



Μέγαν θαυμασμὸν διηγείρεν εἰς ἀπαντα τὸν πεπολιτισμένον κόσμον ἡ ἐπὶ τῇ βάσει τῶν ὑπολογισμῶν τοῦ Leverrier γενομένη τῷ 1845 ἀνακάλυψις τοῦ τέως ἀγνώστου πλανήτου Ποσειδῶνος. Ἐκ τῶν ἐν τῇ πορείᾳ ἀνωμαλιῶν, ἣτοι τῶν καλούμενων «διαταράξεων» τοῦ πλανήτου Οὐρανοῦ, (τοῦ πλησιατάτου τῷ Ποσειδῶνι), εἶχον προεικάσει οἱ ἀστρονόμοι πολλὰ ἔτη πρότερον τὴν ὑπαρξίν ἄλλου τινὸς πλανῆτου· ἀλλ' ἐμβριθέστερα περὶ τούτου ἔρευναι ἐγένοντο μόλις βραδύτερον ὑπὸ τοῦ Γάλλου Leverrier ἐπὶ τῇ βάσει ἀστρονομικῶν ὑπολογισμῶν. Ἐκ τῶν μνημονευθείσων «διαταράξεων» τῆς πορείας τοῦ πλανῆτου Οὐρανοῦ ὑπελόγισεν ὁ ἀστρονόμος οὗτος τὴν ὑδεῖν, τὸν δύκον καὶ τὴν μάζαν, τὸ μέγεθος τῆς τροχιᾶς, τὴν ταχύτητα κτλ. τοῦ ἀγνώστου καὶ ἀσφάτου ἐκείνου πλανῆτου. Ἀλλ' ἐπειδὴ ἐν Παρισίοις δὲν ὑπῆρχε τότε εἰσέτι ἀρκούντως μέγα καὶ ισχυρόν τηλεσκόπιον, ὁ Λεβερριέρος ἀπετάθη πρὸς τὸν διευθυντὴν τοῦ ἐν Βερολίνῳ ἀστεροσκοπίου, τὸν διασημονότερον ὄντα τοῦ Λεβερριέρου θέσει. Ἡ ἀνακάλυψις αὕτη τοῦ Γάλλου μαθηματικοῦ καὶ ἀστρονόμου διηγείρεν ὡς εἴπομεν τὸν μέγιστον θαυμασμόν, ως παρασχόντα τὴν λαμπρότητην καὶ τραντατάτην ἀπόδεξιν τὸν ὅτι διὰ τῶν μέσων τῆς ἐπιστήμης ὀφλισμένος πνευματικὸς τοῦ ἀνθρώπου ὄφθαλμὸς είνει ἀπειρωτικὸς ὁ συνδερότερος τοῦ σωματικοῦ ὄφθαλμοῦ.

Παραπλησία τις ἀνακάλυψις ἐγένετο ἐσχάτως ὑπὸ τοῦ Ἀμερικανοῦ ἀστρονόμου Pickering ἐν Cambridge. Ὁ ἀστρονόμος οὗτος ἱσχολήθη ἐπὶ μακρὸν καὶ ἐπιστημένως περὶ τὴν ἐξέτασιν τῶν ἀστέρων διὰ τοῦ φασματοσκοπίου κατὰ τὴν ὑπὸ τῶν Γερμανῶν Βοϊνσεν καὶ Κίρχοφ ἐφευρεθεῖσαν μέδοδον τῆς φασματικῆς ἀναλύσεως, εἰς ἥν ὀφείλονται πλεῖσται ἄλλαι σπουδαιώταται ἀνακαλύψεις. Ὁ Πίκεριγγ εἶχε τὸ φασματοσκόπιον τοῦ ἐστραφμένον πρὸς τὸν Μίζαρ, τὸν μέσον ἀστέρα τῆς οὐρᾶς τῆς Μεγάλης Ἄρκτου, καὶ προσεπάδει νὰ φωτογραφήσῃ τὸ φάσμα τοῦ ἀστέρος τούτου.

Οὐδεὶς βεβαίως ἐκ τῶν ἡμετέρων ἀναγνωστῶν ἀγνόει τὴν Μεγάλην Ἄρκτον, ἣτοι τὸ εἰς τὸ βόρειον μέρος τοῦ οὐρανοῦ ὄφρων ἐκεῖνο σύμπλεγμα τῶν ἐπτά μεγάλων καὶ εὐδιακρίτων ἀστέρων, ὃν οἱ τέσσαρες φαίνονται ἀποτελοῦντες περίπου τετράγωνον σχῆμα, οἱ δὲ λοιποὶ τρεῖς τεθλασμένην γραμμὴν παρὰ τινὰ τῶν γωνιῶν τοῦ τετραγώνου. Τὸ σχῆμα τῶν ἐπτῶν ἀστέρων ἐφαντάζοντο οἱ ἀρχαῖοι ως ὅμοιάζον πρὸς τὸ σῶμα μεγάλης ἄρκτου, ἀλλοὶ δὲ τινες λαοὶ ἐφαντάζονται αὐτὸν ως ἀμαζανήν, τῆς ψοίας τοὺς μὲν τροχοὺς ἀποτελοῦνται οἱ ἀστέρες τοῦ τετραγώνου, τὸν δὲ ρυμὸν οἱ τρεῖς ἀστέρες τῆς οὐρᾶς. Ὁ παραπεδειμένος μικρὸς οὐρανογραφικὸς χάρτης, δοτις βεβαίως δλίγονς ρόνον περιέχει εὐδιακριτοτέρους πιος ἀστερισμούς, δεικνύει ἡμῖν πάρα τῷ Α τὴν μεγάλην Ἄρκτον· ὁ διὰ τοῦ 1 σημειούμενος ἀστήρ, οἱ μέσοις τῆς οὐρᾶς, είνει οἱ Μίζαρ, ὁ δὲ ἀπεράντος αὐτὸν διὰ τὸ 2 σημειούμενος ἀστερίσκος είνει οἱ Ἀλκωρ. Ἐν ταῖς ἡμετέραις χώραις ἡ μεγάλη ἄρκτος οὐδέποτε δύει, ἀλλ' εἶνε πάντοτε δρατή κατὰ τὰς νύκτας καὶ λίγαν εὐδιακρίτος διὰ τὸ

ιδιόρρυθμον σχῆμα τῆς, χρησιμεῖται δὲ ὡς ἐκ τούτου εἰς τοὺς ναυτιλούμενους πρὸ πάντων πρὸς καθορισμὸν τῶν σημείων τοῦ ὄριζοντος.

Ἐὰν δηλαδὴ προεκβάλωμεν πρὸς βορρᾶν τὴν νοτιήν γραμμὴν τὴν διερχομένην διὰ τῶν δύο ἄκρων ἀστέρων τοῦ τετραγώνου (ἥτοι τῶν δύο ὀπισθίων τροχῶν τῆς οὐρᾶς), συναντῶμεν λαμπρόν τινα ἀστέρα, τὸν πολικὸν καλούμενον καὶ ἐν τῇ ἀνατολῇ εἰκόνι διὰ τοῦ P σημειούμενον, δοτις μένει πάντοτε ἐν τῇ αὐτῇ σχεδόν θέσει ἥτοι εἰς τὸ βόρειον μέρος τοῦ ὄριζοντος, οὐτως ωστε ἐξ αὐτοῦ δυνάμεθα νὰ προδιορίσωμεν τὰ λοιπὰ σημεῖα τοῦ ὄριζοντος.

Ο πολικὸς ἀστήρ είνει ὁ ἀκρότατος τῶν ἀστέρων τῶν ἀποτελούντων τὴν Μικρὰν Ἄρκτον, ἥτις είνει μὲν ἀμυδροτέρα καὶ ἥτοι εὐδιακρίτος τῆς Μεγάλης ἔχει δὲ τὸ αὐτὸν ἀνεστραφμένον σχῆμα. Ἡ Μικρὰ Ἄρκτος σημειούται ἐν τῷ παρακείμενῳ χάρτῃ παρὰ τῷ B. Πέραν τοῦ πολικοῦ ἀστέρος P φαίνεται ἕτερός τις λαμπρός ἀστερισμὸς (παρὰ τῷ C), ἡ καλούμενη «Κασσιόπεια», ἥτις ἔχει σχῆμα διμοιον περιποιοῦ τῷ M ἢ W. Οι δύο οὗτοι ἀστερισμοὶ, η Μεγάλη ἄρκτος καὶ η Κασσιόπεια, μετ' αὐτῶν δὲ καὶ ὀλόκληρος ὁ ἀστερόεις οὐρανός, περιστρέφονται κατὰ τὸ φανέρωμενον περὶ τὸν πολικὸν ἀστέρα παθ' ἦν διεύδυνσιν δεικνύουσι τὰ ἐν τῇ εἰκόνι παριστῶμενά βέλη. Διά τῆς

βραχείας ταύτης περιγραφῆς δύνανται οἱ ἐνδιαφερόμενοι ἐκ τῶν ἀναγνωστῶν ἡμῶν ν' ἀνένθωσιν εὐκόλως τὴν μεγάλην καὶ τὴν μικρὰν Ἄρκτον, τὸν πολικὸν ἀστέρα, καὶ τὴν Κασσιόπειαν, ιδίᾳ δὲ τὸν μέσον ἀστέρα τῆς οὐρᾶς τῆς μεγάλης ἄρκτου, τὸν Μίζαρ, περὶ οὗ ἐντεῦθα δὲ λόγος.

Κατὰ τὰς ἀνωτέρω μνημονευθείσας, ὑπὸ τοῦ Φάσματος τοῦ Μίζαρ ἐφάνη τὸ παραδόξον φαινόμενον διὰ τοῦ φασματικοῦ γραμματοῦ διαστήματα 52 ἡμέρῶν ἐδιπλασίαζοντο. Τὸ δὲ μέτρον τοῦ διπλασιασμοῦ τούτου ἀνταποκρίνεται πρὸς μετατόπιστον τοῦ μῆκους τῶν φωτεινῶν κυμάτων κατὰ ἐν τετρακισχιλιοστὸν τοῦ μεγέθους αὐτῶν. Ἐπειδὴ, ως γνωστόν, η ταχύτης τοῦ φωτὸς είνει 40,000 χιλιόμετρα κατὰ δευτερόλεπτον, η μετατόπισις αὐτῇ τῶν γραμμῶν τοῦ φάσματος σημαίνει ταχύτητα τῆς φωτεινῆς πηγῆς ἵσην τοῦ χιλιομέτροις κατὰ δευτερόλεπτον. Ἐπειδὴ δὲ η μετατόπισις αὐτῇ ἐγίνετο ἐξ ἀμφοτέρων τῶν μερῶν συγχρόνως, συνεπέραντεν οἱ Πίκεριγγ διὰ τὸ Μίζαρ, δοτις θεωρεῖται ως ἀπλοῦς, εἶνε πράγματι διπλοῦς ἀστήρος ἥτοι ἀποτελεῖται ἐκ δύο ἀστέρων στρεφομένων περὶ κοινόν τι κέντρον.

Κατὰ τοὺς ἀκριβεῖς ὑπολογισμοὺς τοῦ Πίκεριγγ ὁ Μίζαρ ἀποτελεῖται ἐκ δύο ἡλίων, ὃν ἑκατοστος ἔχει μάζαν εἰκοσαπλασίαν τῆς τοῦ ἡμετέρου ἡλίου. «Ἄν δέ, μεδ' δλον τὸ ἐξαῖσιον τούτο μεγεθος καὶ μεδ' ὀλην τὴν τερασσιαν ἀπ' ἀλλαγῶν ἀπόστασιν τῶν ἀστέρων τούτων, διπλοῦς ἀστήρος Μίζαρ φαίνεται ἡμῖν καὶ διὰ τῶν ισχυροτάτων ἔτι τηλεσκοπίων ως ἀπλοῦς, τοῦτο οὐδὲν ἀλλο ἀποδεικνύει εἰ μὴ τὴν καταπληκτικὴν αὐτὸν ἀπόστασιν ἀπὸ τοῦ ἡμετέρου ἡλιακοῦ συστήματος.

Ο πνευματικὸς ἡμῖν διπλαλμὸς βλέπει διὰ τῆς ἐπιστήμης καὶ ὀλικά ἔτι ἀντικείμενα, ἀτινα εἰς τὸν σωματικὸν διπλαλμὸν αἰωνίως θά μένωσιν ἀπέκρυψα.

