



ΠΑΝΔΩΡΑ.

15 ΙΑΝΟΥΑΡΙΟΥ, 1867.

ΤΟΜΟΣ ΙΖ.

ΦΥΛΛΑΔΙΟΝ 404.

ΠΕΡΙ ΑΠΛΑΝΩΝ ΛΣΤΕΡΩΝ.

(Όμιλος ἐν τῷ Ἀθηναϊκῷ ὑπὲ τοῦ Κ. Δ. Εκκλίδου.)

Το θέμα, τὸ ὄποιον ἔξελεῖχ ὅπως διὰ τῶν μοσθενῶν δυνάμεων μου ἐν συντόμῳ ἀναπτύξω ἐνώπιον ὑμῶν, εἶναι τὸ περὶ τοῦ συγδου τῶν ἀπλανῶν καλουμένων ἀστέρων.

Ἐκκεντος ὑμῶν σχεδὸν καθ' ἐσπέραν καταπλήττεται ἐκ τοῦ μεγαλοπρεπεστάτου θεάματος τοῦ ὑπερκειμένου κυριοῦ Θόλου, (ὅστις εἰρήσθω ἐν παρόδῳ οὗτε ἐκ μετάλλου εἶνε οὔτε ἐξ ἄλλης τινὸς ὕλης, ἀλλὰ μόνον τὸ ἀποτέλεσμα τῆς ἀντανακλάσεως τῶν φωτεινῶν ἀκτίνων τῶν οὐρανίων σωμάτων ἐπὶ τῶν μορίων τῆς ἀτμοσφερίας τῆς ἡμετέρας γῆς) καὶ τῶν κατὰ πρότην ὅψιν ἀπειροπληθῶν στιλβόντων ἀστέρων. Ήδε τις δὲ εἴμαι βέβαιος ἐπιθυμεῖ νὰ γνωρίζῃ τὰ κατ' αὐτούς. Πλὴν ἡ ἄλλαι βιωτικαὶ ἀσχολίαι, ἡ καὶ ἡ ἔλλειψις καταλλήλων βιβλίων ἐμποδίζουσι πολλοὺς τοῦ νὰ γνωρίζωσι τὰ γνωστὰ ὑμῖν περὶ τῶν σωμάτων αὐτῶν. Τὴν ἔλλειψιν λοιπὸν ταύτην θὰ προσπαθήσω ν' ἀναπληρώσω τὸ κατὰ δύναμιν, αἵτούμενος συγγνώμην ἐὰν τὰ δλίγα ταῦτα φανῶσιν ἔλλειπτη ὡς ἀπόρροικ δλίγων μόγον γγώσεων. Θὰ ἐκθέσωμεν δὲ πρῶτον μὲν τὰ

φαινόμενα, εἶτα δὲ θὰ ζητήσωμεν νὰ συστηματοποιηθωμεν τὰς δι' αὐτῶν προσκτηθείσας γνώσεις ὑμῶν.

Ἐκ πρώτης δύεως νομίζομεν ὅτι ὁ ἀριθμὸς τῶν μὲ γυμνοὺς δρθαλμοὺς ὁρατῶν ἀστέρων εἶναι ἄπειρος· πλὴν ἡ ἴδεξ αὕτη εἶναι ἐσφαλμένη, διότι καὶ οἱ δέκατεροι δρθαλμοὶ μόλις δύνανται νὰ διακρίνωσιν ἄνευ τηλεσκοπίου ἔως 7000 τὸ πολὺ, καὶ τούτους οὐχὶ πάντας διὰ μιᾶς, διότι διὰ μιᾶς βλέπομεν μόνον τὸ ἡμίσιο τοῦ οὐρανοῦ, τοῦ ἑτέρου ἡμίσεως διντος μπὸ τὸν δρίζοντα. Εάν τις δὲ δὲν πείθεται εἰς τοῦτο δύναται νὰ μετρήσῃ τοὺς ἀστέρας εἰς τις συμπεπυκνωμένον μέρος, καὶ θὰ παρατηρήσῃ τότε μετ' ἐκπλήξεως ὅτι ὁ ἀριθμὸς αὐτῶν εἶναι μικρός. Ἐξαιρούμεν δῆμος τῆς καταμετοήσεως ταύτης τὸν Γαλαξίαν, ὁ ὄποιος μὲ γυμνοὺς δρθαλμοὺς φαίνεται μόνον ἐν τανίᾳ λευκοῦ φωτός.

Ἐάν δημος παρατηρήσωμεν τὸν οὐρανὸν δι' ὀπτικῶν ὀργάνων, τότε βλέπομεν πολὺ πλείονας ἀστέρας ἢ ἄνευ τῆς βοηθείας τῶν δργάνων αὐτῶν, καὶ τοῦτο οὐχὶ ώς πολλοὶ νομίζουσιν ἔνεκα τῆς μεγεθύνσεως τῶν τελεσκοπίων, ἀλλ' ἔνεκα τοῦ μεγέθους τῆς διαμέτρου τοῦ ὀπτικοῦ φακοῦ τοῦ δργάνου, δι' οὖς συμπυκνοῦνται εἰς τὴν ἐστίαν πλείονες φωτειναὶ ἀκτίνες, ἡ διὰ μόνου τοῦ μικροῦ ἀνοιγματος τῆς κόρης τοῦ δρθαλμοῦ, οὕτω δὲ καθίστανται ὁρατά καὶ δλίγα φωτεινὰ σώματα. Οὕτω διὰ τῶν ἐτελε-

στέρων ὄργάνων βλέπομεν ἕως ὅτε ἐκ. ἀστέρων. Ἀλλ' οὗτοι μόνον οἱ ἀστέρες ὑπάρχουσιν; Εἰς τοῦτο ἀνθρώπος μετὰ θετικότητος δὲν δύναται ν̄ ἀπαντήσῃ μετὰ μεγάλης ὅμως πιθανότητος ἔδειξεν δ Olbers ὅτι ἐὰν οἱ ἀστέρες ἦνες ἀπειροι τὸν ἀριθμὸν, εἶναι φυσικῆς ἀδύνατον νὰ ἴδωμεν τοὺς πλείστους αὐτῶν καὶ μόνον ἐλάχιστον μέρος αὐτῶν βλέπομεν. Καὶ ταῦτα μὲν περὶ τοῦ ἀριθμοῦ τῶν ἀστέρων ἐὰν δὲ θελήσωμεν νὰ ἔξετάσωμεν ἔκαστον αὐτῶν ἀκριβέστερον βλέπομεν ὅτι πάντες δὲν εἴναι ἔξισου λαμπροί, ἀλλ' ἔτεροι μὲν λαμπουσι ζωηρόταται, ἔτεροι δὲ μόλις φαίνονται καὶ ἔτεροι μόλις διὰ καλλίστων ὄργάνων εἴναι δραχτοί. Ἐὰν δὲ θελήσωμεν νὰ διειρέσωμεν τοὺς μὲν μόνον γυμνοὺς ὀφθαλμούς ἀναλόγως τῆς λαμπρότητος αὐτῶν εἰς 6 τάξεις, τότε παρατηροῦμεν ὅτι περιλαμβάνονται

εἰς τὴν ἀ τάξιν	20
εἰς τὴν 6' τάξιν	65
γ'	190
δ'	425
ε'	1100
ζ'	3200
καὶ εἰς τὰς κατωτέρας τάξεις τῶν μόνον δι' ὄργάνων ἀρκτῶν ἀστέρων	
ζ'	13000
γ'	40000
δ'	142000

Ἐντεῦθεν βλέπομεν ὅτι ὅσῳ κατωτέρῳ ἡ τάξις, τοσούτῳ μεγαλύτερος δι' εἰς αὐτὴν περιεχόμενος ἀριθμὸς ἀστέρων. Ἀλλ' ἡ λαμπρότης φωτεινῆς τινος πηγῆς ἔξερταται τὸ μὲν ἐκ τῆς ἐντάσεως, αὐτῆς τὸ δὲ ἐκ τῆς ἀποστάσεως ἐπειδὴ λαμπὸν οἱ ἥττον λαμπροὶ ἀστέρες εἴναι πολὺ περισσότεροι, πρέπει νὰ εἰκάσωμεν ἡ ὅτι ἀπέχουσι πολὺ ἀφ' ἡμῖν, ἡ ὅτι οἱ μικροὶ ἀστέρες εἴναι πλειότεροι. Ἐκ διαφόρων δημοσίων φωτινομένων πειθόμεθα ὅτι ἡ διαφορὰ τῆς λαμπρότητος προέρχεται τὸ πλεῖστον ἐκ τῆς μεγαλητέρας ἀποστάσεως αὐτῶν, καὶ ἐντεῦθεν συμπερχίνομεν ὅτι δισῷ μᾶλλον εὑρύνεται διὰ χῶρος, τοσούτῳ πλειότερα σώματα περιέχει. Ἐντεῦθεν συμπερχίνομεν ὅτι οὗτοι εἴναι διαμοιρασμένοι ἔξισου πανταχοῦ κατὰ μέσον δρον.

Ἀνευρόντες οὖτε τὰ τοῦ διαμερισμοῦ τῶν ἀστέρων, ἴδωμεν καὶ τὰ τῆς περικοτέρως διατάξεως αὐτῶν ἐν τῷ δικτυάματι.

Εἴπομεν ὅτι πιθανῶς τὸ πλεῖστον τῶν οὐρανίων σώματων φυσικῶς ἀδύνατον νὰ τὸ ἴδωμεν ἀρχ ἐκείνα τὰ ὅποια βλέπομεν εἴναι σχετικῶς πλησίον ἡμῖν. ἴδωμεν λοιπὸν πῶς ταῦτα εἴναι διατεταγμένα. Τὸ πλεῖστον τῶν εἰς ἡμᾶς δρατῶν ἀστέρων περιέχεται ἐν τῷ Γαλαξίᾳ ἀρχ πλησίον τοῦ συστήματος αὐτοῦ εὐρισκόμεθα, καὶ ἐκ πολλῶν ἀναλογιῶν

εἰκάζομεν διὰ καὶ διὰ ἡμέτερος ἡλιος ἀνήκει εἰς αὐτό. Ἐξετάσωμεν λοιπὸν αὐτόν. Πράττοντες τοῦτο βλέπομεν ὅτι οἱ εἰς τὸν Γαλαξίαν παρεχόμενοι ἀστέρες ἀποτελοῦσι δακτύλιον, ἐνῷ ἐκτὸς τοῦ δακτύλιου αὐτοῦ μόνον διάγοις ἀστέρες περιλαμβάνονται, καὶ εἰς αὐτὸν βλέπομεν ἀναλογίαν μετὰ τοῦ ἡμέτερου ἡλιακοῦ συστήματος, εἰς τὸ διποίον οἱ πλανῆται ἀποτελοῦσιν ἐπίστης δακτύλιον περὶ τὸν ἡλιον. Ὅπως δὲ οὗτοι κινοῦνται, οὕτω καὶ οἱ ἀστέρες τοῦ Γαλαξίου κινοῦνται ὡς αἱ παρατηρήσεις δεικνύουσιν. Ἐντεῦθεν λοιπὸν ἔπειται ἐν συνδλῷ ὅτι οἱ πλησίον ἡμῶν ἀστέρες ανήκουσιν εἰς τὸ σύστημα τοῦ Γαλαξίου ὡς καὶ ὁ ἡλιος, ὅτι τὸ πλεῖστον τῶν σωμάτων αὐτῶν περιλαμβάνεται εἰς συγκεντρικούς δακτύλους, ὡς θὰ δείξωμεν, καὶ ὅτι πάντα ταῦτα τὰ σώματα κινοῦνται, τηροῦντα εἰς τὴν ἐπ' ἄλληλα ἐπιδροὴν τὸν νόμον τῆς γενικῆς βαρύτητος. Ἐκτὸς τοῦ συστήματος αὐτοῦ ὑπάρχουσι καὶ ἔτερα δημοια συστήματα, παρουσιάζόμενα εἰς ἡμᾶς ὡς φωτονεφέλαι διαλυόμεναι εἰς πληθὺν μικρῶν ἀστέρων δι' ισχυρῶν διπτικῶν ὄργάνων· διθεν συμπεραίνομεν ὅτι διὰ Γαλαξίας μετὰ τῆς μεγάλης πληθύος τῶν εἰς αὐτὸν ἀνηκόντων σωμάτων, εἴναι τρόπον τινὰ μία τῶν ἐν τῇ ἀγανετήσασιν αὐτῶν, διὰ μικρόθιμον βλέπομεν ὡς φωτονεφέλας.

Ἐὰν δὲ θελήσωμεν νὰ ἴδωμεν τίς ἡ θέσις τοῦ ἡμέτερου ἡλιού ἐν τῷ Γαλαξίᾳ, παρατηροῦμεν ὅτι ἡ λευκὴ αὐτοῦ ταῖνία ἔχει τὴν μεγίστην δι' ἡμᾶς λαμπρότητα εἰς τὸ μέρος τοῦ Σκορπίου, διθεν ἔπειται ὅτι ἡμεῖς κείμεθα πρὸς τὸ μέρος τοῦ Σκορπίου. Ἐπειδὴ δὲ πρὸς τούτοις δὲν εὑρισκόμεθα ἐν τῷ μέσῳ τοῦ δακτύλιου, ἀλλὰ πρὸς τὰ ἄνω αὐτοῦ καὶ πρὸς τὸ μέρος τοῦ Σκορπίου, βλέπομεν μέρος καὶ τοῦ ἐπομένου ἔξωτερικοῦ δακτύλιου. Ἐν τέλει δὲ διὰ μέτερος ἡλιος, διὰ τοσούτῳ μέγας, διὰ τόσον λαμπρὸς, δὲν εἴναι ἄλλο τι ἡ μόνον ἐν μικρὸν συστατικὸν τοῦ διὰ τὸ Σύμπαν μικροῦ Γαλαξίου καὶ ἡ γῆ μικρὸν μέρος τοῦ ἡλιακοῦ συστήματος, τοῦ ἐλαχίστου αὐτοῦ πολλοστημορίου τοῦ Σύμπαντος, τοῦ διποίου τὰ θυματικά δισῷ μᾶλλον σπουδάζομεν τοσούτῳ μᾶλλον θαυμάζομεν.

Ἐξετάζοντες οὖτε συντόμως τὸ σύνολον τῶν οὐρανίων σώματων, ἐξετάσωμεν καὶ τὰ καθέκαπτα αὐτῶν ἐπίσης συντόμως. Εἴπομεν ὅτι πάντες οἱ ἀστέρες δὲν ἦνες ἐπίσης λαμπροί. Εἰς τοῦτο προσθέτομεν ὅτι οἵτε τὸ αὐτὸν χρῶμα παρουσιάζονται πάντες ἀλλ' οἱ μὲν πλεῖστοι αὐτῶν εἴναι λευκοί, τινὲς δημοσίες καὶ ὑποχρεωτικοί, ἢ διποίοι πράσινοι, ωχροί ὡς ἡ Αἴξ τοῦ

Μνιόχου, ίκανοι δὲ τὸν ἀριθμὸν ἐρυθροῖ, ὡς ὁ Ἀντάρης, Λαμπαδίκες καὶ πολλοὶ ἄλλοι. Ήλὴν τὸ χρῶμα αὐτῶν δὲν μένει εἰς πάντας πάντοτε τὸ αὐτό· οὔτω π. χ. δὲ Σείριος, διστις ὑπὸ τοῦ Πτολεμαίου ἀναφέρεται ὡς ὑπόκιρρος, τανῦν ἔχει λευκότατον χρῶμα.

Άλλα καὶ ἡ λαμπρότης πολλῶν δὲν μένει πάντοτε ἡ αὐτὴ, ἀλλ' ἄλλοιούται ἡ πιθανός διὰ πάντοτε ὡς τοῦ Αἰτοῦ, διστις ἀναφέρεται ὑπὸ τοῦ Πτολεμαίου ὡς ἀστὴρ β' τάξεως ἐνῷ τανῦν εἶναι ἀναντιφρήτως τῆς α', ἡ περισδικῶς. Οὔτω π. χ. δὲ αστὴρ Β τοῦ Ηερσέως ἀπὸ β' ἀλλειοῦται καὶ καταντᾶ εἰς τὴν δ' τάξιν, καὶ εἴτα πάλην ταχέως ἐπανέρχεται εἰς τὴν β' τάξιν, διαρκούστης ὅλης τῆς περιοδού τοῦ φαινομένου 2 1/2 περίπου ἡμέρας· δῆμοις δὲ καὶ ἔτεροι ἀστέρες πολλοί. Ηερσέργον δὲ καὶ σπουδαῖον συνάματα εἶναι τὸ διτοις πλεῖστοι τῶν ἀλλοιωτῶν ἀστέρων εἶναι ἐρυθροῖ.

Τί ἔπειται ἐκ πάντων αὐτῶν; Τίσως ἡδύνατο τις νὰ φραγτασθῇ διτοις ἐκ τοῦ χρώματος δυνάμεθα νὰ εἰκάσωμεν περὶ τῆς φύσεως τῶν σωμάτων αὐτῶν, ἐὰν δεχθῶμεν διτοις εἶναι κατεσκευασμένα ἐκ τῶν γνωστῶν εἰς τὴν γῆν εὑρισκομένων ὑλῶν. Ἐκ τοῦ χρώματος δῆμοις δὲν δυνάμεναι νὰ συμπεράνωμεν τίποτε, καὶ οὔτω τὸ ζήτημα τὸ ἐκ τίνων ὑλῶν εἶναι τὰ σώματα ταῦτα κατεσκευασμένα, ἔμεινεν ἀλιτον μέχρι τοῦ 1860, διτοις ἐγένετο μία τῶν ὀραιοτέρων καὶ πιθανῶς γονιμωτέρων ἀνακαλύψεων τοῦ ἀνθρωπίνου πνεύματος, δηλ. ἡ καλουμένη ἀνάλυσις τοῦ φάσματος. Ίδωμεν εἰς τί συνίσταται αὕτη καὶ τίνα τὰ ἐντεῦθεν ἐξαγόρμενα.

Ἐκάστη ἀκτὶς φωτὸς μεταβαίνουσα ἀπὸ μέσου εἰς μέσον ἄλλασσει διεύθυνσιν, θλάται, ὡς λέγομεν. Έὰν δὲ λάβωμεν δέσμην σύνθετον ἐκ πολλῶν χρωμάτων, τότε αἱ ἀκτίνες, αἱ συνιστῶσαι ἔκαστον χρῶμα, χωρίζονται τῶν λοιπῶν μετὰ τὴν θλάσιν. Οὔτω τὸ λευκὸν φῶς τοῦ ἥλιου καὶ τῶν ἀστέρων διερχόμενον διὰ τριγωνικοῦ πρίσματος, χωρίζεται εἰς τὰ ἑπτὰ συστατικὰ αὐτοῦ χρώματα, τὰ γνωστὰ ἐν τῇ Ἑριδὶ.

Ἐὰν ἡ φωτεινὴ πηγὴ εὑρίσκεται εἰς βέυστὴν ἡ στερεὰν κατάστασιν, τότε βλέπομεν τὰ ἑπτὰ αὐτὰ χρώματα, ἀδιαφόρως τῆς ὑλῆς ἢ τῶν ὑλῶν ἐξ ὧν αὕτη συνίσταται. Έὰν δῆμοις ἡ πηγὴ εὑρίσκεται εἰς ἀέριον κατάστασιν, τότε μετὰ τὴν θλάσιν ἀντὶ τῶν ἑπτὰ χρωμάτων βλέπομεν μόνον τινὰ ἐξ αὐτῶν, καὶ εἰς αὐτὸν πάλιν λαμπρά τινα μέρη εἰς τὰ διάφορα χρώματα, καὶ τὰ μέρη ταῦτα ἄλλασσονται κατὰ τὴν διάφορον ὑλην ἐξ ἣς ἡ πηγὴ συνίσταται. Εὐτεῦθεν λοιπὸν δυνάμεθα νὰ συμπεράνωμεν διτοις ἐὰν μὲν τὸ φάσμα παρουσιάζῃ καὶ τὰ ἑπτὰ χρώματα, διτοις ἡ φωτεινὴ πηγὴ εὑρίσκεται εἰς στερεὰν ἡ βέυστὴν κατάστασιν, ἐὰν δὲ πάλιν παρουσιάζῃ τινὰ μόνον τῶν

ἑπτὰ χρωμάτων, διτοις εὑρίσκεται εἰς κατάστασιν ἀερίου καὶ ἐκ τῶν παρουσιάζομένων λαμπρῶν γραμμῶν αὐτοῦ δυνάμεθα νὰ συμπεράνωμεν τὴν ὑλην ἢ τὰς ὑλας, εἰς ὧν ἡ πηγὴ συνίσταται, καθόσον αἱ γραμμαὶ μιᾶς ὑλῆς δὲν καταστρέφουσι οὔτε συγχέονται μετὰ τῶν ἐξέρας τινός. Ήλὴν τοῦτο βοηθεῖ μόνον διὰ τὴν ἀνακάλυψιν τῶν ὑλῶν ἀεριομόρφων μόνον πηγῶν. Ίδου δῆμοις εἰς τί συνίσταται τὸ ἔξοχον τῆς ἀνακαλύψεως τῶν μνησιέντων δύο σοφῶν.

Ἐὰν παρατηρήσωμεν διὰ τηλεσκοπίου τὸ φάσμα τοῦ ἥλιου ἢ ἀστέρων αὐτοφώτων, παρατηροῦμεν πληθὺν σκιερῶν γραμμῶν παραλλήλων μὲ τὰ χωρίσματα τῶν χρωμάτων καὶ αἱ γραμμαὶ αὗται μένουσιν αἱ αὐταὶ τὸν ἀριθμὸν, τὴν τάξιν καὶ τὸ μέγεθος, οἷον δήποτε πρίσμα καὶ δὲν μεταχειρισθῶμεν πρὸς παραγωγὴν τοῦ φάσματος· εἶναι δῆμοις διάφοροι κατὰ τὰς διαφόρους φωτεινὰς πηγάς· καὶ τινες μὲν εἶναι κοιναὶ, τινὲς δὲ διάφοροι. Αἱ γραμμαὶ αὗται καλοῦνται γραμμαὶ τοῦ Fraunhofer, διστις παρετήρησεν αὐτὰς καὶ ἐφήρμοσεν εἰς τὴν κατασκευὴν ὀπτικῶν δργάνων, ἀν καὶ πρὸ αὐτοῦ, ἀγνοοῦντος τοῦτο, εἶχεν ἀνακαλύψει· ὁ Ἄγγλος φυσικὸς Wellaston. Καὶ ὁ Fraunhofer δὲ καὶ βραδύτερον ἔτεροι, ὡς δὲ Breuster, ἐξέφεραν τὴν γνώμην διτοις ἐκ τῶν γραμμῶν αὐτῶν θὰ κατορθωθῇ ποτὲ ἡ ἀνακάλυψις τῆς ὑλῆς τῶν φωτεινῶν πηγῶν, διπερ ὅντως κατώρθωσαν οἱ σοροὶ Γερμανοὶ Kirchoff καὶ Bunsen διὰ μακρᾶς σειρᾶς παρατηρήσεων, αἵτινες ἡγαγον εἰς τὰ ἐξῆς ἐξαγόρμενα. Έὰν ἡ φωτεινὴ πηγὴ, περιέχουσα διαφόρους ὑλας, εὑρίσκεται εἰς βέυστὴν ἡ στερεὰν κατάστασιν, καὶ πρὸ αὐτῆς θέσωμεν ἀτμοὺς ὑλῶν εὑρισκομένους εἰς κατωτέραν θερμοκρασίαν τοῦ φωτοβόλου βέυστοῦ ἡ στερεοῦ σώματος, τότε παρατηροῦντες τὸ φάσμα αὐτοῦ ἀκριβῶς δι’ ὀπτικοῦ δργάνου, βλέπομεν μετ’ ἐκπλήξεως διτοις εἰς τὸ μέρος αὐτοῦ, εἰς τὸ διποτον θὰ ὑπῆρχον αἱ λαμπροὶ γραμμαὶ τῶν ἀτμῶν, παρουσιάζονται ἐν τῷ φάσματι τῆς βέυστῆς ἡ στερεᾶς πηγῆς αἱ ῥηθεῖσαι σκοτειναὶ γραμμαὶ τοῦ Fraunhofer. Εὐτεῦθεν διὰ τινος θεωρήματος τοῦ Kirchoff, ἐπικυρουμένου ὑπὸ τῆς πείρας, συμπεραίνομεν διτοις ἡ φωτοβόλος πηγὴ εἶναι βέυστὴ ἡ στερεά, καὶ διτοις περιβάλλεται ὑπὸ ἀτμοσφαίρας περιεχούσης τὰς ὑλας τὰς ἀντιστοιχούσας εἰς τὰς ῥηθεῖσας γραμμὰς, καὶ διτοις ἡ ἀτμοσφαίρα εὑρίσκεται εἰς κατωτέραν τῆς φωτοβόλου πηγῆς θερμοκρασίαν.

Διὰ τῆς μεθόδου ταῦτης λοιπὸν ἀνακάλυψαν οἱ ῥηθεῖσαι σοφοὶ διτοις ἡ ἀτμοσφαίρα τοῦ ἥλιου περιέχει νάτριον, σίδηρον κτλ. οὐχὶ δῆμοις χρυσὸν ἡ ἀργυρόν. Τὴν μέθοδον ταῦτην ἐφαρμόσαντες ἐπὶ τινες ἀπλανῶν ἀστέρων οἱ Ἄγγλοι Huggins καὶ Miller, εύρον διτοις ὁ μὲν Λαμπαδίας (α Ταύρου) περιέχει νά-

τριον, μαγγήσιον, σίδηρον, θυρογόνον, θράργυρον και ἄλλας οὐσίας ἀπαντωμένας ἐπὶ τῆς γῆς, ἀ δὲ ἀστὴρ Α τοῦ θείωνος ὁ ὅλας ἀπαντωμένας ἐπὶ τῆς γῆς, οὐχὶ δμως καὶ θυρογόνον, ἐπίσης δὲ καὶ ἔτεροι ἀστέρες ὅλας τινὰς κοινὰς μετὰ τῆς γῆς. Εὔρον δμως καὶ τὸ ἐπίσης σπουδαῖον ὅτι πολλαὶ φωτονεφέλαι πρέπει νὰ εὑρίσκωνται εἰς κατάστασιν ἀερίου διότι τὸ φάγμα αὐτῶν παρευσιάζει τὰς ἴδιας της φάσματος τοιχύτης καταστάσεως τῆς φωτοβόλου πηγῆς. Τὸ τελευταῖον δμως δὲν δύναται νὰ ḥηθῇ εἰστεῖ μετὰ βεβαιότητος πλήρους, καθόσον φωτονεφέλη ἐγγνωσμένη, διαλυτὰ εἰς μικροὺς ἀστέρες, παρουσιάζει τὸ φαινόμενον αὐτὸν, ἀν καὶ οἱ ḥηθέντες Ἀγγλοι σοφοὶ ἔξηγούσιν αὐτὸν λέγοντες, ὅτι αἱ φωτειναὶ γραμμαὶ τοῦ φάσματος προέρχονται διντώς ἐκ σωμάτων εὑρίσκομένων εἰς ἀέριον κατάστασιν, ἐνῷ ἡ φαινομένη διάλυσις εἰς μικροὺς ἀστέρες εἶναι κυρίως διάλυσις εἰς σώματα εὑρίσκομενα εἰς ἀέριον κατάστασιν, πυκνότερα δμως τοῦ λοιποῦ μέρους τῆς φωτονεφέλης. Ἐντεῦθεν ἔξαγομεν καὶ ἔτεραν δμοιάτητα τῶν λοιπῶν οὐρανίων σωμάτων μετὰ τοῦ ἡμετέρου ἥλιου καὶ τῆς γῆς ὅτι ἔχουσι δηλαδὴ πολλὰς κοινὰς μετ' αὐτῶν ὅλας, διὸν δυνάμεθα νὰ συμπεράνωμεν τὸ δμοιον τῆς γενέσεως αὐτῶν, διὸν δυνάμεθα νὰ ἐπεκτείνωμεν τὴν κοσμογονίαν τοῦ Δαπλακίου καὶ ἐπὶ πάντων τῶν ἀστέρων, καὶ οὕτω νὰ δεχθῶμεν ὅτι ἔκαστος ἀστὴρ ἐν ἀρχῇ εὑρίσκετο εἰς ἀέριον κατάστασιν· ἐκ τοῦ ἀστέρος αὐτοῦ ἐσχηματίσθησαν προϊόντος τοῦ γρόνου καὶ δευτερεύοντα μικρότερα σώματα· τὰ σώματα ταῦτα ἀποψυχρανόμενα βαθυτάριον καθίσταντο ῥευστὰ καὶ τοῦτο τασσόντο ταχύτερον δσον μικρότερα ἥσχεν· εἶτα διὰ περιατέρω ἀποψύξεως ἐσχηματίσθη ἐπὶ τῆς ἐπιφανίας αὐτῶν φλοιὸς στερεός, δστις προϊόντος τοῦ γρόνου διὰ περιατέρω ἀποψύξεως καθίσταται παχύτερος. Τί μετὰ ταῦτα γίνεται δὲν δυνάμεθα νὰ συμπεράνωμεν. Διὰ τῆς θεωρίας ταύτης ἔξηγεται καὶ τὸ φαινόμενον, ὅτι ἐν τῷ ἡμετέρῳ πλανητικῷ συστήματι εἰς τοὺς πλανήτας ἐσχηματίσθη ἥδη ὁ φλοιὸς, ἐνῷ εἰς τὸν πολὺ μεγαλύτερον ἥλιον δὲν ἐγένετο ἦτι τοῦτο.

Ταῦτα ἐν συντόμῳ περὶ τοῦ κόσμου τῶν ἀπλανῶν καλουμένων ἀστέρων, οἵτινες διποικιλοὶ ἐπίτης κινοῦνται ἐν τῷ δικαστήματι, ἀλλ' ἐνεκκ τῆς μεγάλης αὐτῶν ἀφ' ἥμερων ἀποστάσεως νομίζομεν ὅτι τηροῦσι τὴν αὐτὴν πρὸς ἀλλήλους σχετικὴν θέσιν, καὶ ἀνακαλύπτομεν τὴν κίνησιν αὐτῶν μόνον διὰ λεπτοτάτων παρατηρήσεων. Διὰ δὲ τῆς ἀκριβοῦς ἐρεύνης τῶν νόμων, οἵτινες διέπουσι πάντα τὰ φαινόμενα τοῦ μεγάλου αὐτοῦ κόσμου καὶ ἀκουσίως ἀγόμεθα εἰς τὴν παραδοχὴν χειρὸς πανσόφου διεπούσης τὸ καταπληκτικὸν αὐτὸν σύνολον.

Η ΕΝ ΖΑΚΥΝΘΩ ΔΗΜΟΤΙΚΗ ΓΛΩΣΣΑ.

Γ Π Ο

Ν. ΚΑΤΡΑΜΗ ΔΡΧΙΜΑΝΔΡΙΤΟΥ.

Πάντες οἱ εἰς ξένα ξύνη οποκύπτοντες λαοὶ ἀκουσίως ἀναμιγνύουσι τὴν δημοτικὴν αὐτῶν γλώσσην λέξεις, φράσεις τε καὶ καταλήξεις ἀλλοδαπάς, ὃν ἐνεκκ πολλάκις ἐν τῇ φορᾷ τοῦ χρόνου ἀναφύεται σύμπλεγμα ἐτερογενῶν στοιχείων καταρτιζόντων νέον διάλεκτον.

Ἐν τοιούτῳ βοθύνῳ πεσὼν καὶ ὁ ἐπτανήπιος λαὸς, ὑποτελής γενόμενος ἐτερογλώσσων ἔθνων ἐπὶ ὄλοκληρους αἰῶνας, καὶ βιασθεὶς ν' ἀναγνωρίσῃ τὴν τοῦ καταπιέζοντος αὐτὸν ἴσχυροῦ γλῶσσαν ὡς ἐπισημον, διοικητικὴν καὶ ποιάρχουσαν, ὑπέκυψεν ἀναπαισθήτως εἰς τὸ ἔθνοκτόνον τοῦτο νόσημα.

Ο Ζακύνθιος, μέλος ὃν τῆς ἐπτανησιακῆς πλειάδος, ἐνεκκ πολυγρονίου ὑποταγῆς εἰς ξένους ἐκὼν ἄκων εἰσήγαγε τὴν δημοτικὴν αὐτοῦ διαλέκτῳ ἐκ τῶν παραλίων τῆς Ἀδριατικῆς λέξεις καὶ καταλήξεις ὅλως βαρβαροφόνους. Ἀνακυψάστης δ' ἐν μέρει τῆς Ἑλλάδος ἀπὸ τοῦ ξενικοῦ ζυγοῦ, καὶ ἀποτελναξάστης μετὰ τῶν ἀλύσεων τὰ ἐπὶ τῆς δουλείας εἰσαγθέντα ἀλλότρια λείψαντα, ἐπανέλαβε λέξεις καὶ σγήματα ἐκ τῆς βαθυπλούτου μητρὸς, μορφώσας ἐκείνην, διῆς τοσαῦτα φιλολογικὰ ἔργα σήμερον ἔξεργονται. Ἔκτοτε οὖν καὶ ὁ Ζακύνθιος, ἐμπνεύμενος ὑπὸ ζωογόνου αὔρας ξύνηκῆς φιλοτιμίας, καὶ τοι διακεχωρισμένος μέχρις ἐσχάτων τῷ πολιτεύματι, συνεβάδισε τῇ πατρῷ προσδοτῷ, καὶ ἡδυνήθη διὰ τῆς συνεχοῦς ἐπιμείζεις νὰ ἀποτελνάξῃ κατὰ μέγχ μέρος τὰ τοῦ ξενισμοῦ λείψαντα, καταστήσας τὴν γλῶσσαν αὐτοῦ σγεδὸν καθαρεύουσαν λέξειν καὶ φράσειν ἀλλοδαπῶν.

Εἰ καὶ σκοποῦμεν διὰ βραχέων νὰ καταδεῖξωμεν τὸν λόγον τῆς ἐπαισθητῆς βελτιώσεως τῆς τῶν Ζακυνθίων δημοτικῆς γλώσσης, οὐδόλως ἀποπειρώμεθα νὰ ὑπαστηρίξωμεν ὅτι καὶ προσέλαβε τὴν καλλιέργειαν, ἢν ἀπκυτά τις παρὰ τῇ πρὸ ἐτῶν αὐτονόμῳ Ἑλλάδι, ἀ, ἐνεκκ τῆς ἐν Ζακύνθῳ ἀκταλλήλου διοργανώσεως τῆς δημοτικῆς παιδείας, καὶ ἔ, ὡς μὴ ὑπαρξάστης ἐν χρήσει τῆς δικαστικῆς, ναυτικῆς, ἐμπορεικῆς καὶ στρατιωτικῆς λεξιλογίας, τῆς δικατελούστης πρὸ ἐτῶν παρὰ τοῖς ἐλευθέροις Ἑλλήσι. Μόνη οὖν ἡ ξνωσίς τῶν νήσων τούτων μετὰ τῆς μητρὸς αὐτῶν, ἐδιδεν ἐλπίδας τῆς ποθουμένης βελτιώσεως (1).

(1) Δικαστής τις Κερκυραῖος, ἔπειτα οὐρανοῦ ἐν Ζακύνθῳ τὸ 1830 χωριόν τινα ὡς μάρτυρα, ἤκουε ταῦτα· «Εἴδε τὸν Α. νὰ βραβεῖ μὲ τὸ λυχνάρι — Λ! τὸν εἶδες, ἀγαθώνησεν εἰς δικαιοτής.