

συμφοράς καὶ πνιγμούς ἀνθρώπων εἰς τὸ πέλαγος, προσδεχομένης ὡς ἐλαστήριον θυσίαν τὰ ἑκθραζόμενα ὑπὸ τῶν κυμάτων νυκάγια, δυοσίζουσαν τὸν πόνον της ἐκεῖ εἰς τὸν πόντον. Τοιαῦτη ἡ Μαυρομαντηλοῦ.

Ἄγνωστοι μοιραῖον ὑπῆρχε μεταξὺ τῆς Μαυρομαντηλοῦ καὶ τοῦ Γιαννιοῦ, τοῦ ἔξαδέλφου ψου· ἀλλὰ πάντοτε αὔτη, διαβαίνοντα πλησίον ἢ μακράν, τὸν ἐκάλει, τὸν ἐκάλει.

Φάνεται ὅτι ὑπῆρχε μυστηριώδης τις σύνδεσμος· αὕτη ἡτοῦ κατ' ἔξοχὴν Μαυρομαντηλοῦ· καὶ ἐκεῖνος ἐκ τρυφερᾶς ηλικίας οὐδὲν ἄλλο ἔθλεπε γύρῳ τοῦ ἢ μαύρας μαντήλας.

Ἐπλεες σχεδὸν καθημερινῶς εἰς τὰ νερά της· διασχίζων κατὰ μῆκος καὶ πλάτος τὸν ὠραῖον τρίκολπον λιμένα, ἐπεσκέπτετο ὅλους τὸν ὄρμους, ἔξηρεύνας ὅλα τὰ ὑποθρύψια σπάλαια, διωνύχιζεν ὅλους τοὺς διαποντίους θαλάμους.

Ἐπλεεν ἀπὸ ἀγκάλην εἰς ἀγκάλην, ἀπὸ ἀμυμουδιάν εἰς ἀμυμουδιάν, ἀπὸ βράχου εἰς βράχον. Εἴτεον ὅλας τὰς κρύπτας τῶν πολυπόδων, ὅλα τὰ θαλάμια τῶν μουγγούδων, ὅλα τῶν αστακῶν τὰ ἐνδιαιτήματα.

Ποτὲ ὁρός δὲν τὸν διέφευγε καὶ αἱ συναγρίδες ἐγοτεύοντο ἀπὸ τὸ ἄγκιστρόν του.

Οσάκις ἡμενίζετο νὰ ἐκπλήξῃ ὀλίγον τοὺς πολλοὺς τῶν ἀνθρώπων, τοὺς θυμαζόντας τὸ ποσὸν μᾶλλον ἢ τὸ ποιὸν (σπανίως ἄλλως τὸ ἔκαμψε, διότι δὲν ἥγαπα ν' ἀλιεύῃ μὴ ἐκλεκτοὺς ἵχθυς), εἶχε μέθοδον ἰδιαίτην του.

Ἐγνώριζεν ὅτι «πάντα τὸ θηρόμενον ἀμοιβαίως θηράζει καὶ τὸ μισούμενον μισεῖ». Εἴτεον ὅτι ὅπως ἡ γάττα μάχεται τὸ ὄψάριον, οὕτω καὶ τὸ ὄψάριον μάχεται τὴν γάτταν.

Τοῦτο τὸ ἔπρκες μόνον δις ἢ τρίς, καὶ διὰ νὰ φούροις ἵση τοὺς ἀνθρώπους ἔξυπνης τινος τράτας, ἀλιευόσης μὲ σαγήνην, πρὸς ἣν ἄλλως δὲν θὰ ἡδύνητο νὰ συναγωνισθῇ. Ήλίσσεις λοιπὸν μὲ δολώματα ἐκ κρέατος θυντημάτις γάττας.

Τοὺς δὲ οὕτως ἀγρευθέντας ἵχθυς (εἰχεν ἀγρεύσει μόνος του πλείονας ἢ πεντήκοντα ὀκτάδες, δύσας καὶ ἡ ἀντίζηλός του τράτα) δὲν ηθέλησε νὰ τοὺς πωλήσῃ εἰς τὸν ἀνθρώπους τῆς νήσου· τοὺς ἐπάληησεν ὅλους εἰς αὐστριακόν τι ἀτμόπλοιον, τὸ διποίον ἡσχολεῖτο δῆθεν «νὰ μετρῇ τὰ νερά», ὁρμοῦν εἰς τὸν λιμένα. Εἶπεν εἰς τὸν συμπατριώτας του: «αὕτα τὰ ψάρια δὲν εἶναι γιὰ σχές, εἴναι γιὰ κείνους ποῦ τρένε καὶ τῆς γάττας».

Οὐδεὶς ὅμως ἐνόησε τὶ ἔλεγεν.

Ἐπειτα τὸ τέλος

Α. ΠΑΠΑΔΙΑΜΑΝΤΗΣ

Ο Ι Α Σ Τ Ε Ρ Ε Σ

Ἀπλανεῖς καὶ Πλανῆται.—Ἄριθμος τῶν Ἀπλανῶν.—Οἱ Ἀστεριδοί.—Τάξεις τῶν Πλανητῶν.—Αἱ τροχιαὶ των.

Τοὺς ἀστέρας διακρίνομεν εἰς ἀπλανεῖς καὶ πλανήτας. Ἀπλανεῖς ὀνομάζομεν τοὺς μὴ μεταβάλλοντας τὴν ἐπὶ τῆς οὐρανίας σφαῖρας σχετικὴν αὐτῶν θέσιν· π. χ. ὁ ὄποτεν καὶ ἐν ἕδωμεν τοὺς Πλειάδες, ἡ σχετικὴ θέσις τῶν ἡ ἀστέρων, τῶν ἀποτελούντων τὸ σύμπλεγμα αὐτό, εἶναι ἡ αὐτὴ. Ὁνομάζομεν δὲ πλανήτας τοὺς μεταβάλλοντας τὴν θέσιν αὐτῶν ἐπὶ τῆς οὐρανίας σφαῖρας σχετικῶς πρὸς τοὺς ἀπλανεῖς· π. χ. ὁ Κρόνος τὴν 1 Φεβρουαρίου ἑνρίσκετο πλησίον τοῦ ἀπλανοῦς ἀστέρος 4ης τάξεως σ τοῦ λέοντος, τὴν 1 Μαρτίου πλησίον τοῦ ἀστέρος 5ης τάξεως χ τοῦ λέοντος καὶ τὴν 1 Ἀπριλίου πλησίον ἑτέρου ἀστέρος τοῦ λέοντος 6ης τάξεως. Οἱ Ἀρης εὑρίσκετο τὴν 1 Φεβρουαρίου ὀλίγον πρὸς Ν τοῦ ἀπλανοῦς ἀστέρος 4ης τάξεως ξ τῶν Ὑγείων, τὴν 1 Μαρτίου ποὺς τὰ ΒΔ τοῦ ἀστέρος 4ης ξ τοῦ Κριοῦ καὶ τὴν 1 Ἀπριλίου πρὸς τὰ ΝΑ τῶν Πλειάδων. Καὶ ὁ ἥλιος φαίνεται κινούμενος ἐπὶ τῆς οὐρανίας σφαῖρας σχετικῶς πρὸς τοὺς ἀπλανεῖς ἀστέρας· ἡ κίνησις ὅμως αὐτὴ εἴναι ἀπεικόνισις τῆς περὶ τοῦτον κινήσεως τῆς γῆς, ἣν ἐκ τῆς ἀμέσου ἀντιλήψεως τῶν πραγμάτων νοούμενην ἀκίνητον. Περάγγυται ἡ μὲν γῆ ἀνήκει

εἰς τὴν τάξιν τῶν πλανητῶν, ὁ δ' ἥλιος εἰς τὴν τῶν ἀπλατῶν ἀστέων. Η σελήνη κινεῖται πολύγυματι περὶ τὴν γῆν, συνοδεύουσα αὐτὴν ὡς δορυφόρος ἐν τῇ περὶ τὸν ἥλιον κινήσει αὐτῆς.

Οἱ πλανήται κινοῦνται περὶ τὸν ἥλιον ἐκ Δ πρὸς Α, διατρέχοντες τροχιάς ἐλλειπτικάς, αἰτινες ὅμως δὲν διαφέρουσι πολὺ τοὺς κύκλους. Ἀπὸ τῆς γῆς ὅμως παρατηρούμενοι, οἱ πλανήται φαίνονται κινούμενοι ἄλλοτε μὲν ἐκ Δ πρὸς Α, ὅπως ὁ Ἄρης κατὰ τὸ ἀνωτέρῳ περιγραφέν χρονικὸν διάστημα, ἄλλοτε δ' ἐξ Α πρὸς Δ, ὅπως ὁ Κρόνος κατὰ τὸ αὐτὸν χρονικὸν διάστημα. Τοῦτο συμβαίνει, διότι ἐνῷ οἱ πλανήται κινοῦνται περὶ τὸν ἥλιον, κινεῖται περὶ αὐτὸν συγχρόνως καὶ ἡ γῆ καὶ ἐπομένως ἡ κίνησις τῶν πλανητῶν παρατηρούμενων ἀπὸ τῆς γῆς, περιπλέκεται μετὰ τῆς κινήσεως αὐτῆς. Ή ἐκ Δ πρὸς Α κίνησις ὁνομάζεται ἐμπροσθοποοική, τούναντίον δ' ὀπισθοποοική ἡ ἐξ Α πρὸς Δ.

Ο ἀριθμὸς τῶν ἀπλανῶν ἀστέων ὅλης τῆς οὐρανίας σφαῖρας, τῶν ὀρχατῶν εἰς ὀπιπλον ὀφθαλμὸν συνήθους δέσμερε καὶ ὀλίγον ὑπερβολικοῖς τὰς 5 χιλ. Πάντας αὐτοὺς δικιροῦμεν εἰς ἔξι τάξεις λαμπρότητος. Οἱ τῆς Α' τάξεως εἴναι 20, Β'

τάξεως 51, Γ' 200, Δ' 595, Ε' 1213, ΣΤ' 3640, ήτοι ἐπὶ ὅλης τῆς οὐρανίας σφαίρας 5119. Υπάρχουσι διαφοραὶ μικραὶ περὶ τὴν ἑκτίμησιν τῆς τάξεως, εἰς ὃν ἀνήκουσιν ἀστέρες τινὲς ἐνδιαμέσου λαμπρότητος ἀλλ' ὁ ἀριθμὸς τῶν ἀστέρων, τῶν ὅποιων ἡ λαμπρότης δὲν ἀνήκει ἀναμφροίστως εἰς τὴν μίαν ἡ τὴν ἄλλην τάξιν, δὲν εἶναι μέγας.

Πρὸς παραγωγὴν τῆς ἐντυπώσεως τοῦ ἀπείρου πλήθους τῶν ἀστέρων συντελεῖ βεβαίως τὰ μέγιστα ὁ Γαλαξίας, ὅστις εἴνε πράγματι σύμφωνης πλείστων ἀσθενῶν ἀστέρων, τοὺς ὅποιους διακρίνομεν παρατηροῦντες αὐτὸν διὰ τηλεσκοπίου.

Ηλήν τῶν ἀπλανῶν ἀστέρων, τῶν ὄρχατῶν εἰς τὸν χοπλὸν ὄφθαλμόν, ὑπάρχουσι καὶ οἱ τηλεσκοπικοὶ καλούμενοι, ὃν οἱ λαμπρότεροι ἀποτελοῦσι τὴν 7ην τάξιν, οἱ δὲ ἀσθενέστατοι ὄρχατοι διὰ τῶν μεγίστων τηλεσκοπίων τὴν 16ην. Διὰ τῆς ἐφαρμογῆς τῆς φυτογραφίας κατωρθώθη ἡ ἀποτύπωσις καὶ ἀστέρων ἔτι ἀσθενεστέρων, 17ης τάξεως. Οἱ ἀστέρες 7ης εἴναι 13 χιλιάδες, οἱ δὲ τῶν κατωτέρων τάξεων πολὺ πολυχριμότεροι. Τίς δὲ ἀριθμὸς τῶν ἀστέρων ἐν γένει εἴ τις ζήτημα ὑπερβαίνον τὰ δρικὰ τῆς ἀνθρωπίνης δυνάμεως περιορισθεῖμεν λοιπὸν εἰς τὰ προσιτά, τὰ ὅποια καὶ αὐτὰ εἴναι ὠραῖα.

Οἱ πλειστοι τῶν ἀπλανῶν εἴνε λευκοί ὑπάρχουσιν ὅμως καὶ τινες ἔχοντες χρῶμα ἐρυθρόν, ὥχρον κ.τ.λ.

Τοῦ οὐρανοῦ βλέπομεν ιστάμενοι ἐν τόπῳ, τοῦ ὅποιου ὁ ὄρβης εἴναι πανταχοῦ ἀνοικτός, μόνον τὸ ημέτου διὰ μιᾶς, ἐνῷ τὸ ἔτερον ημισφαίριον εὑρίσκεται ὑπὸ τὸν ὄρβηντα. ἔνεκα τῆς ἡμερησίας ὅμως κινήσεως τῆς οὐρανίας σφαίρας, στρεψομένης ἐξ Α πρὸς Δ, ἄλλασσει βαθμηδὸν τὸ ὑπὲρ τὴν ὄρβηντα δρυχτὸν ἡμισφαίριον καὶ ἀστέρες, ποιὸν κάτω τοῦ ὄρβηντος, ἀνατέλλουσιν, ἐνῷ ἄλλοι δύουσιν. Ἀλλὰ καὶ οὕτω δὲν δυνάμειχνὰ ἴδωμεν διλόκληρον τὴν οὐρανίαν σφαίραν, οὔτε ἐάν η γῆ ὑποτεθῇ διακρᾶται μέρος τῆς ὅλης οὐρανίας σφαίρας μετὰ τῶν ἐπ' αὐτοῦ ἀστέρων μένει διαρκῶς ὑπὸ τὸν ὄρβηντα, μόνον δὲ ἐάν εὑρισκόμεθα ἀκριβῶς ἐπὶ τοῦ ισημερινοῦ τῆς γῆς, βλέπομεν βαθμηδὸν ὅλην τὴν οὐρανίαν σφαίραν, διότι ἀμφότεροι οἱ πόλοι αὐτῆς, περὶ τοὺς ὅποιους ἀκινήτους κινεῖται αὕτη ἐξ Α πρὸς Δ ἐν μιᾷ ἡμέρᾳ, καίνται ἀκριβῶς ἐπὶ τοῦ ὄρβηντος. Ἐν Ἀθήναις δὲ εἰς τῶν πόλων, δὲ βρόεις, εὑρίσκεται εἰς ὑψοῖς 380 ὑπὲρ τὸν ὄρβηντα, ἐνῷ δὲ νότιος εὑρίσκεται κάτιοις εὗτοι ἐπίστης 380. Ἐκ τῆς θέσεως ταύτης τῶν πόλων διαιρεῖται ἡ οὐρανία σφαίρα εἰς τρεῖς ζώνας, α') τὴν τῶν ἀειφρούν ἀστέρων, τῶν μηδέποτε δύσντων, ἀκτεινομέγνων 380 περὶ τὸν βρόειον πόλον, β') τὴν τῶν ἀφρογάνην, τῶν μηδέποτε ἀνατελλόντων, ἐκτεινομέ-

νην 380 περὶ τὴν νότιον πόλον καὶ γ') τὴν μεταξὺ τῶν δύο αὐτῶν ζώνων τῶν ἀνατελλόντων καὶ δύσντων ἀστέρων. Ἡ ζώνη τῶν ἀφρογάνων αστέρων κατέχει ἐν Ἀθήναις τὸ 1)9 τῆς ὅλης οὐρανίας σφαίρας, ἄλλο τόσον ἡ ζώνη τῶν ἀφρογάνων καὶ τὰ λοιπά 7)9 ἡ ζώνη τῶν ἀνατελλόντων καὶ δύσντων αστέρων. Οὕτως ἐν Ἀθήναις τὸ 1)9 τῆς οὐρανίας σφαίρας οὐδέποτε ἀνατέλλει.

"Οὐτε εἴπομεν περὶ τῶν Ἀθηνῶν ίσχύει δι' ὅλην τὴν Ἑλλάδα, διότι οἱ διαφοραὶ τῆς θέσεως τῆς οὐρανίας σφαίρας, ἔνεκα τῆς διαφορᾶς τοῦ ὑψοῦς τοῦ πόλου εἰς τὰς διαφόρους ἑλληνικὰς χώρας, δὲν εἴναι πολὺ ἐπαισθηταί.

'Απαραίτητος διὰ τὴν οὐρανογνωσίαν εἴναι ἡ χρῆσις τῶν ἀστερισμῶν. Τούτων ἡ πρώτη ἀρχὴ ανέρχεται εἰς τὴν βαθυτάτην ἀρχαιότητα, ἡτίς κατηπτέρισε τινὰ τῶν μᾶλλον εὐδιακρίτων μερῶν τοῦ οὐρανοῦ. Νῦν εἴναι γενικώτερον παραδεδηγμένοι 85 ἀστερισμοί, πλὴν τῶν 2 Νεφελῶν τοῦ Μαχελλάνου, αἵτινες οὐδέποτε ἀνατέλλουσιν εἰς τὴν Ἑλλάδα.

'Ολίγιστα τῶν ὀνομάτων τῶν ἀστερισμῶν ἔχουσι σχέσιν πρὸς τὸ σχῆμα, τὸ αποτελούμενον ὑπὸ τῶν ἀστέρων αὐτῶν· τὰ ὀνόματα ἐδόθησαν εἰς τοὺς ἀστερισμοὺς καθαιρέστως, τὰ δὲ ἐκ τῆς ἑλληνικῆς ἀρχαιότητος καταγόμενα σχετιζονται πρὸς τὴν κλασσικὴν μυθολογίαν.

'Ολίγιστοι ἀστέρες ἔχουσιν ἵδια ὀνόματα ἐκ τῆς ἑλληνικῆς ἀρχαιότητος, ὅπως δὲ Σείριος, δὲ Ασκτοῦρος, δὲ Στάχυς, δὲ Λιξ, τινὲς ἔχουσιν ἀραβίκα ὀνόματα (Ἀλ-άτηρ, Τίγρελ κτλ.). Νῦν ἐπικρατεῖ δὲ κανὼν οἱ ἀστέρες ἐκάστου αστερισμοῦ καὶ ἐάν ἔχωσιν ἵδιον ὄνομα να σημαίνωνται διὰ τῶν γραμμάτων τοῦ ἑλληνικοῦ ἀλφαριθμοῦ, ἔξαντλουμένου δὲ τυχὸν τούτου διὰ τὸ πλήθος τῶν ἀστέρων (ἔννοεῖται δὲ πρόκειται μόνον περὶ τῶν ἀστέρων τῶν ὄρχατῶν εἰς τὴν ὄρχατον ὄφθαλμόν, διότι οὗτοι μόνον ἀποτελούσι τοὺς ἀστερισμούς, οἱ δὲ τηλεσκοπικοὶ δὲν λογίζονται ἀνήκοντες εἰς αὐτούς), γίνεται χρησις κατ' ἔξαντλούμενην τῶν γραμμάτων τοῦ λατινικοῦ αλφαριθμοῦ καὶ ἀφοῦ τυχὸν ἔξαντληθῇ τοῦτο χρησιμεύοντος πρὸς σάμανσιν τῶν ἀστέρων οἱ ἀριθμοί. Συνήθως δὲ τάξις τοῦ γραμματος τῶν δύο ἀλφαριθμῶν δηλοῖ καὶ τὴν σχετικὴν λαμπρότητα τοῦ ἀστέρος ἐν τῷ ἀστερισμῷ, προηγουμένων ὅμως τῶν γραμμάτων τοῦ ἑλληνικοῦ ἀλφαριθμοῦ. Οὕτως καὶ εἰναι συνήθως δὲ σχετικῶς λαμπρότερος ἀστὴρ ἐν ἐπάστροφῃ ἀστερισμῷ, β δὲ ἐπόμενος κατὰ λαμπρότητα καὶ οὕτω καθεξῆς: Υπάρχουσιν ὅμως ἐνιακοῦ καὶ μικροῦ παρεκκλήσεις απὸ τοῦ κανόνος αὐτοῦ. Οἱ ἀστέρες εἴναι πάντες ἡριθμημένοι ἐν ἐκάστῳ ἀστερισμῷ ἀλλ' ἐν τῇ τάξει τῆς ἀριθμήσεως δὲν ισχύει δὲ κανὼν τῆς λαμπρότητος, ὅπως διὰ τὰ γράμματα, ἀλλ' ὁ τῆς σχετικῆς θέσεως διατίγματα, ἀλλ' ὁ τῆς σχετικῆς θέσεως διατίγματα πάντων τῶν ἀστέρων ἐκάστου αστερι-

σμοῦ φέρει τὸν ἀριθμὸν 1, ὁ ἀμέσως ἀνατολικώτερος (ἀδιαφόρως πρὸς τὴν θροσίαν ἢ νοτίαν θέσιν) τὸν ἀριθμὸν 2 καὶ οὕτω καθεξῆς· συγκέντος τῶν αστέρων τῶν ἔχόντων γράμματα δὲν σημειούται ὁ ἀριθμός, μολονότι ἔχουσι πάντες τοιοῦτον. Τὸ μέγεθος τῶν διαφόρων αστερισμῶν εἶναι λίγα χάρισμα, ὅπως καὶ ὁ αριθμὸς τῶν αστέρων ἐκάστου αὐτῶν.

Εἰς τὴν Ἑλλάδα ἀνήκουσιν εἰς τὴν ζώνην τῶν ἀειφανῶν ἀστέρων ἡ Μικρὰ Ἀρκτος, ὁ Κηφεύς, ἡ Καμψοπάρδαλις, τὸ μέγιστον μέρος τοῦ Δράκοντος, τὸ λαμπρότερον μέρος τῆς Μεγάλης Ἀρκτοῦ καὶ τῆς Κασσιεπίας, μέρη τῶν οὓχη λαμπρῶν αστερισμῶν τοῦ Λυγκούς καὶ τῆς Σαύρας καὶ μικρὰ μέρη (οὓχη τὰ λαμπρότερα), τοῦ Ἡνιόχου, τοῦ Περσέως καὶ τοῦ Κύκνου. Ἐπι τῆς ἄκρας τῆς οὐρᾶς τῆς Μικρᾶς Ἀρκτοῦ εὑρίσκεται ὁ πολικὸς ἀστήρ, 2—3ης τάξεως, εὐδιάκριτος ἐὰν στραχύμεν πρὸς Β καὶ ἀναβλέψουμεν σχεδὸν πρὸς τὸ μέσον μεταξὺ κατακορύφου καὶ οὖζοντος περικυκλοῦται δ' οὗτος ὑπὸ 4 κάπως εὐδιακρίτων ἀστέρων καὶ ἄλλων μικροτέρων. Ἐκ τῶν ἀφανῶν παρ' ἡμῖν ἀστερισμῶν ὁ λαμπρότερος εἶναι ὁ Νότιος Σταυρὸς καὶ τὰ λαμπρότερα μέρη τοῦ Κενταύρου καὶ τῆς Ἀργούς. Σημειωτέον ὅτι πολικὸς τοῦ νοτίου ἡμισφαίριος εἶναι ἀσθενὴς ἀστήρ, 6ης τάξεως ἐν τῷ ἀστερισμῷ τοῦ Ὁκτάντος.

Τῶν πλανητῶν ὁ αριθμὸς εἶναι πολὺ μικρός. Κατὰ τάξιν ἀποστάσεως ἀπὸ τοῦ ἡλίου εἴναι οὕτοι: ὁ Ἐρυνῆς, ἡ Ἀφροδίτη, ἡ Γῆ, ὁ Ἄρης, 304 μέχρι τοῦδε γνωστοὶ μικροὶ τηλεσκοπικοὶ (οἱ ἀστεροειδεῖς, ἡ καὶ πλανητοειδεῖς καλούμενοι), ὁ Ζεύς, ὁ Κρόνος, ὁ Οὐρανὸς καὶ ὁ Ποσειδῶν. Ἐξ αὐτῶν (ἐννοεῖται πλὴν τῆς Γῆς) δρατοὶ καὶ εὐδιάκριτοι εἰς τὸν ἀστοπλον ὀφθαλμὸν εἶναι ὁ Ἐρυνῆς, ἡ Ἀφροδίτη, ὁ Ἄρης, ὁ Ζεύς καὶ ὁ Κρόνος. Οὐτοὶ ἡσαν γνωστοὶ καὶ εἰς τοὺς ἀρχαῖους, οἵτινες συγκατερίζουμεν εἰς τοὺς πλανήτας τὴν σελήνην καὶ τὸν ἥλιον, διότι ὀδηγούμενοι ἀπὸ μόνα τὰ ἄμεσα υανόμενα, ἔμελον τὴν Γῆν αἰγήτον. Καὶ ὁ Οὐρανὸς εἶναι ὀρατὸς εἰς τὸν ἀστοπλον ὀφθαλμὸν, ἀλλ' ὡς ασθενὴς ἀστήρ θῆς τάξεως, ἐπομένως ὅπως διακρίνωμεν αὐτὸν μεταξὺ τῶν πολλῶν ἀπλανῶν ἀστέρων, δέον γάρ γινώσκωμεν τὴν θέσιν αὐτοῦ μετ' ἀκριβείας. Ἐκ τῶν μικρῶν τηλεσκοπικῶν μόνον εἰς, ἡ Ἐστία, εἴναι ἐνίστε δρατὸς εἰς ὀξυδεσμοῦς ὀφθαλμούς ἐπὶ βροχῇ γρόνον, ὅταν συντρέχωσιν εὔονται περιστάσεις· ἔλλως καὶ αὐτὸς ὅπως καὶ πάντες οἱ ἄλλοι εἶναι δρατοὶ μόνον διὰ τηλεσκοπίου καὶ τούτο ὅταν εὑρίσκονται σχετικῶς ποὺς τὴν γῆν περὶ τὴν ἀντίθεσιν αὐτῶν ποὺς τὸν ἥλιον.

Ἐκ τοῦ μεγέθους αὐτῶν οἱ πλανήται ἀποτελοῦσι τρεῖς τάξεις, τὴν τῶν μεταξίου μεγέθους συγκειμένην ἐκ τοῦ Ἐρυνῆς, τῆς Ἀφροδίτης, τῆς Γῆς καὶ τοῦ Ἄρηος, τὴν τῶν μικρῶν τηλεσκο-

πικῶν καὶ τὴν τῶν μεγάλων πλανητῶν συγκειμένην ἐκ τοῦ Διός, τοῦ Κρόνου, τοῦ Οὐρανοῦ καὶ τοῦ Ποσειδῶνος. Ἐκ τῶν τῆς τάξεως τῶν μεταίων πλανητῶν μεζίσων εἴναι ἡ Γῆ, πάντων δὲ τῶν πλανητῶν μέγιστος εἴναι ὁ Ζεύς. Ἐκ τῶν πλανητῶν ἀξιολογώτεροι ὦρ' ὅλας τὰς ἐπόψεις εἴναι οἱ μεσαῖοι τὸ μέγεθος καὶ οἱ μεγάλοι.

Σχετικῶς ποὺς τὴν Γῆν διακρίνομεν τοὺς πλανήτας εἰς κατωτέρους, τοὺς πλησιεστέρους παρ' αὐτὴν πρὸς τὸν ἥλιον καὶ εἰς ανωτέρους τοὺς πλέον τούτου μεμακρυσμένους πακὸ τὴν Γῆν. Κατωτέροι πλανήται εἴναι μόνον δύο, ὁ Ἐρυνῆς καὶ ἡ Ἀφροδίτη, ἀνώτεροι δὲ ὁ Ἄρης καὶ οἱ λοιποί. Ἡ διαίρεσις αὕτη ἔχει πολλὴν σημασίαν ὑπὸ τὴν ἔποιφν τῶν φάσεων, ὑπὸ τὰς ὁποίας βλέπομεν απὸ τῆς γῆς τοὺς πλανήτας ἐκατέρας τῶν κατηγοριῶν αὐτῶν.

Κατωτέροις τις πλανήταις Κ εὑρίσκεται εἰς τὴν κατωτέραν σύνοδον αὐτοῦ, ἐκν εὐρίσκεται σχετικῶς ποὺς τὴν γῆν Γ πρὸς τὴν αὐτὴν διεύθυνσιν ποὺς δὲ η καὶ ὁ ἥλιος Η, ἀλλ' οὕτως ὥστε ὁ πλανήτης νὰ εὐρίσκεται μεταξὺ ἥλιου καὶ γῆς ὡς ἐν τῇ σειρᾷ τῶν γραμμάτων

I K Γ.

Ἐὰν εὐρίσκεται ὁ ἥλιος μεταξὺ γῆς καὶ πλανήτου ὡς ἐν τῇ σειρᾷ

K H Γ.

λέγομεν ὅτι εὑρίσκεται εἰς τὴν ἀγωτέραν σύνοδον αὐτοῦ ὁ κατώτερος πλανήτης Κ.

Ἐν τῇ κατωτέρᾳ αὐτῶν συνόδῳ εὑρίσκονται οἱ κατώτεροι πλανήται πλησιεστέροι πρὸς τὴν γῆν παρ' εἰς πάσαν ἄλλην θέσιν, τούναντίον δὲ ἐν τῇ ἀγωτέρᾳ αὐτῶν συνόδῳ εὑρίσκονται εἰς μεζίσων απὸ τῆς γῆς ἀπόστασιν παρ' εἰς πάσαν ἄλλην ἐνδιάμεσον θέσιν.

Οἱ κατώτεροι πλανήται δὲν φαίνονται ποτὲ πολὺ ἀπομεμακρυσμένοι τοῦ ἥλιου, ὁ Ἐρυνῆς τὸ πολὺ μέχρις 23°, ἡ δὲ Ἀφροδίτη μέχρι 47°. Εγενέθεν κατωτέροις τις πλανήτης ἐξάν μὲν εὐρίσκεται ποὺς Δ τοῦ ἥλιου, φαίνεται τὸ πρῶτον πρὸς τὴν ανατολῆς τούτου εἰς τὸ ἀνατολικὸν μέρος τοῦ ὁρίζοντος, ἐκν δὲ εὑρίσκεται εἰς τὰ Α τοῦ ἥλιου, φαίνεται μετά τὴν δύσιν τούτου εἰς τὸ δυτικὸν μέρος τοῦ ὁρίζοντος. Οἱ Ἐρυνῆς δύναται γάρ φανῆ μόνον πλησίον τοῦ ὁρίζοντος ὀλίγον πρὸς τὴν ανατολῆς ἡ μετά τὴν δύσιν τοῦ ἥλιου ἐν τῷ λυκόφωτι καὶ τοῦτο ἐπὶ ὀλίγης ἡμέρας ἔνεκα τῆς ταχείας αὐτοῦ κινήσεως. Ἡ Ἀφροδίτη δύναται 3 1/2 μόνον περίπου ὥρας τὸ πολὺ ν' ανατείλῃ τὸ πρωΐ πρὸς τοῦ ἥλιου ὡς Ἐωσφόρος, ἡ ὡς Ἐσπερος νὰ δύσῃ μετά τὸν ἥλιον.

Πάντες οἱ πλανήται εἴναι ἑτερόφωτοι καὶ αντανακλῶσι πρὸς ἡμᾶς δάνειον ωρὸς τοῦ ἥλιου. Οἱ κατώτεροι πλανήται παρατηρούμενοι διὰ τηλεσκοπίου παρουσιάζουσι φάσεις ὅπως ἡ σελήνη

Κατὰ τὴν κατωτέραν αὐτῶν σύνοδον στρέφουσιν οὗτοι πρὸς ἡμᾶς τὸ ἀφώτιστον αὐτῶν ἡμισφαιρίουν, κατὰ δὲ τὴν ἀνωτέραν τὸ περιφτισμένον· εἰναι ὅμως καὶ κατὰ ταῦτην ἀόρατοι, διότι εὑρίσκονται σχετικῶς πρὸς τὴν γῆν ἐντὸς τῶν ἀκτίνων τοῦ ἡλίου. Εἰς πάσαν ἄλλην θέσιν πλὴν τῶν συνόδων στρέφουσιν οἱ κατώτεροι πλανῆται· πρὸς ἡμᾶς μέρος τοῦ περιφτισμένου αὐτῶν ἡμισφαιρίου τοσοῦτο μεῖζον, ὃσον πλησιάζουσι πρὸς τὴν ἀνωτέραν αὐτῶν σύνοδον. Περὶ τὴν κατωτέραν εἴνει μὲν πλησίον τῆς γῆς, στρέφουσιν ὅμως πρὸς ἡμᾶς μικρὸν μέρος τοῦ περιφτισμένου ἡμισφαιρίουν αὐτῶν. Τὴν μεγίστην αὐτῶν λαμπρότητα ἔχουσιν οἱ κατώτεροι πλανῆται εἰς ἀπόστασίν τινα ἀπὸ τῆς κατωτέρας συζυγίας, ὅπου τοῦτο γίνεται συνδυαζομένης τῆς ἀποστάσεως μετὰ τοῦ μεγέθους τῆς φάσεως αὐτῶν. Ἡ Ἀφροδίτη ἔχει τὴν μεγίστην αὐτῆς λαμπρότητα πρὸ τῆς κατωτέρας συνόδου καὶ μετ' αὐτὴν, ὅταν ἀπέχῃ τοῦ ἡλίου περὶ τὰ 35ο.

Ἐπειδὴ τὰ ἐπίπεδα τῶν τροχιῶν τῶν δύο κατωτέρων πλανητῶν δὲν ταυτίζονται μετὰ τῆς ἑκλειπτικῆς (τοῦ ἐπιπέδου τῆς τροχιᾶς τῆς γῆς περὶ τὸν ἡλίον), κατὰ τὰς κατωτέρας αὐτῶν συνόδους εὑρίσκονται σχετικῶς πρὸς τὴν γῆν, ἢ ἀνωθεν ἢ κάτωθεν τοῦ ἡλίου. Τοῦτο καταχωρεῖται ἐν τῇ σχετικῇ θέσει Η, Κ, Γ φραγτασθῶμεν τῷ Η καὶ Γ ἐπὶ τοῦ ἐπιπέδου τοῦ χάρτου, τὸ δὲ Κ ἀνωθεν ἢ κάτωθεν αὐτοῦ. Ἐκνέονται συμπέσηρ κατά τινα σύνοδον γὰρ εὑρίσκονται κατώτεροις τις πλανῆται εἰς τὴν γραμμήν, καθ' ἣν τὸ ἐπίπεδον τῆς τροχιᾶς αὐτοῦ τέμνει τὴν ἑκλειπτικήν, τότε εὑρίσκονται καὶ τὸ Κ ἐπὶ τοῦ ἐπιπέδου τοῦ χάρτου καὶ τότε ὁ σκοτεινὸς δίσκος τοῦ πλανήτου σκιαγραφεῖται ἐπὶ τοῦ δίσκου τοῦ ἡλίου. Ἐν τοιαύτῃ περιπτώσει λέγομεν δὲ τις συμβαίνει διαβάσεις τοῦ κατωτέρου πλανήτου. Αἱ διαβάσεις εἰναι φαινόμενον σπάνιον· τοῦ Ἐρμοῦ συμβαίνουσι 13 κατ' αἰῶνα, τῆς δὲ Ἀφροδίτης πολὺ σπανιότερον, δύο ἀνὰ 8 ἔτη καὶ εἴτα πάλιν δύο μετὰ 104 1/2, ἢ 121 1/2 ἔτη ἐναλλάξ.

Λέγομεν δὲ τις ἀνώτεροις τις πλανῆται εὑρίσκε-

ται εἰς ἀντίθεσιν, ἐὰν ἡ γῆ εὑρίσκεται μεταξὺ τοῦ ἡλίου καὶ τοῦ πλανήτου, λέγομεν δὲ τις εὑρίσκεται εἰς σύνοδον, ἐὰν εὑρίσκεται ὁ ἡλιος μεταξὺ τοῦ πλανήτου καὶ τῆς γῆς. Ἡ θέσις

H G A

ἀντιστοιχεῖ εἰς τὴν θέσιν τῆς ἀντιθέσεως, καθ' ἣν ὁ πλανήτης Α εὑρίσκεται εἰς τὴν ἐλαχίστην αὐτοῦ δυνατήν ἀπόστασιν ἀπὸ τῆς γῆς, ἡ δὲ θέσις

A H G

ἀντιστοιχεῖ εἰς τὴν θέσιν τῆς συνόδου καὶ ἐν ταύτῃ ἀπέχει ὁ πλανήτης τῆς γῆς περισσότερον παρὰ εἰς πάσαν ἄλλην θέσιν.

Οἱ ἀνώτεροι πλανῆται δὲν παρουσιάζουσι διαφορὰς φάσεων ἐπαισθητὰς, ἀλλὰ φαίνονται πάντοτε πλησιφαεῖς, ὅπως ἡ σελήνη περὶ τὴν πανσέληνον. Ἡ λαμπρότης λοιπὸν αὐτῶν δὲν ἔξαρταται απὸ τῶν φάσεων καὶ τῆς ἐκάστοτε ἀποστάσεως τῶν πλανητῶν, ἀλλ' ὑπὸ μόνης τῆς ἀποστάσεως. Ἐχουσι λοιπὸν τὴν μεγίστην αὐτῶν λαμπρότητα οἱ ἀνώτεροι πλανῆται περὶ τὴν ἀντίθεσιν αὐτῶν, διτε εὑρίσκονται, ως ἀνωτέρῳ εἴπομεν, πλησίον τῆς γῆς. Ἐν τῇ θέσει ταύτῃ μεσουρανοῦσι περὶ τὸ μεσονύκτιον καὶ φάνονται δι' ὅλης τῆς νυκτός. Περὶ τὴν σύνοδον αὐτῶν δὲν βλέπομεν τοὺς ἀνωτέρους πλανῆτας, διότι εὑρίσκονται σχετικῶς πρὸς τὴν γῆν πρὸς τὴν αὐτὴν διεύθυνσιν, πρὸς ἣν καὶ ὁ ἡλιος καὶ οὕτως ἀμαρτυροῦνται ἐντὸς τῶν ἀκτίνων τούτου. Οἱ μικροὶ τηλεσκοπικοὶ πλανῆται φαίνονται μόνον περὶ τὴν ἀντίθεσιν αὐτῶν ἀπομακρυνόμενοι τῆς θέσεως ταύτης, ἀπομακρύνονται τῆς γῆς καὶ καθίστανται ἀόρατοι.

Περὶ τὴν κατωτέραν αὐτῶν σύνοδον οἱ κατώτεροι πλανῆται καὶ περὶ τὴν ἀντίθεσιν οἱ ἀνώτεροι φαίνονται σχετικῶς πρὸς τὴν γῆν κινούμενοι ἐπὶ τῆς οὐρανίας σφαίρας ἐξ Α πρὸς Δ, ἐπομένως εἰναι ὀπισθοπορικοί· ὅταν ὅμως ἔναι μεμακρυσμένοι οἱ μὲν κατώτεροι τῆς κατωτέρας συνόδου, οἱ δὲ ἀνώτεροι τῆς ἀντιθέσεως, φαίνονται κινούμενοι ἐκ Δ πρὸς Α καὶ ἐπομένως εἰναι ἐμπροσθοπορικοί μακρότερον χρόνον ἢ ὀπισθοπορικοί.

Δ. Κ. ΚΟΚΚΙΔΗΣ

