλάμψεως, 5) τὴν διάρκειαν τῆς ἐκλάμψεως, 6) τὴν τιμὴν τοῦ λόγου $(I_f - I_0) / I_0$ τὴν ἀντιστοιχοῦσαν εἰς τὴν στιγμὴν τοῦ μεγίστου τῆς ἐκλάμψεως, ἔνθα I_0 εἶναι ἡ ἔντασις τῆς φωτεινῆς ἀκτινοβολίας τὴν δποίαν δεχόμεθα ἐκ τοῦ ἀστέρος κατά τινα στιγμὴν ἡρεμίας αὐτοῦ, ἀπὸ τῆς δποίας ἔντάσεως ἔχει ἀφαιρεθῆ ἡ ἀντιστοιχος ἔντασις τοῦ διαχύτου φωτὸς τοῦ οὐρανοῦ, καὶ I_f εἶναι ἡ ἔντασις τῆς φωτεινῆς ἀκτινοβολίας τὴν δποίαν δεχόμεθα ἐκ τοῦ ἀστέρος κατά τινα στιγμὴν διαρκούσης τῆς ἐκλάμψεως, ἀπὸ τῆς δποίας ἔντάσεως ἔχει ἀφαιρεθῆ ἐπίσης ἡ ἀντιστοιχος ἔντασις τοῦ διαχύτου φωτὸς τοῦ οὐρανοῦ, 7) τὴν ποσότητα $P = \int_{t_1}^{t_2} (I_f - I_0) / I_0 dt$, ἔνθα t_1 καὶ t_2 εἶναι αἱ χρονικαὶ στιγμαὶ τῆς ἐνάρξεως καὶ λήξεως τῆς ἐκλάμψεως περιλαμβανομένων καὶ τῶν τυχὸν ἐμφανισθεισῶν προεκλάμψεων, ἡ δποία ἀποτελεῖ ἐν μέτρον τῆς διλικῆς ἔντάσεως τῆς ἐκλάμψεως, 8) τὴν ποσότητα Δm (b) = 2.5 λογ (I_f / I_0) , ἡ δποία παρέχει τὴν μεταβολὴν τοῦ φαινομένου μεγέθους b τοῦ ἀστέρος εἰς τὸ ἡμέτερον φωτομετρικὸν σύστημα μεταξὺ μιᾶς στιγμῆς ἡρεμίας τοῦ ἀστέρος καὶ τῆς στιγμῆς τοῦ μεγίστου τῆς ἐκλάμψεως, 9) τὴν ποσότητα σ (μεγ.) = 2.5 λογ $\{(I_0 + \sigma) / I_0\}$, ἡ δποία παρέχει τὴν διασπορὰν ἐκπειρφρασμένην εἰς φαινόμενα μεγέθη τῶν τυχαίων διακυμάνσεων τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος, ὡς αὕτη καταγράφεται ὑπὸ τοῦ κατα-

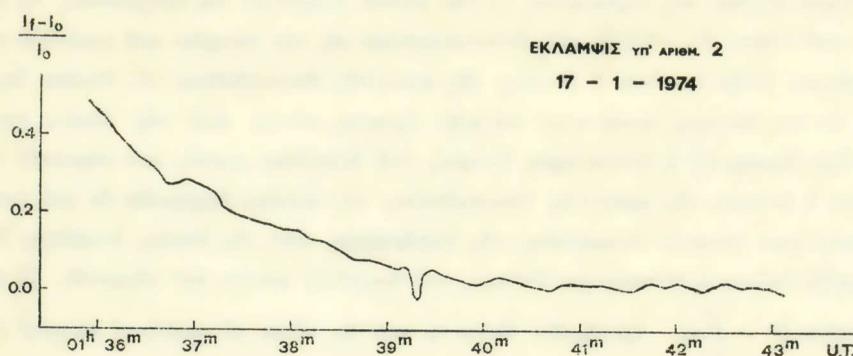


Σχ. 1.

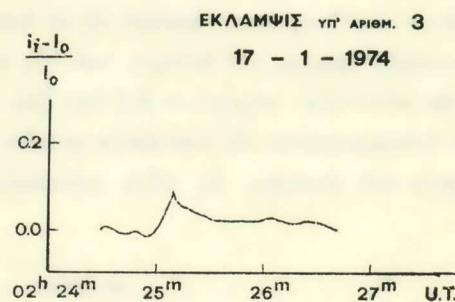
γραφέως τοῦ φωτομέτρου κατὰ τὴν φάσιν τῆς ἡρεμίας τὴν προηγηθεῖσαν τῆς θεωρουμένης ἐκλάμψεως καὶ 10) τὴν τιμὴν τῆς ἀερίου μάζης τὴν ἀντιστοιχοῦσαν εἰς τὴν διεύθυνσιν κατὰ τὴν δποίαν παρετηρεῖτο δ ἀστὴρ κατὰ τὴν στιγμὴν τοῦ μεγίστου τῆς ἐκλάμψεως.

Εἰς τὰ σχήματα 1-8 παρέχονται αἱ καμπύλαι φωτὸς τῶν 8 παρατηρηθεισῶν ἐκλάμψεων αἱ ἀναφερόμεναι εἰς τὸ φαινόμενον μέγεθος b τοῦ ἡμετέρου φωτομετρικοῦ συστήματος.

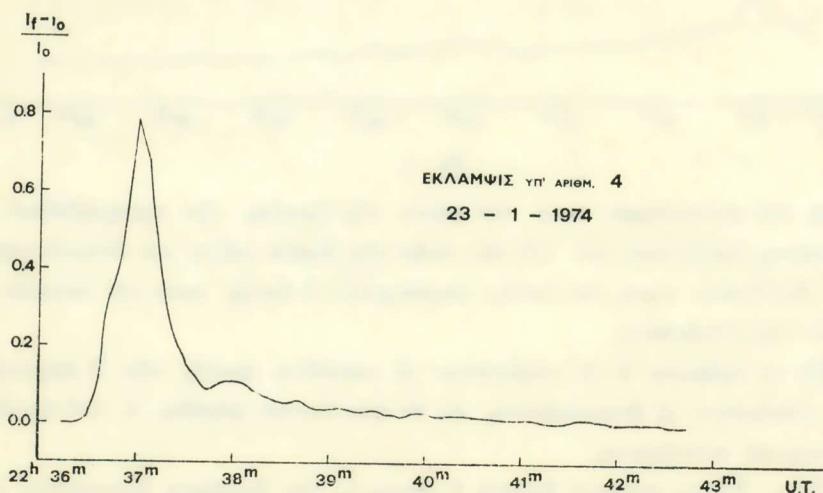
Τέλος, διὰ νὰ καταστῇ δυνατὴ ἡ σύγκρισις τῶν ἡμετέρων ἔξαγομένων πρὸς τὰ ἔξαγόμενα ταυτοχρόνων μετρήσεων ἐτέρων παρατηρητῶν, παρέχονται εἰς τὴν



Σχ. 2.



Σχ. 3.

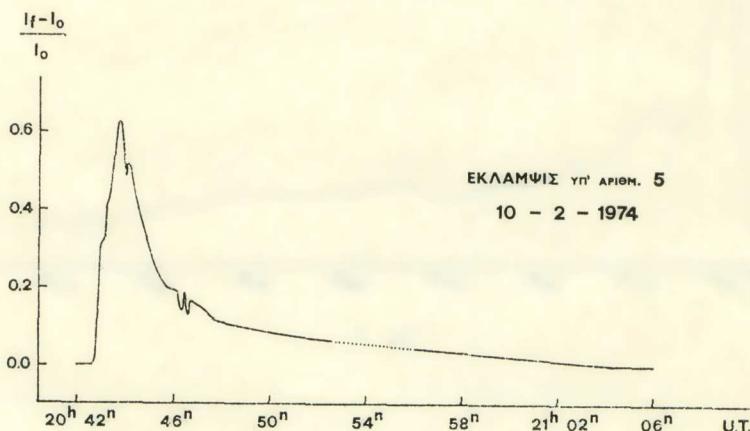


Σχ. 4.

τελευταίαν στήλην τοῦ πίνακος I αἱ τιμαὶ τῆς ποσότητος σ(μεγ.) αἱ ἀντιστοιχοῦσαι εἰς ὡρισμένας στιγμὰς τοῦ χρονικοῦ διαστήματος κατὰ τὸ δποῖον ἐμετρήθη ἥ λαμπρότης τοῦ ἀστέρος.

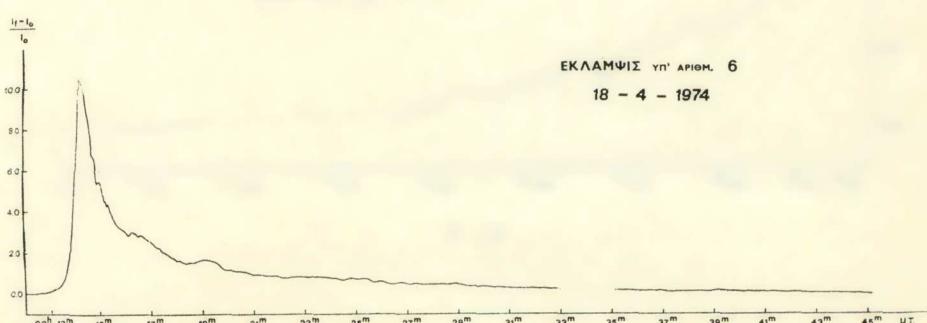
Οἱ ἀριθμοὶ ἐντὸς παρενθέσεων οἱ δποῖοι σημειοῦνται παραπλεύρως ἐκάστης τιμῆς τοῦ σ παρέχουν τὴν τιμὴν τοῦ παγκοσμίου χρόνου (UT) εἰς τὴν δποίαν ἀναφέρεται ἥ ἀντίστοιχος τιμὴ τοῦ σ.

‘Ο τέταρτος τῶν συγγραφέων ἐπιθυμεῖ νὰ ἐκφράσῃ καὶ ἐντεῦθεν τὰς εὐχαριστίας του πρὸς τὸ ‘Υπουργεῖον Πολιτισμοῦ καὶ ‘Επιστημῶν / ‘Υπηρεσία ‘Επι-

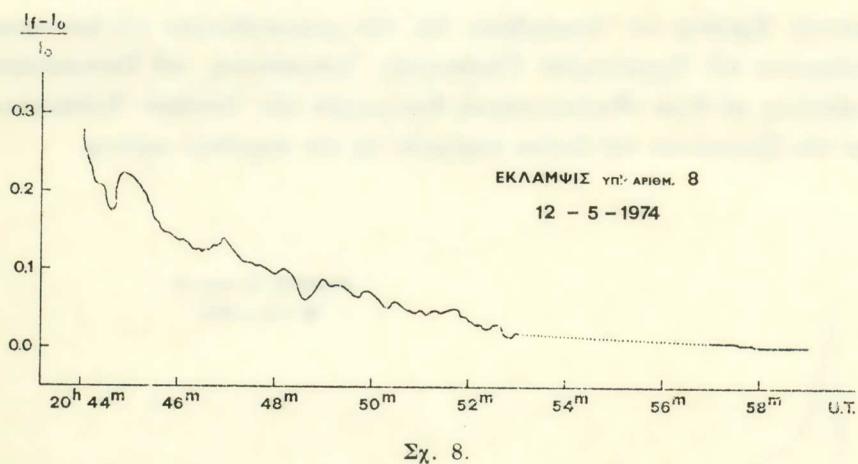
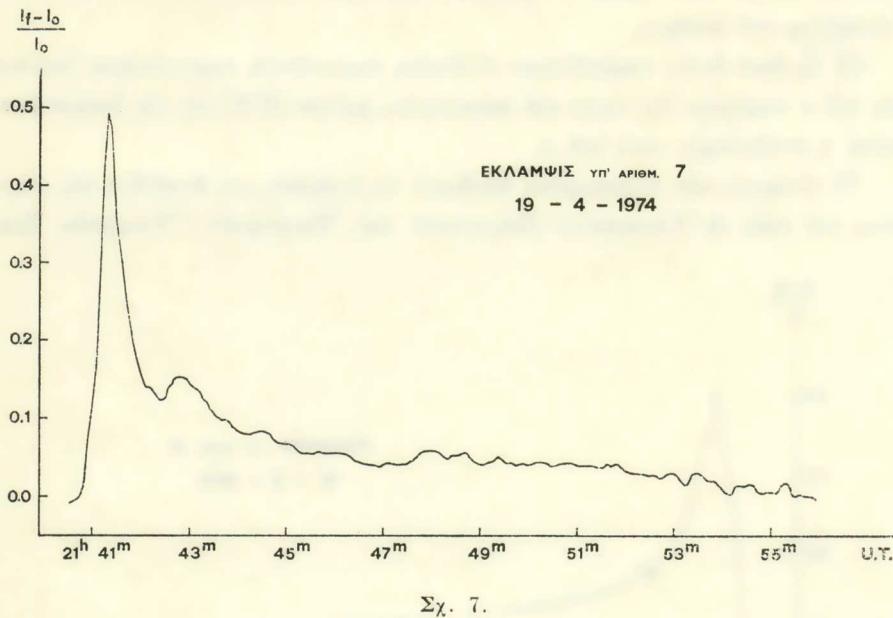


Σχ. 5.

στημονικῆς ‘Ερεύνης καὶ ‘Αναπτύξεως διὰ τὴν χρηματοδότησιν τοῦ ἐρευνητικοῦ προγράμματος τοῦ ‘Εργαστηρίου Γεωδαιτικῆς ‘Αστρονομίας τοῦ Πανεπιστημίου Θεσσαλονίκης μὲν θέμα «Φωτογενετρικὴ Φωτομετρία τῶν Ἀστέρων Ἐκλάμψεων», τιμῆμα τῶν ἔξαγομένων τοῦ δποίου παρέχεται εἰς τὴν παροῦσαν μελέτην.



Σχ. 6.



Χρονικά διαστήματα κατά τὰ δημοσία ἔλαβε χώραν μέτρησις τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος AD Leo.

*Ημερομηνία 1974	Τιμαι τοῦ παγκοσμίου ζρόνου (UT) κατὰ τὴν ἔναρξην καὶ λῆξιν ἐκάστου ζρονικοῦ διαστήματος κατὰ τὸ δημοσίον ἐγένετο μέτρησις τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος	Τιμὴ τοῦ σταθμού (μεγ.) δι' ὠρισμένας στιγμάς (UT) τοῦ ἡρονικοῦ διαστήματος μετρήσεως τῆς λαμπρότητος τοῦ ἀστέρος		
Ιανουάριος 16	23 ^h 01 ^m - 23 ^h 09 ^m , 23 39 - 24 00 .	23 ^h 14 ^m - 23 ^h 23 ^m , 23 ^h 25 ^m - 23 ^h 36 ^m , 00 ^h 49 ^m 36 .		
17	00 00 - 00 09 , 01 36 - 02 01 , 02 34 - 03 06 , 22 53 - 23 18 ,	00 12 - 00 17 , 02 03 - 02 15 , 03 08 - 03 14 , 23 22 - 23 33 ,	00 24 - 00 41 , 02 17 - 02 30 , 03 21 - 04 01 , 23 37 - 24 00 .	0.01 (00 ^h 07 ^m), 0.01 (01 58), 0.01 (02 47), 0.02 (03 58), 0.02 (23 47).
18	00 00 - 00 08 , 01 25 - 01 45 ,	00 13 - 00 19 , 01 49 - 02 15 ,	00 22 - 00 38 , 02 18 - 02 47 .	0.01 (00 31), 0.02 (02 00),
20	22 14 - 22 47 ,	22 51 - 23 11 .	1 45	0.01 (01 29), 0.01 (02 40).
23	22 29 - 22 51 , 23 33 - 23 50 .	22 54 - 22 58 , 23 04 - 23 26 ,	53	0.02 (22 16), 0.01 (23 45).
Φεβρουάριος 10	20 25 - 20 53 , 22 00 - 22 34 ,	20 56 - 21 22 , 22 41 - 23 11 ,	1 05	0.01 (22 34), 0.02 (23 07), 0.01 (23 29).

(Συνέχεια τοῦ πίνακος Ι)

*Ημερομηνία 1974	Τιμαι τοῦ παγκοσμίου χρόνου (UT) κατά τὴν ἔναρξην και λῆξιν ἐκάστου χρονικοῦ διαστήματος κατὰ τὸ δημούν ἔγενετο μέτρησης τῆς ληπτότητος τοῦ ἀστέρος	*Ολικὴ διάρκεια μετρήσεως τῆς λαμπρότητος καθ' ἔκαστην νύχτα	Τιμὴ τοῦ σ (μεγ.) δι', ὥδησμένας στργάδας (UT) τοῦ χρονικοῦ δια- στήματος μετρήσεως τῆς λημ- πρότητος τοῦ ἀστέρος
Φεβρουάριος 11 *Απρίλιος 3	00 ^h 38 ^m - 01 ^h 05 ^m , 01 ^h 10 ^m - 01 ^h 37 ^m , 01 ^h 41 ^m - 02 ^h 18 ^m .	1 ^h 31 ^m	0.01 (00 ^h 58 ^m), 0.02 (01 ^h 28 ^m), 0.02 (02 00).
7	19 30 - 19 59 , 20 03 - 20 30 , 20 33 - 21 02 , 21 22 - 21 47 , 21 51 - 22 23 , 22 28 - 22 59 .	1 22	0.11 (22 28), 0.12 (22 43), 0.15 (23 13).
9	20 15 - 20 43 , 20 48 - 20 58 , 21 29 - 22 00 , 22 14 - 22 43 , 22 46 - 22 50 , 22 57 - 23 14 .	2 53	0.03 (19 38), 0.04 (20 12), 0.04 (20 58), 0.04 (21 44), 0.05 (22 17), 0.05 (22 56).
17	22 20 - 22 51 , 23 22 - 23 51 , 23 54 - 24 00 .	1 06	0.02 (20 36), 0.03 (21 48), 0.02 (22 34), 0.03 (23 09).
18	00 00 - 00 46 .	46	0.01 (22 35), 0.01 (23 27).
19	20 30 - 20 59 , 21 03 - 21 30 , 21 34 - 21 59 , 22 13 - 22 45 , 22 49 - 23 25 , 23 28 - 24 00 .	3 01	0.01 (20 47), 0.01 (21 14), 0.01 (21 39), 0.01 (22 28), 0.01 (23 02), 0.02 (23 44).
20	00 00 - 00 02 .	02	

(Συνέχεια του πίγακος I)

ΣΥΝΕΔΡΙΑ ΤΗΣ 9 ΙΟΥΝΙΟΥ 1977

461

•Ημερομηνία 1974		Τιμαι του παγκοσμίου χρόνου (UT) κατά την έναρξην καὶ λήξιν έκαστου υδρονικού διαστήματος κατό το όπεριον έγένετο μέτρησης τῆς λαμπρότητος του αστέρος	•Ολική διάρκεια μετρήσεως τῆς λαμπρότητος καθ' έκαστην νύκτα	Τιμὴ του σ (μεγ.) δι' ὀρισμένας στιγμάς (UT) τοῦ ηδονικοῦ διαστήματος μετρήσεως τῆς λαμπρότητος τοῦ ματρέός
•Απόλυτος 23	20 ^h 30 ^m - 20 ^h 58 ^m , 22 18 - 22 50 ,	21 ^h 01 ^m - 21 ^h 31 ^m , 22 53 - 23 19 .	21 ^h 34 ^m - 22 ^h 03 ^m , 2 ^h 25 ^m	0.01 (20 ^h 34 ^m), 0.01 (21 48), 0.01 (22 38), 0.01 (23 04).
Mários 7	21 22 - 21 31 , 22 01 - 22 14 , 23 07 - 23 16 ,	21 32 - 21 45 , 22 30 - 22 39 , 23 19 - 23 26 .	21 51 - 22 00 , 22 42 - 22 51 , 1 18	0.02 (21 35), 0.02 (22 05), 0.03 (22 36).
9	19 47 - 19 54 , 20 18 - 20 30 , 22 11 - 22 20 .	19 56 - 20 02 , 21 39 - 21 49 , 20 09 - 20 18 ,	20 05 - 20 13 , 21 53 - 22 02 , 20 20 - 20 27 , 20 29 - 20 36 .	0.01 (20 00), 0.02 (21 41), 0.01 (20 24), 0.02 (22 16).
10	19 19 - 19 25 , 19 51 - 19 58 , 20 22 - 20 34 , 21 21 - 21 31 , 22 00 - 22 05 , 22 35 - 22 43 ,	19 27 - 19 33 , 19 59 - 20 06 , 20 40 - 20 48 , 21 34 - 21 43 , 22 07 - 22 15 , 22 46 - 22 53 .	19 35 - 19 47 , 20 08 - 20 18 , 20 53 - 21 04 , 21 46 - 21 55 , 22 20 - 22 26 , 2 21	0.01 (19 30), 0.01 (20 56), 0.02 (22 10), 0.01 (20 02), 0.01 (19 30), 0.01 (20 02).

(Συνέχεια του πίνακος I)

*Ημερομηνία 19 4	Τιμαι του παρασημίου χρόνου (UT) κατά τήν έναρξην και λήξην έκάστου χρονικού διαστήματος κατά τὸ δόποιον ἐγένετο ήτερησις τῆς λαμπρότητος του αστέρος	*Όλωνή διάρκεια μετρήσεως τῆς λαμπρότητος καθ', έκαστην νύχτα	Τιμὴ τοῦ σ(μεγ.) δι' ὀδοιπόρενας στιγμὰς (UT) τοῦ λαρνικοῦ δια- στήματος μετρήσεως τῆς λαμ- πρότητος τοῦ ἀστέρος
Máius 12	20 ^h 06 ^m - 20 ^h 16 ^m , 20 44 - 20 53 , 21 15 - 21 23 , 19 42 - 19 55 , 20 22 - 20 34 , 21 03 - 21 14 .	20 ^h 19 ^m - 20 ^h 28 ^m , 20 57 - 20 59 , 21 26 - 21 37 . 19 56 - 20 03 , 20 39 - 20 49 , 20 52 - 21 02 , 1 15	20 ^h 29 ^m - 20 ^h 40 ^m , 21 03 - 21 13 , 1 ^h 10 ^m 20 07 - 20 19 , 20 52 - 21 02 , 20 19 - 20 26 , 20 56 - 21 02 . 20 11 - 20 17 , 20 45 - 20 54 , 21 15 - 21 22 , 1 17
13			0.01 (20 ^h 22 ^m), 0.02 (21 ^h 06 ^m). 0.01 (19 57), 0.01 (20 26), 0.01 (20 43).
14			0.01 (20 13), 0.02 (20 44).
17	19 53 - 20 00 , 20 18 - 20 31 , 20 55 - 21 01 , 21 24 - 21 31 .	20 03 - 20 09 , 20 35 - 20 43 , 21 05 - 21 13 , 19 44 - 19 52 , 19 54 - 20 02 , 33	45 0.01 (20 21), 0.01 (20 38), 0.02 (21 19). 1 17 0.01 (19 56).
22	19 32 - 19 40 , 20 04 - 20 13 .		

(Συνέχεια τοῦ πίνακος Ι)

*Ημερομηνία 1974	Τιμαι τοῦ παγκοσμίου χρόνου (UT) κατὰ τὴν ἔναρξιν καὶ λήξιν ἔκαστου χρονικοῦ διαστήματος κατὰ τὸ οποῖον ἔγενετο μέτρησις τῆς λαμπρότητος τοῦ ήλιου	*Όλην διάρκεια μετρήσεως τῆς λαμπρότητος καθ' ἑκάστην νύχτα	Τιμὴ τοῦ σ(μεγ.) δι' ὠρομένας σταγμὰς (UT) τοῦ λογοτεχνοῦ δια- στήματος μετρήσεως τῆς λαμ- πρότητος τοῦ ἀστέρος	
Maios 23	19 ^h 37 ^m . 19 ^h 44 ^m , 20 01 - 20 07 , 20 31 - 20 37 , 21 04 - 21 10 ,	19 ^h 46 ^m - 19 ^h 51 ^m , 20 12 - 20 19 , 20 46 - 20 53 , 21 14 - 21 22 .	19 ^h 53 ^m - 19 ^h 58 ^m , 20 21 - 20 29 , 20 56 - 21 01 , 1 ^h 10 ^m	0.02 (19 ^h 49 ^m), 0.02 (20 59).
24	19 43 - 19 51 , 20 14 - 20 22 , 20 45 - 20 52 , 21 17 - 21 25 ,	19 53 - 19 59 , 20 25 - 20 33 , 20 58 - 21 04 , 21 28 - 21 32 .	20 02 - 20 12 , 20 35 - 20 43 , 21 06 - 21 15 , 1 22	0.01 (19 56), 0.01 (21 08).
25	19 49 - 19 59 , 20 31 - 20 36 , 20 51 - 20 57 , 21 20 - 21 25 ,	20 03 - 20 14 , 20 38 - 20 42 , 21 02 - 21 06 , 21 31 - 21 36 ,	20 17 - 20 25 , 20 44 - 20 49 , 21 10 - 21 17 , 21 40 - 21 46 .	0.01 (20 06), 0.02 (21 22).
26	19 54 - 20 05 , 20 30 - 20 40 , 21 06 - 21 11 .	20 07 - 20 15 , 20 43 - 20 52 , 20 55 - 21 03 , 21 01	20 17 - 20 27 , 20 55 - 21 03 , 1 16 0.01 (20 21), 0.02 (20 35).	
			Σύνολον 40 ^h 51 ^m	

Π Ι Ν Α Ξ ΙΙ

Χαρακτηριστικά τῶν παραπηρθεισῶν ἐκλάμψεων.

Αὐξων ἀριθμός ἐκλάμ- ψεως	*Ημερομηνία 1974	Παγκόσμιος χρόνος κατά τὴν σταγμήν τοῦ μεγίστου	Διάρρεεια ἀνοδικοῦ κλάδου	Διάρρεεια καθοδικοῦ κλάδου	*Ολική διάρρεεια τῆς ἐκλάμ- ψεως	$(I_f - I_0) / I_0$ κατὰ τὴν στιγμὴν τοῦ μεγίστου	P	Δm (μεγ.)	σ (μεγ.)	*Άριος μᾶζα
1	16	23 ^h 01 ^m .04;	0 ^m .44;	7 ^m .52;	7 ^m .96;	0.175;	0 ^m .352;	0.175;	0.01	1.373
2	17	01 36.00 ;	—	> 7.0	—	> 0.4	> 0.682	—	—	1.058
3	17	2 25.20	0.68	1.52	2.20	0.088	0.072	0.092	0.02	1.104
4	23	22 37.01	0.64	5.52	6.16	0.784	0.619	0.628	0.01	1.168
5	10	20 43.70	1.20	20.50	21.70	0.630	2.240	0.530	0.01	1.290
	*Απολύτως									
6	18	00 14.14	1.76	30.88	32.64	10.890	29.574	2.688	0.02	2.689
7	19	21 41.30	0.60	14.56	15.16	0 492	1.025	0 435	0.01	1.300
	Μέσος									
8	12	20 44.00 ;	—	—	> 0.280	> 0.915	> 0.265	0.01	1.444	

S U M M A R Y

Continuous photoelectric monitoring in the B color of the international U, B, V system of the flare star AD Leo has been carried out at the Stephanion Observatory during the period 1974 using the 30-inch Cassegrain reflector of the Department of Geodetic Astronomy, University of Thessaloniki. During the 40.85 hours of monitoring time 8 flares have been observed. The characteristics of these flares as well as the monitoring intervals in (UT) are given.

ΒΙΒΛΙΟΓΡΑΦΙΑ

- A. D. Andrews - P. F. Chugainov - R. E. Gershberg and V. S. Oskanian, Comm. 27 IAU, Inf. Bull. Var. Stars. No. 326 (1969).
- M. E. Κονταδάκη καὶ Δ. Ν. Μαυρίδος, Φωτοηλεκτρικαὶ παρατηρήσεις τοῦ Ἀστέρος Ἐκλάμψεων UV Cet. Πρακτικὰ τῆς Ἀκαδημίας Ἀθηνῶν, τ. 48, σελ. 344 - 354, (1974).