

PA 1260

RAZISKOVNI INSTITUT
ZA FIZIKO
183. EP. ga

Marko D. Leko

BORNODOV RELATIVISTICKI CURSTO TELO
(doktorska disertacija)

S A D R Z A J

Glava

str.

Predgovor.....	III
Uvod.....	1
I. Diferencijalne jednačine kretanja Bornevog relativistički ovratog tela u opštoj teoriji relativnosti.....	4
II. Dve vrste kretanja bornevog ovratog tela u opštoj teoriji relativnosti.....	13
III. Broj stepeni slobode Bornevog ovratog tela u opštoj teoriji relativnosti.....	21
IV. Klasična aproksimacija Bornevog ovratog tela.	32
V. Tomasevo relativistički ovrato telo.....	43
VI. Analogija klasičnog i Bornevog relativistički ovratog tela.....	49
Dodatak I.....	55
Dodatak II.....	59
Literatura.....	60

Smatram svojom prijatnom dužnošću
da istaknem da mi je tema moje doktor-
ske disertacije predložio moj kolega
Dr Rastko Stojanović.

Beograd, 14.III.1963.

U V O D

Pozmatrajmo sistem tacaka C_i ($i = 1, 2, 3$), gde su ζ_i parametri koji karakterisu bilo koju od tacaka sistema.

Klasična definicija crvastog tela: "za sistem tacaka se kaže da predstavlja crvasto telo ako je rastojanje istovremenih položaja dveju bilo kojih tacaka sistema tokom vremena neprocenljivo i zavisi samo od izbora tih dveju tacaka", neodrživa je u teoriji relativnosti jer se zamenjuje pojam istovremenosti koji u teoriji relativnosti nemaju apsolutno značenje. Prema tome, uvažavajući gornju definiciju, u teoriji relativnosti bi se moglo reći samo da je sistem tacaka C_i crvat u odnosu na određjenog pozmatrača, pa "crvasta" nekog sistema ne bi bila prirodna osobina tog sistema sa stanovista teorije relativnosti.

Tragoci osobinu sistema tacaka C_i koja bi bila kovariantna u odnosu na transformacije teorije relativnosti (i, prema tome, nезависна od pozmatrača) a koja bi predstavljala generalizaciju klasičnog crvastog tela, Max Born¹⁾ (Max Born) je dao ovu definiciju relativistički crvastog tela: "za sistem tacaka C_i se kaže da predstavlja relativistički crvasto telo ako je za svake dve bliske tacke tog sistema interval između odgovarajućih svetskih linija, upraven na tim linijama, stalan tokom tog kretanja". Izrazi "interval" i "upraven" su u ovoj definiciji shvaci u smislu metrike prostor-vremena. Potrebno je na-

¹⁾ M. Born, Ann. Phys., 32, 1 (1909).

glasiti da je Born, definisuci relativisticki cvrsto telo mislio na cvrsto telo u specijalnoj teoriji relativnosti. To je i prirodno, jer je vreme kada je Born dao svoju definiciju prethodilo pojavu opste teorije relativnosti.

Interesantno je da nema radaova iz kojih bi se vide da se Born kasnije bavio tim problemom i u opatoj teoriji relativnosti, među da se definicija koju je dao može, bez ikakvih izmena, primeniti i u opatoj teoriji relativnosti.

Ubrzo po Bornovom definisanju relativisticki cvrstog tela Herglotz²⁾ (G. Herglotz) i Noether³⁾ (P. Noether) su, nezavisno jedan od drugog, pokazali da bornovo cvrsto telo u specijalnoj teoriji relativnosti ima samo tri stepena slobode. To je siguran nedostatak Bornovog cvrsteog tela. Ali, kako do danas nije data nijedna prihvatljivija definicija, skoro svi radovi⁴⁾ koji su u vezi s relativistickim cvrstim telom zasnivaju se na Bornovoj definiciji.

Problemom cvrsteog tela u opatoj teoriji relativnosti prvi su se bavili i matematički izrazili Bornova definiciju Salzman i Taub⁵⁾ (O. Salzman i A. Taub). U delu sve-

²⁾ G. Herglotz, Ann. Phys. 31, 393 (1909-1910).

³⁾ P. Noether, Ann. Phys., 31, 919 (1909-1910).

⁴⁾ Pomenujemo radeve:

J.R. Founder, Communications of the Dublin Institute for Advanced Studies, Ser.A, No.11 (1954). U ovom autor preucava relativisticki cvrste obrtne površine.

J.L. Synge, Stud. Math. 1 no. 1, 1954. Presented to Richard von Mises, New York, 1954, p. 217. U ovom radu se preucava kretanje relativisticki cvrstih površina u ovisnosti o vremenu.

J. L. Synge, Math. Zeits., 52 (1), 82 (1959). U tom radu autor je proglašio sa meru brzine deformacije i u kojim Salzman i Taub označuju sa $D_{\alpha\beta}$ (vidi izraz (1)). I na osnovu tog je predložio jednu relativističku teoriju elastičnosti.

R.A. Toupin, Arch. Ratl. Mech. Anal., 1 (3), 181 (1954). U tom radu autor ukazuje da se ne može formulisati mehanička kontinuuma u relativnosti bez definicije relativističkog cvrsteog tela.

⁵⁾ O. Salzman and A.H. Taub, Phys. Rev., 55, 1659 (1939).

rada koji se odnosi na kinematiku Bornovog crvastog tela oni su, osim matematičkog oblika Borneve definicije, izvedeni u tenzorskom obliku rezultata Hergloca i Metera, koji se odnose na kretanje bornevog crvastog tela u specijalnoj teoriji relativnosti. Problem broja stepeni slobode Bornovog crvastog tela u opštoj teoriji relativnosti nisu ni oni niti ike posle njih razmatrali.

U ovome radu isložicemo izvodjenje ~~izuzetno~~ diferencijalnih jednačina kretanja Bornovog crvastog tela u opštoj teoriji relativnosti koje su u pomenutom radu dali Salaman i Taub, zatim ćemo pokazati da te diferencijalne jednačine mogu biti zadovoljene samo ako je zadovoljen jedan od dva jednostavnija sistema diferencijalnih jednačina. Pokazacemo, dalje, da svaki od ta dva sistema dopušta kretanje koje ima samo tri stepena slobode. Način prilasenja problemu i pojedini rezultati ne potpuno razlikuju od onih koje su dali Hergloš i Meter. Dalje ćemo pokazati da i klasična aproksimacija kretanja Bornovog crvastog tela ima samo tri stepena slobode, što konacno potvrđuje da Borno relativistički crvasto telo nije generalizacija klasičnog crvastog tela, pa smo naveli i jedan pokusaj takve generalizacije, sa koji smo pokazali da predstavlja samo specijalan slučaj Bornovog tela. Najzad, nezavisno od problema broja stepeni slobode, pokazali smo da, i pored velikog nedostatka Borno relativistički crvastog tela, između njega i klasičnog crvastog tela postoji uočljiva analogija, koja na osnovu Borneve definicije nije ocigledna. Na kraju smo predložili put za koji, na osnovu iskustva stecenog za vreme izrade ovog rada, verujemo da može dovesti do rešenja problema relativističke generalizacije klasičnog crvastog tela.

U islaganju ćemo se služiti oznakama koje su Salaman i Taub koristili u svome gore pomenutem radu. Pri tome će latinski indeksi uzimati vrednosti 1,2,3, a grčki 1,2,3,4. Duznost nam je da istaknemo da i navedena stilizacija Borneve definicije pripada istim autorima.

GLAVIĆ

DIFERENCIJALNE JEDNACINE KRETANJA BORNOVOG RELATIVISTICKI CVRSTOG TELA U OPSTOJ TEORI- JI RELATIVNOSTI

U datom koordinatnom sistemu x^α prostor-vremena, gde je $x^4 = ct$, pri čemu je c brzina prestiranja svetlosti u vakuumu a t vreme u tom koordinatnom sistemu, kretanje sistema tacaka C_ξ određeno jednacinama

$$x^\alpha = x^\alpha(\xi^i, \theta), \quad (1.1)$$

gde je θ na koji parametar vremenskog tipa (može se, na primer, uzeti da je $\theta = x^4$). Po pretpostavci, jednacine (1.1) predstavljaju ne-singularnu transformaciju između koordinata x^α i koordinata ξ^i, θ . Dalje se pretpostavlja da jednačine (1.1), za fiksirane vrednosti ξ^i predstavljaju parametarske jednacine linije vremenskog tipa, jer po pretpostavci nijedna tacka C_ξ bila kog sistema tacak neće brzinu ni u jednom trenutku koja deštive ili prevazi-lazi brzinu svetlosti, i da funkcije $x^\alpha(\xi^i, \theta)$ imaju ne-prekidne druge parcijalne izvode po ξ^i, θ . Neka je $g_{\alpha\beta}$ metricki tenzer prostor-vremena u x^α koordinatnom sistemu takav da signatura forme $ds^2 = g_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta$ bude 2 a da tom formom definisan interval prostornog tipa bude pozitivan (tj. takav da u specijalnoj teoriji relativnosti u odnosu na Galilejeve koordinate glasi

$$ds^2 = \sum_{i=1}^3 (dx^i)^2 - (dx^4)^2.$$

Neka je

$$u^\alpha = \frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta} \equiv x_{,\theta}^\alpha. \quad (1.1)$$

u^α je cetvorovektor brzine vremenskog tipa, pa mu je intenzitet

$$(-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta)^{1/2}. \quad (1.2)$$

Cetvorovektor

$$u^\alpha = (-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta)^{-1/2} u^\alpha \quad (1.4)$$

je cetvorovektor sa koji je

$$g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = u_\alpha u^\alpha = -1, \quad (1.5)$$

gde je

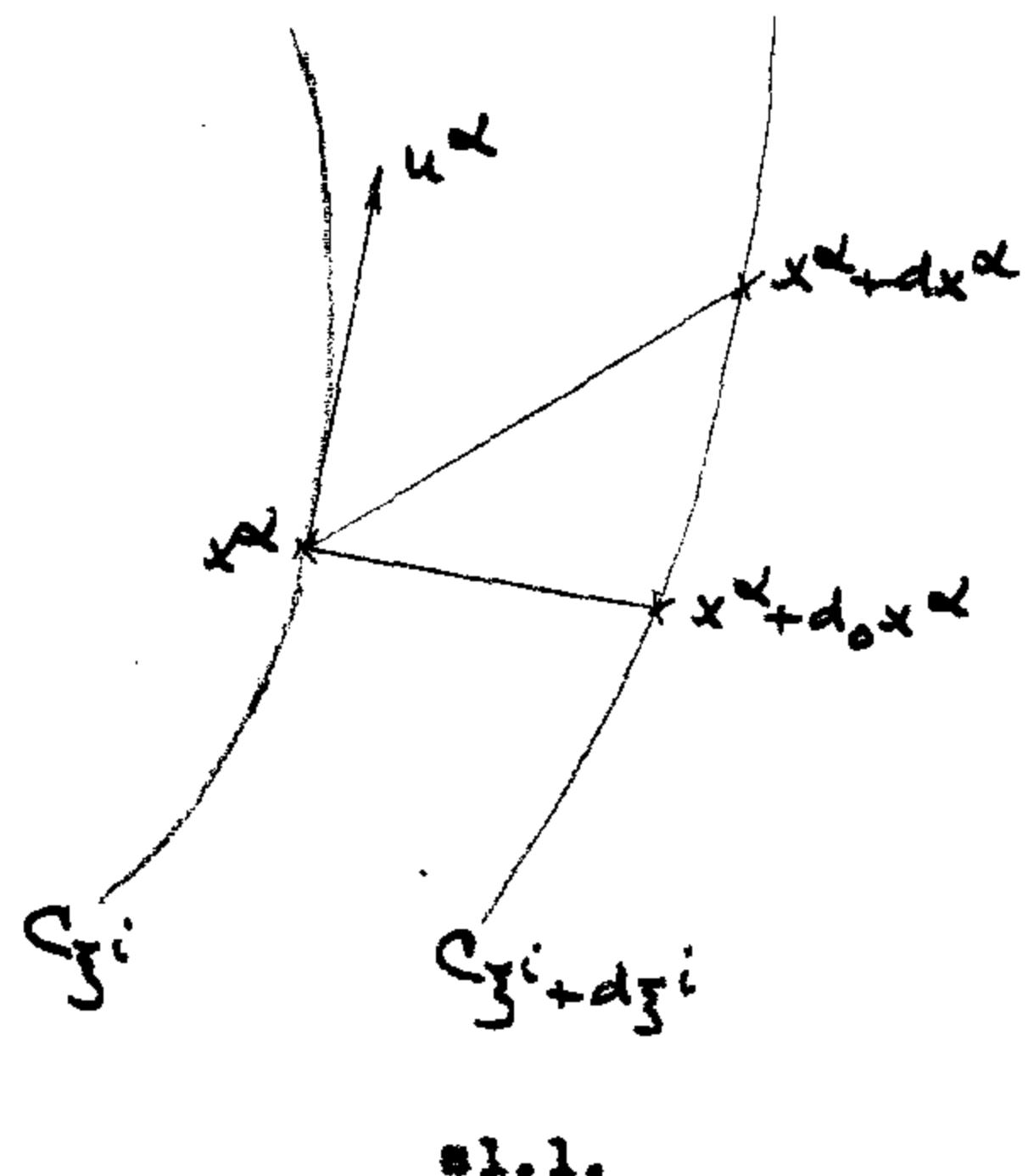
$$u_\alpha = g_{\alpha\beta} u^\beta, \quad (1.6)$$

tj. u_α je jedinични cetvorovektor brzine. Iz (1.5) je

$$u_{\alpha;\beta} u^\alpha = 0, \quad (1.7)$$

gde je $u_{\alpha;\beta}$ kovarijantni izvod vektora u_α po x^β .

Zapazimo, sada, svetske linije dveju bliskih tacaka C_j^i i $C_{j^i+d_j^i}$ (sl.1) i na svetskoj liniji tacke C_j^i bilo koji dogadjaj x^α , a na svetskoj liniji tacke $C_{j^i+d_j^i}$ njemu bliski dogadjaj $x^\alpha + dx^\alpha$. U opstem slučaju pomeranje



sl.1.

$$dx^\alpha = x_{,i}^\alpha dj^i + u^\alpha d\theta, \quad \left(x_{,i}^\alpha \equiv \frac{\partial x^\alpha}{\partial j^i} \right) \quad (1.8)$$

nije upravno na svetskoj liniji tacke C_j^i , tj. u opstem slučaju ne važi

$$g_{\alpha\beta} u^\alpha dx^\beta = 0. \quad (1.9)$$

Stoga nam je cilj da, za date vrednosti $d\xi^i$, nadjemo ono $d\theta$ sa koje je zadovoljena jednacina (1.9). Stavljajući (1.8) u (1.9) dobivamo

$$u_\alpha (x_{,i}^\alpha d\xi^i + U^\alpha d\theta) = 0,$$

odakle je

$$d\theta = - \frac{u_\alpha x_{,i}^\alpha}{U^\beta} d\xi^i,$$

sto zamenom u (1.8) za pomeranje $d_0 x^\alpha$ upravno na svetskoj liniji tacke C_{ξ^i} daje

$$d_0 x^\alpha = \left(x_{,i}^\alpha - \frac{U^\alpha u_\lambda}{U^\mu u^\lambda} x_{,i}^\lambda \right) d\xi^i.$$

Smenivši, na osnovu (1.4), U^α izrazom

$$U = (-u, u^\nu)^{1/2} u^\alpha,$$

za $d_0 x^\alpha$ dobivamo

$$d_0 x^\alpha = \left(x_{,i}^\alpha - \frac{u^\alpha u_\lambda}{u_\mu u^\lambda} x_{,i}^\lambda \right) d\xi^i. \quad (1.10)$$

Napominjemo da smo kolicnik smeli skratiti sa $(-u, u^\nu)^{1/2}$ jer je, kao sto je vec spomenuto, U^α cetrovovektor vremenskog tipa pa je, svakako, $U_\nu U^\nu \neq 0$. Najzad, zbog (1.5), imamo da je

$$d_0 x^\alpha = (x_{,i}^\alpha + u^\alpha u_\lambda x_{,i}^\lambda) d\xi^i. \quad (1.11)$$

Gornja definicija relativisticke vrstog tела zakretna, nade, da izraz

$$dl^2 = g_{\alpha\beta} d_0 x^\alpha d_0 x^\beta \quad (1.12)$$

ne zavisi od θ , tj. da je

$$(dl^2)_{,\theta} = 0. \quad (1.13)$$

Smenivši (1.11) u (1.12) dobivamo

$$dl^2 = g_{\alpha\beta} (x_{,i}^\alpha + u_\alpha^\lambda u_\lambda x_{,i}^\lambda) (x_{,j}^\beta + u_\beta^\lambda u_\lambda x_{,j}^\lambda) d\zeta^i d\zeta^j,$$

odn.

$$\begin{aligned} dl^2 &= g_{\alpha\beta} x_{,i}^\alpha x_{,j}^\beta d\zeta^i d\zeta^j + g_{\alpha\beta} u_\alpha^\lambda u_\lambda x_{,i}^\lambda x_{,j}^\beta d\zeta^i d\zeta^j + \\ &\quad + g_{\alpha\beta} u_\alpha^\lambda u_\lambda x_{,i}^\lambda x_{,j}^\beta d\zeta^i d\zeta^j + g_{\alpha\beta} u_\alpha^\lambda u_\lambda u_\mu x_{,i}^\lambda x_{,j}^\mu d\zeta^i d\zeta^j, \end{aligned}$$

ili, podesnom izmenom nemih indeksa i uzimajući u obzir (1.5) i (1.6),

$$dl^2 = (g_{\alpha\beta} + u_\alpha u_\beta) x_{,i}^\alpha x_{,j}^\beta d\zeta^i d\zeta^j. \quad (1.14)$$

S obzirom da veličine $d\zeta^i$ ne zavise⁶⁾ od θ i s obzirom da su proizvoljne, sada se iz (1.13) dobiva

$$[(g_{\alpha\beta} + u_\alpha u_\beta) x_{,i}^\alpha x_{,j}^\beta]_{,\theta} = 0. \quad (1.15)$$

Izvevai naznaceno parcijalno diferenciranje po θ , dobiva se

$$\begin{aligned} &(g_{\alpha\beta,\theta} + u_{\alpha,\theta} u_\beta + u_\alpha u_{\beta,\theta}) x_{,i}^\alpha x_{,j}^\beta + (g_{\alpha\beta,\theta} + u_\alpha u_\beta)(x_{,i}^\alpha)_{,\theta} x_{,j}^\beta + \\ &+ (g_{\alpha\beta,\theta} + u_\alpha u_\beta)x_{,i}^\alpha (x_{,j}^\beta)_{,\theta} = 0. \end{aligned} \quad (1.16)$$

Kako su drugi parcijalni izvodi funkcija x^α po pretpostavci neprekidni po argumentima ζ^i i θ to je

$$(x_{,i}^\alpha)_{,\theta} = (x_{,\theta}^\alpha)_{,i},$$

tj.

$$(x_{,i}^\alpha)_{,\theta} = u_{,i}^\alpha = u_{,\theta}^\alpha x_{,\theta}^i,$$

$$(u_{,i}^\alpha \equiv \frac{\partial u^\alpha}{\partial \zeta^i}, u_{,\theta}^\alpha \equiv \frac{\partial u^\alpha}{\partial x^\theta})$$

kako je

$$u_{\alpha,\theta} = u_{\alpha,\theta} x_{,\theta}^i = u_{\alpha,\theta} u^\theta$$

⁶⁾ Salzman i Taub su u daljem izvodjenju uveli i koristili pojam sopstvenog vremena.



i kako je

$$g_{\alpha\beta,\theta} = g_{\alpha\beta,\lambda} x^\lambda,_\theta = g_{\alpha\beta,\lambda} u^\lambda,$$

tj.

$$g_{\alpha\beta,\theta} = (g_{\alpha\tau} \{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \} + g_{\gamma\beta} \{ {}^\lambda_{\alpha\gamma} \}) u^\lambda,$$

gde je $\{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \}$ Kristofelov simbol druge vrste, to (1.16) postaje

$$[(g_{\alpha\tau} \{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \} + g_{\gamma\beta} \{ {}^\lambda_{\alpha\gamma} \}) u^\lambda + u_{\alpha,\tau} u^\tau u_\beta + u_\alpha u_{\beta,\tau} u^\tau] x^\alpha, i x^\beta, j +$$

$$+ (g_{\alpha\beta} + u_\alpha u_\beta) u^\alpha, \gamma x^\gamma, i x^\beta, j + (g_{\alpha\beta} + u_\alpha u_\beta) u^\beta, \gamma x^\alpha, i x^\gamma, j = 0.$$

rođesnom izmenom nemih indeksa dobivamo

$$[(g_{\alpha\tau} \{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \} + g_{\gamma\beta} \{ {}^\lambda_{\alpha\gamma} \}) u^\lambda + u_{\alpha,\tau} u^\tau u_\beta + u_\alpha u_{\beta,\tau} u^\tau +$$

$$+ (g_{\gamma\beta} + u_\gamma u_\beta) u^\gamma, \alpha + (g_{\alpha\gamma} + u_\alpha u_\gamma) u^\gamma, \beta] x^\alpha, i x^\beta, j = 0,$$

odn.

$$[g_{\alpha\tau} (u^\tau, \beta + \{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \} u^\lambda) + g_{\gamma\beta} (u^\gamma, \alpha + \{ {}^\lambda_{\alpha\gamma} \} u^\lambda) +$$

$$+ (u_{\alpha,\tau} - \{ {}^\lambda_{\alpha\tau} \} u_\lambda) u^\tau u_\beta + (u_{\beta,\tau} - \{ {}^\lambda_{\beta\tau} \} u_\lambda) u^\tau u_\alpha +$$

$$+ (u^\tau, \alpha + \{ {}^\lambda_{\alpha\tau} \} u^\lambda) u_\gamma u_\beta + (u^\gamma, \beta + \{ {}^\lambda_{\beta\gamma} \} u^\lambda) u_\alpha u_\tau] x^\alpha, i x^\beta, j = 0.$$

S obzirem da izrazi u okruglim zagradama predstavljaju kovarijantne izvode odgovarajućih vektora, poslednja se jednačina može napisati u obliku

$$(g_{\alpha\tau} u^\tau, \beta + g_{\gamma\beta} u^\gamma, \alpha + u_{\alpha,\tau} u^\tau u_\beta + u_{\alpha,\tau} u^\tau u_\beta +$$

$$+ u^\tau, \alpha u_\gamma u_\beta + u^\gamma, \beta u_\alpha u_\beta) x^\alpha, i x^\beta, j = 0,$$

tj. u obliku

$$(u_{\alpha,\beta} + u_{\beta,\alpha} u^\tau u_\alpha + u_{\beta,\alpha} u^\tau u_\beta + u_{\alpha,\beta} u^\tau u_\beta +$$

$$+ u_{\alpha,\beta} u^\tau u_\beta + u_{\beta,\alpha} u^\tau u_\alpha) x^\alpha, i x^\beta, j = 0,$$

ili, najzad, u obliku

$$[U_{\gamma;\beta}(\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) + U_{\gamma;\alpha}(\delta_{\beta}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\beta}) + \\ + (u_{\alpha;\gamma} U^{\gamma}_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\gamma} U^{\gamma}_{\alpha;\alpha})] \times {}^{\alpha}_i \times {}^{\beta}_j = 0, \quad (1.17)$$

gde je

$$\delta_{\alpha}^{\gamma} = \begin{cases} 1, & \gamma = \alpha \\ 0, & \gamma \neq \alpha \end{cases}$$

Kronekeroev simbol.

Iz (1.4) je

$$U_{\alpha} = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} u_{\alpha}, \quad (1.18)$$

i, na osnovu toga,

$$U_{\gamma;\beta}(\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) = [(-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2}]_{,\beta} u_{\gamma} + [(-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} u_{\gamma;\beta}] (\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) \\ = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} (u_{\alpha} + u_{\gamma} u^{\gamma} u_{\alpha}) + \\ + f(-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} (u_{\alpha;\beta} + u_{\gamma;\beta} u^{\gamma} u_{\alpha}),$$

sto je, zbog (1.5) i (1.7),

$$U_{\gamma;\beta}(\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} u_{\alpha;\beta}. \quad (1.19)$$

Koriscenjem (1.18) u obliku

$$U^{\alpha} = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} u^{\alpha} \quad (1.20)$$

i (1.19), (1.17) postaje, posle skracivanja sa $(-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2}$,

$$(u_{\alpha;\beta} + u_{\alpha;\alpha} + u_{\alpha}) \gamma u^{\gamma} u_{\beta} + u_{\beta;\gamma} u^{\gamma} u_{\alpha}) \times {}^{\alpha}_i \times {}^{\beta}_j = 0. \quad (1.21)$$

Da bismo sebi olaksali dalje pisanje, uvedimo tensor

$$D_{\alpha\beta} = u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} + u_{\alpha;\gamma} \gamma u^{\gamma} u_{\beta} + u_{\beta;\gamma} \gamma u^{\gamma} u_{\alpha}. \quad (1.22)$$

Sa tom oznakom, (1.21) glasi

$$D_{\alpha\beta} x_{,i}^\alpha x_{,j}^\beta = 0, \quad (1.23)$$

odn.

$$D_{\alpha\beta} \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^i} \frac{\partial x^\beta}{\partial \xi^j} = 0. \quad (1.24)$$

Pozmatrajmo, sada, izraz $D_{\alpha\beta} u^\alpha$. Uzimajući, po novo, u obzir (1.7) i (1.5) dobivamo

$$D_{\alpha\beta} u^\alpha = 0.$$

Množenjem te jednačine sa $(-k_\lambda u^\lambda)^{1/2}$ dobiva se, zbog (1.20),

$$D_{\alpha\beta} u^\alpha = 0,$$

odn.

$$D_{\alpha\beta} \frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta} = 0, \quad (1.25)$$

a, otuda, i

$$D_{\alpha\beta} \frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta} \frac{\partial x^\beta}{\partial \xi^i} = 0 \quad (1.26)$$

i

$$D_{\alpha\beta} \frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta} \frac{\partial x^\beta}{\partial \theta} = 0. \quad (1.27)$$

Ako još, zbog podešnosti, za trenutak uvedemo oznaku

$$\xi' = \theta,$$

jednačine (1.24), (1.26) i (1.27) se zajedno mogu napisati u obliku

$$D_{\alpha\beta} \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} \frac{\partial x^\beta}{\partial \xi^\mu} = 0. \quad (1.28)$$

Pozmatrajmo (1.28) kao sistem od 16 homogenih li-

nearnih jednacina po 16 nepoznatih $D_{\alpha\beta}$. Uvedimo u
tricu

$$T = \left\{ \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} \right\}, \quad (1.29)$$

cija je determinanta

$$\Delta = |T| = \left| \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} \right| \quad (1.30)$$

Jakobijan funkcije x^α u odnosu na promenljive ξ^λ .

Da bismo napisali matricu koeficijenata uz nepoznate $D_{\alpha\beta}$ u sistemu jednacina (1.28) postupimo na sledeći nacin. Pre svega fiksirajmo λ i α . Time u sistemu (1.28) uocavamo samo one jednacine koje imaju to fiksirano λ i bilo koje α , i u tia jednacina posmatramo samo koeficijente uz cetiri nepoznate $D_{\alpha\beta}$ koje imaju fiksirano α i bilo koje β . Matrica tih koeficijenata je

$$D_{\lambda}^{\alpha} = \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} \left\{ \frac{\partial x^\beta}{\partial \xi^\gamma} \right\},$$

tj.

$$P_{\lambda}^{\alpha} = \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} T. \quad (1.31)$$

Matrica S svih koeficijenata celog sistema (1.28) je, sada,

$$S = \left\{ \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\lambda} T \right\},$$

sto, na osnovu (D II.3) (vidi Dodatak II), predstavlja Kroneckerov proizvod matrice T samom sobom, tj.

$$S = T \times T. \quad (1.32)$$

S obzirom da je T nesingularna matrica, jer je njena determinanta $\Delta \neq 0$ (na osnovu pretpostavke da jednacine (1.1) predstavljaju nesingularnu transformaciju između koordinata x^α i koordinata ξ^λ), i da je T matrica četvrtog reda, dobivamo da je determinanta S siste-



na jednacina (1.28), na osnovu (D II.5)

$$|S| = |\tau|^4 |\tau|^4 = |\tau|^8 = \Delta^8 \neq 0. \quad (1.33)$$

Otuda sledi da su jednacine (1.28) zadovoljene samo za

$$D_{\alpha\beta} = 0. \quad (1.34)$$

S obzirem na (1.22), jednacina (1.34) se moze eksplicitno napisati u obliku

$$u_{\alpha;\beta} + u_{(\beta;\alpha)} + u_{\alpha;\gamma} u^\gamma_{\beta} + u_{\beta;\gamma} u^\gamma_{\alpha} = 0, \quad (1.35)$$

sto i predstavlja Salomon-Taubove diferencijalne jednacine kretanja Bernovog crvastog tela u epstoj teoriji relativnosti.

GLAVIĆ II

DVE VRSTE KRETAJJA BORNOVOG CVRSTOG TELA U OPSTOJ TEORIJI RELATIVNOSTI

Pozmatrajući jednacinu (1.35), tj.

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} + u_{\alpha;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\beta} + u_{\beta;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\alpha} = 0, \quad (2.1)$$

neposredno se vidi da je ta jednacina zadovoljena ako je

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} = 0, \quad (2.2)$$

tj. ako je tenzor $u_{\alpha;\beta}$ antisimetričan, jer je tada, zbo (1.7), i

$$u_{\alpha;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\beta} + u_{\gamma;\alpha} \gamma^{\gamma}_{\beta} = -u_{\gamma;\alpha} \gamma^{\gamma}_{\beta} = 0.$$

Međutim, vidi se da je jednacina (2.1) zadovoljena i ako je

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\alpha;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\beta} = 0. \quad (2.3)$$

Jednacine (2.2) i (2.3) su nezavisne, jer se jedna na drugu ne može svesti. Zajista, na osnovu (2.2) sledi da je

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\alpha;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\beta} = u_{\alpha;\beta} - u_{\gamma;\alpha} \gamma^{\gamma}_{\beta},$$

tj., zbog (1.7),

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\alpha;\gamma} \gamma^{\gamma}_{\beta} = u_{\alpha;\beta}.$$

sto, na osnovu (2.2), ne mora biti jednako nuli. Obrnuti na osnovu (2.3) i (1.7) je

$$(u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha}) u^\beta u_\gamma = u_{\alpha;\beta} \delta^\beta u_\gamma = -u_{\alpha;\gamma},$$

sto na osnovu (2.3) ne mora biti jednako nuli, odakle sledi da ni

$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha}$
ne mora biti jednake nuli.

Međutim, ne vidi se da jednačina (2.1) nema rešenje koje nije rešenje ni jedne od jednačina (2.2) ili (2.3).

Da bismo to pokazali napisimo jednačinu (2.1) u obliku⁷⁾

$$(u_{\lambda;\mu} + u_{\mu;\lambda}) (\delta^\lambda_\alpha + u^\lambda u_\alpha) (\delta^\mu_\beta + u^\mu u_\beta) = 0. \quad (2.4)$$

Ovaj sistem homogenih linearnih jednačina po $u_{\lambda;\mu} + u_{\mu;\lambda}$ ima ocigledna trivijalna rešenja

$$u_{\lambda;\mu} + u_{\mu;\lambda} = 0,$$

sto i predstavlja jednačinu (2.2). Da sistem (2.4) ima i rešenja koja se razlikuju od (2.2) pokazacemo izračunanjem determinante sistema.

Razmislijenjem sličnim razmislijanju koje smo koristili pri nalazenu determinante sistema (1.28) nalazimo da je matrica koeficijenata sistema (2.4)

$$\mathcal{M} = L \times L, \quad (2.5)$$

gde je L matrica

$$L = \{ \delta^\lambda_\alpha + u^\lambda u_\alpha \} \quad (2.6)$$

(α je indeks vrste, a λ kolone). Otuda je, opet na osnovu (D II.5), determinanta sistema (2.4)

⁷⁾ Ovaj oblik jednačine (2.1) dali su Salomon i Taub.

$$|\mathcal{M}| = |\mathcal{L}|^8. \quad (2.7)$$

Lako je izracunati da je

$$|\mathcal{L}| = |\delta_{\lambda}^{\alpha} + u^{\alpha} u_{\lambda}| = 1 + u_{\gamma} u^{\gamma},$$

ili, zbog (1.5),

$$|\mathcal{L}| = 0, \quad (2.8)$$

pa je

$$|\mathcal{M}| = 0, \quad (2.9)$$

sto znači da sistem (2.4) ima rešenja razlicita od (2.2). To smo mi, uostalom, vec i videli kada smo naveli jednacine (2.3). Tacno je da jednacine (2.3) ne predstavljaju veze izmedju velicina $u_{\alpha; \beta} + u_{\beta; \alpha}$, ali cinjenica da, zbog (2.9), postoji medju tim velicinama veze koje se razlikuju od (2.2), dopusta mogucnost da se one, linearnim kombinacijama, mogu svesti na veze (2.3) izmedju velicina $u_{\alpha; \beta}$. Pitanje da li su netrivialna rešenja jednacina (2.4) po $u_{\alpha; \beta} + u_{\beta; \alpha}$ ekvivalentna ili nisu jednacina (2.3) svodi se, sada, na pitanje da li broj uslovljenih nepoznatih⁸⁾ $u_{\alpha; \beta} + u_{\beta; \alpha}$ u jednacinama (2.4) daje ili ne upravo broj uslovljenih nepoznatih $u_{\alpha; \beta}$ u jednacinama (2.3). Prema tome, za odgovor na naše pitanje presudno je odredjivanje rangova matrica sistema (2.3) i (2.4).

Videli smo vec da je (2.5) matrica koeficijenata sistema (2.4) i da je determinanta matrice \mathcal{L} jednaka nuli. Kako je, na primer,

$$|\delta_j^i + u^i u_j| = 1 + u^i u_j = -u^i u_i \neq 0,$$

to je rang $\rho(\mathcal{L})$ matrice \mathcal{L}

$$\rho(\mathcal{L}) = 3. \quad (2.10)$$

Otuda je, na osnovu (2.5) i (D II.4), rang $\rho(\mathcal{M})$ matrice

⁸⁾ Vidi T.P. Andjelic: Matrice, Naučna knjiga, Beograd 1962, str. 144.

$$\rho(u) = [\rho(L)]^2 = 9. \quad (2.11)$$

Uvedimo oznaku

$$\Delta_{\alpha\beta} = u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha}. \quad (2.12)$$

Sada rezultat (2.11) tvrdi da u sistemu (2.4) postoje dvije linearne nezavisne jednacine. (Lako je pokazati da su to, na primer, jednacine

$$(\delta_i^\alpha + u^\alpha u_i)(\delta_j^\beta + u^\beta u_j)\Delta_{\alpha\beta} = 0.) \quad (2.13)$$

Pored tih jednacina medju velicinama $\Delta_{\alpha\beta}$ moraju vaniti i jednacine

$$\Delta_{\alpha\beta} = \Delta_{\beta\alpha}, \quad \alpha > \beta \quad (2.14)$$

kojih ima deset. Dakle, za odredjivanje 16 netrivijalnih rešenja $\Delta_{\alpha\beta}$ sistema jednacina (2.4) imamo na raspolaganju ukupno 15 linearne nezavisne jednacine, pa je, prema tome, samo jedna od tih nepoznatih proizvoljna (slobodna nepoznata).

Da bismo videli koliko otuda sledi proizvoljnih velicina $u_{\alpha;\beta}$, prebrojme jednacine koje nam stoje na raspoređenju za nalazenje tih velicina kada su određene nepoznate $\Delta_{\alpha\beta}$. Pre svega, imamo deset linearne nezavisne jednacine (2.12), tj.

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} = \Delta_{\alpha\beta} \quad (2.14)$$

(deset ih je linearne nezavisne, jer su jednacine (2.12 simetrične u odnosu na α i β). Pored tih jednacina postoje cetiri veze (1.7), tj.

$$u_{\alpha;\beta} u^\alpha = 0. \quad (2.15)$$

Izmedju jednacina (2.14) i (2.15) ne postoji linearna zavisnost. Napominjemo da smo prilikom traženja linearne nezavisne jednacine (2.4) koristili samo vezu $u_\alpha u^\alpha = -1$ (na osnovu te vaze smo zaključili da je $|L| = 0$).

Skup jednacina (2.14) i (2.15) predstavlja sistem od 14 jednacina (nehomogenih) sa 16 nepoznatih, pa su,

stoga, dve od njih proizvoljne. Kako je među velicinama λ, β jedna proizvoljna to imamo dve proizvoljne velicine $u_{\alpha, \beta}$ i jednu proizvoljnu vezu $u_{\alpha, \beta} + u_{\gamma, \beta} = \lambda u_{\gamma, \beta}$ ako je $\lambda \neq \mu$ (pri čemu, naravno, mora biti $\lambda, \mu \neq \alpha, \beta$) ili tri proizvoljne velicine $u_{\alpha, \beta}$, od kojih je jedna $u_{\alpha, \alpha}$, ako je $\lambda_{\alpha, \alpha}$ proizvoljno. U oba slučaja, razumljivo, nijedne dve proizvoljne velicine $u_{\alpha, \beta}$ ne smiju biti one koje se pojavljuju u istoj jednacini (2.14).

Vratimo se, sada, na jednacine (2.3). Njih možemo napisati u obliku

$$u_{\alpha, \beta} (\delta_{\beta}^{\alpha} + u^{\alpha} u_{\beta}) = 0. \quad (2.16)$$

Ovo je sistem od 16 homogenih linearnih jednacina sa 16 nepoznatih $u_{\alpha, \beta}$. Trivijalna rešenja

$$u_{\alpha, \beta} = 0 \quad (2.17)$$

zadovoljavaju i jednacine (2.2), te nas, stoga, sada ne interesuju. Lako se može pokazati da je determinanta sistema (2.16)

$$\begin{vmatrix} L & 0 & 0 & 0 \\ 0 & L & 0 & 0 \\ 0 & 0 & L & 0 \\ 0 & 0 & 0 & L \end{vmatrix} = |L|^4 = 0,$$

gde je L , opet, matrica (2.6). Otuda sledi da sistem (2.16) ima rešenja razlicita od (2.17).

S obzirom da je $\rho(L) = 3$, rang matrice koeficijenata

$$\left\{ \begin{array}{cccc} L & 0 & 0 & 0 \\ 0 & L & 0 & 0 \\ 0 & 0 & L & 0 \\ 0 & 0 & 0 & L \end{array} \right\}$$

sistema (2.16) je $4\rho(L) = 12$. Prema tome, u sistemu (2.16) ima 12 linearno nezavisnih jednacina. (Lako je pokazati da su to, na primer, jednacine

$$(\delta_i^{\beta} + u^{\beta} u_i) u_{\alpha, \beta} = 0.) \quad (2.18)$$

Pored tih jednacina medju velicinama $u_{\alpha;\beta}$ moraju vaziiti i jednacine (1.7), tj.

$$u_{\alpha;\beta} u^{\alpha} = 0, \quad (2.19)$$

koje su linearne nezavise i kojih ima cetiri. Međutim, skup jednacina (2.18) i (2.19) nije sistem linearne nezavisnih jednacina. I zaista, pomnozivši jednacine (2.19) sa $\delta_i^\beta + u^\beta u_i$ i sabravši po β dobivamo

$$[(\delta_i^\beta + u^\beta u_i) u_{\alpha;\beta}] u^{\alpha} = 0,$$

a to predstavlja tri linearne veze ($i = 1, 2, 3$) izmedju jednacina (2.18). Prema tome, medju jednacinama (2.18) i (2.19) ima 13 linearne nezavisnih jednacina sa 16 nepoznatih velicina $u_{\alpha;\beta}$, sto znači da su, kao i malopre, tri od njih proizvoljne.

Na osnovu toga, sada smemo zaključiti da su jedina rešenja sistema (2.4), odn. (2.1), koja se razlikuju od rešenja sistema (2.2) upravo rešenja sistema (2.3).

Procimo još koliko proizvoljnih velicina $u_{\alpha;\beta}$ ima ako se Bornovo crvato telo u opstojoj teoriji relativnosti kreće tako da zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2).

Tih velicina je 16 i one satis 10 jednacina (2.2) ($\alpha \leq \beta$), tj.

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} = 0, \quad (\alpha \leq \beta) \quad (2.20)$$

moraju zadovoljavati i cetiri jednacine (1.7), odn. (2.15). Jednacine (2.20) su, kao što se i neposredno vidi, linearne nezavise. Tako isto su i jednacine (2.15) medju sobom linearne nezavise. Međutim, skup jednacina (2.20) i (2.15) je skup linearne zavisnih jednacina. Pekazacemo da je, na primer, jednacina

$$u_{\alpha;\beta} u^{\alpha} = 0 \quad (2.21)$$

posledica jednacina (2.2) i jednacina

$$u_{\alpha;\beta} u^{\alpha} = 0, \quad (2.22)$$

a iz samog toka tog računa bice jasno da su 13 jednacina

(2.20) i (2.22) među sobom linearne nezavisne.

Pozmatrajmo izraz $u_{\alpha;\beta} u^\alpha u^\beta$. S obzirem da je $u_{\alpha;\beta}$, na osnovu (2.2), antisimetričan tensor, sledi da je

$$u_{\alpha;\beta} u^\alpha u^\beta = 0. \quad (2.23)$$

S druge strane, zbog (2.22), imamo da je

$$\begin{aligned} (u_{\alpha;\beta} u^\alpha) u^\beta &= 0 = (u_{\alpha;i} u^\alpha) u^i + (u_{\alpha;4} u^\alpha) u^4 \\ &= (u_{\alpha;4} u^\alpha) u^4, \end{aligned}$$

pa, posto je

$$u^4 = (-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} \frac{\partial x^4}{\partial \theta} \neq 0$$

(jer $x^4 = ct$ mora zavisiti od θ koje je vremenskog tipa), dobivamo jednaciju (2.22).

Skup jednacina (2.20) i (2.22) je, stoga, skup 13 linearne nezavisnih jednacina sa 16 nepoznatih velicina $u_{\alpha;\beta}$. Prema tome, tri od tih velicina su proizvoljne.

Na osnovu svega ovoga, sada možemo tvrditi:

Bornovo prvo telo u opštoj teoriji relativnosti kreće se tako da zadovoljava bar jeden od sistema diferencijalnih jednacina

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} = 0 \quad (2.2)$$

ili

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} - u^\gamma u^\gamma u_{\alpha;\beta} = 0, \quad (2.3)$$

i pri tome su tri od velicina $u_{\alpha;\beta}$ proizvoljne.

Pozmatrajući sistem jednacina (2.1) vidi se da je on zadovoljen i ako je zadovoljen sistem jednacina

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} - u^\gamma u^\gamma u_{\alpha;\beta} = 0. \quad (2.24)$$

Na osnovu onoga što smo dokazali trebalo bi očekivati da mora postojati nacin da se linearnim kombinacijama sistem jednacina (2.24) svede na jeden bilo koji od sistema jednacina (2.2) ili (2.3) ili da se bar jeden od tih si-

tome moze svesti na sistem (2.24). Međutim, svi pokusiji u tom smislu su pretrpeli neuspeh. Sada ćemo pokazati da je to nešlaganje s iznetim dokazom samo prividno.

Množenjem jednacine (2.24) sa u^α i sabiranjem po α dobivamo, zbog (1.5) i (1.7),

$$u_{\beta; \gamma} u^\beta = 0,$$

pa se, na osnovu tog rezultata, jednacine (2.24) svede na

$$u_{\alpha; \beta} = 0. \quad (2.25)$$

Dakle, jednacine (2.24) tvrde isto što i jednacina (2.25), pa su, prema tome, samo specijalan, trivijalan slučaj i jednacina (2.2) i jednacina (2.3).

G L A V A III

BROJ STEPENI SLOBODE BORNOVOG CVRSTOG TELA U OPSTOJ TEORIJI RELATIVNOSTI

Da bismo proucili koliko stepeni slobode ima Bornovo cvrsto telo u opstojoj teoriji relativnosti treba, slike ne slucaju cvrstog tela u klasичноj mehanici koji smo prikazali u Dodatku I, prouciti koliko medju velicinama $U_{\alpha\beta}$ ima proizvoljnih. To sto odgovor na pitanje o broju stepeni slobode Bornovog tela zasnovamo na istom principu kao i odgovor na pitanje o broju stepeni slobode klasacionog cvrstog tela ne treba da nas zabunjuje, jer posmatrac u teoriji relativnosti operise istim pojmovima i velicinama kao i posmatrac u klasичноj mehanici i jedina je razlika medju njima u metrici za koju su vezani. Posmatrac u teoriji relativnosti, isko svestan relativnosti rastojanja i vremenskih intervala, ipak posmatra rastojanja i vremenske intervale. Mera rastojanja ili vremenog intervala je relativna, ali je apsolutna njihova egzistencija.

U Glavi II smo pokazali da se Bornovo cvrsto telo kreće tako da zadovoljava ili diferencijalne jednacine

$$u_{\alpha;\rho} + u_{\beta;\alpha} = 0, \quad (3.1)$$

ili diferencijalne jednacine

$$u_{\alpha;\rho} + u_{\alpha;\gamma} u^\gamma u_\rho = 0, \quad (3.2)$$

i da su u oba slučaja među velicinama $u_{\alpha;\beta}$ tri preizvjetne.

sa velicinama $u_{\alpha;\beta}$ predjimo sada na velicine $u_{\alpha;\beta}$. Vezu između njih daje jednacina (1.19), tj.

$$u_{\alpha;\beta} (\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) = (-u_{\lambda} u^{\lambda})^{1/2} u_{\alpha;\beta}. \quad (3.3)$$

Izborom tri velicine $u_{\alpha;\beta}$ određene su, i u slučaju (3.1) i u slučaju (3.2), sve ostale, tako da (3.3) predstavlja sistem od 16 jednacina sa 16 nepoznatih $u_{\alpha;\beta}$. Međutim, s obzirom da je matrica koeficijenata sistema (3.3) (vidi matricu koeficijenata sistema (2.16)) singularna, to 16 jednacina (3.3) nisu među sobom linearne nezavisne. Necemo ispitivanjem matrice koeficijenata proširene nezavisnim članovima na desnim stranama jednacina (3.3) pokazivati da sistem (3.3) nije protivrečan niti cemo tim putem pokazivati koliko je među tim jednacinama linearne nezavisnih, vec cemo to učiniti jednostavnijim putem.

Napisimo jednacine (3.3) u obliku

$$a_{\alpha\beta} \equiv u_{\alpha;\beta} (\delta_{\alpha}^{\gamma} + u^{\gamma} u_{\alpha}) - (-u_{\lambda} u^{\lambda})^{1/2} u_{\alpha;\beta} = 0. \quad (3.4)$$

Pokazacemo da iz jednacina

$$a_{i\beta} = 0 \quad (3.5)$$

sledi jednacina $a_{4\beta} = 0$. I zaista, s obzirom na (1.5) (1.7) imamo da je

$$a_{\alpha\beta} u^{\alpha} \equiv 0,$$

pa je

$$a_{4\beta} u^4 = - a_{i\beta} u^i,$$

ili, na osnovu (3.5) i cinjenice da je $u^4 = (-u_{\lambda} u^{\lambda})^{1/2} \frac{\partial x^4}{\partial \theta} \neq 0$

(jer $x^4 = ct$ mora zavisiti od parametra θ),

$$a_{4\beta} = 0.$$

Stoga u sistemu (3.3), odn. (3.4), ima samo 12 linearne nezavisnih jednačina, na primer jednačine (3.5).

Proučimo prvo slučaj (3.1). Pomoćivši jednačinu (3.1) sa u^β i sabravši po β dobivamo, zbog (1.7),

$$u_{\alpha;\beta} u^\beta = 0. \quad (3.6)$$

Pomoćivši, dalje, jednačinu (3.6) sa $(-u_\lambda u^\lambda)^{1/2}$ dobivamo

$$u_{\alpha;\beta} u^\beta = 0. \quad (3.7)$$

Jednačinu (3.6) možemo napisati u obliku

$$[(-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u_\alpha]_{;\beta} u^\beta = 0,$$

odakle je

$$(-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u^\beta u_\alpha + (-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u_{\alpha;\beta} u^\beta = 0.$$

Pomoćivši ova jednačinu sa u_γ dobivamo

$$(-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u^\beta u_\alpha u_\gamma + (-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u_{\alpha;\beta} u_\gamma u^\beta = 0, \quad (3.8)$$

s izmenom indeksa α i γ u (3.8), s obzirom da je $u_\alpha u_\gamma = u_\gamma u_\alpha$,

$$(-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u^\beta u_\alpha u_\gamma + (-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} u_{\gamma;\beta} u_\alpha u^\beta = 0. \quad (3.9)$$

Najrad, oduzevši jednačine (3.8) i (3.9) i podelivši rezultujuću jednačinu sa $(-u_\lambda u^\lambda)^{-1/2} \neq 0$ imamo

$$u_{\alpha;\beta} u^\beta u_\gamma = u_{\gamma;\beta} u^\beta u_\alpha. \quad (3.10)$$

Sada smo u stanju da pokazemo da je i

$$a_{\alpha\beta} u^\beta \equiv 0. \quad (3.11)$$

I zaista je, s obzirom na (1.7),

$$\begin{aligned} a_{\alpha\beta} u^\beta &= (u_{\alpha;\beta} + u_{\gamma;\beta} u^\gamma u_\alpha) u^\beta = \\ &= u_{\alpha;\alpha} u^\beta + u_{\gamma;\alpha} u^\beta u_{\gamma,\alpha}. \end{aligned}$$

Drugi clan mozemo, u obzirom na (3.10) napisati u obliku

$$U_{\alpha;\beta} u^\beta u_\gamma u^\gamma,$$

pa se, zbog (1.5), dobiva (3.11).

Pokazacemo da, u slucaju (3.1) a na osnovu (3.11), ni 12 jednacina (3.5) nisu linearne nezavisne, nago da, na primer, iz

$$\alpha_{ij} = 0 \quad (3.12)$$

sledi $\alpha_{ij} = 0$. (3.11) se moze, za $\alpha = i$, napisati u obliku

$$\alpha_{i4} u^4 = - \alpha_{ij} u^j,$$

odakle je, uzevши u obzir (3.12) i $u^4 \neq 0$,

$$\alpha_{i4} = 0.$$

Prema tome, medju jednacinama (3.4), odn. (3.3), ima, u slucaju (3.1), samo devet linearne nezavisnih jednacina. Kako su jos, kao sto smo videli u Glavi II, tri medju klijem velicinama $u_{\alpha;\beta}$ proizvoljne sledi da medju velicinama $U_{\alpha;\beta}$ imamo $(16-9)+3=10$ proizvoljnih.

Da bi nam dalje razmisljanje bilo blize onom kojim smo se sluzili u Dodatku I, napisimo jednacine (3.3) u obliku

$$U_{\gamma;\beta} (\delta_{\gamma}^{\alpha} + u^{\alpha} u_{\gamma}) = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} u_{;\beta}^{\alpha}. \quad (3.13)$$

Pre nago sto budemo odredili koje od velicina $U_{\alpha;\beta}$ smemo uzeti za proizvoljne, razmotrimo velicine $U_{\gamma;\beta}^4$ i $U_{;\beta}^{\alpha}$. Razlozi koje cemo navesti ubedice nas da pri izboru velicina koje cemo uzeti za proizvoljne moramo bas njih uzeti, naravno ukoliko proizvoljnost svake od tih velicina ne dovodi do protivrecnosti.

Sto se tice velicina

$$U_{\gamma;\beta}^4 = \frac{\partial}{\partial x^\gamma} \left(\frac{\partial x^\beta}{\partial \theta} \right) + \{ \gamma^\beta \} U^4, \quad (3.14)$$

ni za jednu od njih ne smemo a da ne uzmem da je proizvoljna jer bi je proizvoljnost drugih velicina odredjivala, cime bi bilo odredjeno $\frac{\partial}{\partial x^3} \left(\frac{\partial x^4}{\partial \theta} \right)$, odn. u kraj-

njoj liniji izraz $\frac{\partial x^4}{\partial \theta}$. S obzirom da je sve do sada svim izvodjenjima bila sacuvana proizvoljnost parametra θ (s jedinim ogranicenjem da mora biti vremenskog tipa) koju smo pretpostavili uvodjenjem tog parametra na pocetku Glave I, vidi se da prilikom izbora proizvoljnih velicina moramo uzeti i sve medju sobom nezavisne velicine $u_{;\beta}^4$.

U pogledu velicina

$$u_{;\beta}^\alpha = \frac{\partial}{\partial x^\beta} \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta} \right) + \{^\alpha_\beta \} u^\gamma, \quad (3.15)$$

stvar stoji slično jer izraz $\frac{\partial x^\alpha}{\partial \theta}$, koji implicira

koordinate brzine, mora biti proizvoljan zbog proizvoljnosti parametra θ .

Treba još samo videti da li medju velicinama $u_{;\beta}^4$ i $u_{;\beta}^i (u_{;\beta}^4)$ je vec obuhvaceno u skupu velicina $u_{;\beta}^4$ ne postoji neka zavisnost.

Odmah se vidi da je u svakoj od jednacina (3.13) postoji samo jedna od velicina $u_{;\beta}^4$ pa da ih, stoga, sve cetiri možemo uzeti za proizvoljne. Jednacine (3.13) za $\alpha = i$ i $\beta = 4$ (koje su linearne nezavisne) glase

$$u_{;\beta}^r (\delta_r^i + u^i u_r) = (-u_\lambda u^\lambda)^{1/2} u_{;\beta}^i. \quad (3.16)$$

S obzirom da su to tri jednacine sa tri velicina $u_{;\beta}^i$ na prvi pogled izgleda da nijedna od njih ne može biti proizvoljna nego da su sve tri odredjena resenja gornjih jednacina. Međutim, u Glavi II smo videli da su medju velicinama $u_{;\beta}^i$ tri proizvoljne, a, kao sto se vidi iz jednacine (2.15) napisane za $\beta = 4$ u obliku

$$u_{;\beta}^i u_i + u_{;\beta}^4 u_4 = 0,$$

sve tri velicine $u_{;\beta}^i$ na desnim stranama jednacina (3.16) mogu biti uzete za proizvoljne.

(3.16) mogu biti uzete za proizvoljne, odakle sledi da $U_{;k}^i$ mogu biti uzete za proizvoljne velicine, sto, na osnovu onoga sto je gore receno, i treba uciniti.

Dakle, medju 10 maksimum proizvoljnih velicina $U_{;\beta}^\alpha$ treba uzeti sedam velicina (3.14) i (3.15). Od ostalih devet velicina $U_{;j}^i$ treba za proizvoljne izabrati još samo tri.

Sada mozemo pristupiti traženju broja stepeni slobode u slučaju kretanja određenog jednacinom (3.1). Jednacina (3.6) predstavlja diferencijalnu jednacinu geodesijske linije, pa izrazava jednu veoma vašnu i zanimljivu osobinu ove vrste kretanja Bornovog prvog tела. Name, Bornovo crvato telo za koje vezi (3.1) kreće se tako da je svetska linija svake njegove tacke geodesijska linija prostor-vremena.

Piksirajmo, sada, jedan skup ξ_α^i . Dobiveni rezultat tvrdi da je svetska linija tacke $C_{\xi_\alpha^i}$ geodesijska linija (koja je početnim uslovima potpuno određena). Na osnovu toga izgleda kao da je kretanje tacke $C_{\xi_\alpha^i}$ ima jedan stepen slobode. Međutim, u prostor-vremenu prostorni položaj je neodvojivo vezan za trenutak, tako da razmišljanje, uobičajeno u klasičnoj mehanici, koje apstrahujući vreme dovodi do saznanja da je za određivanje položaja tacke koja se kreće po unapred određenoj kri-voj dovoljan jedan parametar i koji na taj nacin dopusta proizvoljan zakon puta, u prostor-vremenu može biti pogresan. Pokazacemo da je naše kretanje upravo takvo i da se taka $C_{\xi_\alpha^i}$ kreće po geodesijskoj liniji po zakonu koji je početnim uslovima potpuno određen.

Posmatrajmo izraz $U_{;\rho}^\alpha U^\beta$. Na osnovu (1.4) mozemo napisati da je

$$\begin{aligned} U_{;\rho}^\alpha U^\beta &= [(-U_\lambda U^\lambda)^{1/2} u^\omega]_{;\rho} U^\beta \\ &= (-U_\lambda U^\lambda)^{1/2} {}_{;\rho} U^\beta u^\omega + (-U_\lambda U^\lambda)^{1/2} u^\omega {}_{;\rho} U^\beta. \end{aligned}$$

Kako je, iz (3.7),

$$u^\omega {}_{;\rho} U^\beta = g^{\omega\delta} u_\delta {}_{;\rho} U^\beta = 0,$$

to dobivamo

$$U_{;\rho}^{\alpha} U^{\beta} = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} U_{,\rho}^{\beta} U^{\alpha}. \quad (3.17)$$

Setivši se da je

$$U_{;\rho}^{\alpha} = U_{,\rho}^{\alpha} + \{_{\rho\gamma}^{\alpha}\} U^{\gamma}$$

i da je

$$U^{\beta} = \frac{\partial x^{\beta}}{\partial \theta},$$

iz (3.17) dobivamo

$$U_{,\theta}^{\alpha} + \{_{\rho\gamma}^{\alpha}\} U^{\beta} U^{\gamma} = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} U^{\alpha}. \quad (3.18)$$

(Podsećamo da je $U_{,\theta}^{\alpha} = \frac{\partial U^{\alpha}}{\partial \theta}$ a ne $\frac{\partial U^{\alpha}}{\partial x^{\theta}}$.) Sada ćemo iskoristiti proizvoljnost parametra θ . Kao što smo i rekli prilikom njegovog uvođenja u početku Glave I, možemo uvesti da je $\theta = x^4$. Tada je

$$U^4 = 1, \quad u^4 = (-U_{\lambda} U^{\lambda})^{-1/2},$$

a otuda

$$U_{,\theta}^4 = 0,$$

pa za $\theta = x^4$ i $\alpha = 4$ jednacina (3.18) daje

$$(-U_{\lambda} U^{\lambda})^{1/2} = \frac{1}{u^4} \{_{\rho\gamma}^4\} U^{\beta} U^{\gamma}, \quad (3.19)$$

pa se (3.18) može napisati u obliku

$$U_{,\theta}^{\alpha} = \frac{1}{u^4} (\{_{\rho\gamma}^4\} u^{\alpha} - \{_{\rho\gamma}^{\alpha}\} u^4) U^{\beta} U^{\gamma}. \quad (3.20)$$

Iz ove jednacine se vidi da je promena brzine U^{α} sa vremenom $t = \frac{1}{c} \theta$ potpuno određena metrikom prostora-vremena i brzinom U^{α} u tom trenutku, te je, prema to-

se, brzina duž cale svetske linije, a, stoga, i zakon kretanja, potpuno određena početnim uslovima. Iz toga zaključujemo da kretanje tacke $C_{\xi_0^i}$ nema nijedan stepen slobode.

Zaključak, je, možda, na prvi pogled čudan i u klasičnoj mehanici neuobičajen, ali ima veoma jednostavno tumačenje. Radi lakšeg razumevanja tumačenje ćemo primeniti u slučaju specijalne teorije relativnosti, a otuda će, imajući u vidu moguću metriku opste teorije relativnosti, biti jasno da postoji analogija onoga što ćemo uvesti sa tumačenjem koje bi trebalo dati u opstojoj teoriji relativnosti.

U specijalnoj teoriji relativnosti geodesijske linije su prave, pa je kretanje tacke $C_{\xi_0^i}$ pravolinijsko. S obzirom da se u specijalnoj teoriji relativnosti mogu uvesti takve koordinate za koje su Kristofelovi simboli

druge vrste $\left\{ \begin{matrix} \alpha \\ \beta \end{matrix} \right\}$ jednaki nuli (Galilejeve koordinate),

iz (3.20) sledi da se tacka $C_{\xi_0^i}$ kreće jednoliko pravolinijski. S obzirom da se u teoriji relativnosti ne može govoriti o nekom apsolutnom miru i da se tacka koja je u miru u odnosu na jednog posmatrača u specijalnoj teoriji relativnosti kreće jednoliko pravolinijski u odnosu na drugog, vidi se da je kretanje naše tacke $C_{\xi_0^i}$ i u specijalnoj i u opstojoj teoriji relativnosti generalizacija mirovanja tacke u klasičnoj mehanici, koje nema nijedan stepen slobode.

Piksirajmo, sada, $\Theta = \Theta_0$ pa potrazimo brzinu tacke $C_{\xi_0^i + d\xi^i}$ u dogadjaju $x_0^\alpha + d_0 x^\alpha$, gde je $x_0^\alpha = x^\alpha(\xi_0^i, \Theta_0)$, imajući u vidu na umu da znamo brzinu tacke $C_{\xi_0^i}$. Da na velicine prvog reda u odnosu na $d\xi^i$ brzina tacke

$C_{\xi_0^i + d\xi^i}$ je

$$\dot{x}_0^\alpha + \dot{x}_0^\alpha \frac{\partial}{\partial x^\beta} d_0 x^\beta.$$

Od 10 proizvoljnih velicina \dot{x}_0^α njih sedam, tj. \dot{x}_0^α i \dot{x}_0^β je vezano za proizvoljnost izbora parametra Θ , pa, stoga, ne uticu na broj stepeni slobode. Prema tome, moguća pomeranja crvastog tela pri fiksiranom dogadjaju

x_0^α zavisi od tri proizvoljne velicine te nase telo i samo tri stepena slobode.

Sa stanovista posmatraca, a u toj ulazi se mi i nuzimo, uverljivija je sledeca analiza. Piksirajući do gadjaj x_0^α fiksirali smo i trenutak $t_0 = \frac{1}{c} x_0^4$. Potrazi mo prostorne koordinate brzine tacke $C_{\gamma_0^i + d\gamma_i}$ u dogadjaju koji je istovremen dogadjaju x_0^α , tj. u dogadjaju $x_0^\alpha + d^* x^\alpha$, pri cemu je

$$d^* x^\alpha = x_{,1}^\alpha d\gamma^i + u_{,1}^\alpha d\alpha$$

takav vektor pomeranja da je

$$d^* x^\alpha = 0.$$

Opet, do na velicine prvog reda u odnosu na $d\gamma^i$, prostorne koordinate brzine tacke $C_{\gamma_0^i + d\gamma_i}$ u trenutku t_0 su

$$u^i + u_{,1}^i d^* x^i$$

(jer je $d^* x^\alpha = 0$). Među velicinama $u_{,1}^i$, kao sto smo videli, ima samo tri proizvoljne, pa ponovo zaključujemo da nase telo ima samo tri stepena slobode.

Iz svega sto je receno mogli bismo, možda, reci da je kretanje (3.1) neka vrsta generalizacije obrtanja prvog tela oko nepomicne tacke iz klasicne mehanike, ali ne treba izgubiti iz vida da je to kretanje takvo da svetske linije svih tacaka moraju biti geodesijske linije prostor-vremena. Podrobnije ispitivanje kretanja (3.1) necemo dati, jer bi nas odvelo daleko od našeg glavnog cilja - odredjivanja broja stepeni sloboda Bernovog prvog tela.

Predjimo, sada, na ispitivanje slučaja (3.2). Odredjivanje broja stepeni slobode ovog kretanja je nešto srađnjeno lakše. Odmah uvidjamo da ne mora važiti jednacina (3.6), te da, stoga, svetske linije tuzim tacaka naseg prvog tela ne moraju biti geodesijske linije prostor-vremena niti je svetska linija bilo kakva odredjena linija. S druge strane, opet zato sto ne mo-

ra veziti (3.6) ne mora veziti ni (3.20), sto znači da kretanje tачke $C_{\xi_0^i}$ ne mora biti ni generalizacija jednolikog kretanja niti je određen bilo kakav zakon kretanja dogadjaja po, inace neodredjenoj, svetskoj liniji. Otuda sledi da kretanje tачke $C_{\xi_0^i}$ ima tri stepena slobode.

Izabравши svetsku liniju tачke $C_{\xi_0^i}$ pokazacemo da su svetske linije svih ostalih tачaka određene. Zaista, za koje fiksirane Θ , fiksiran je dogadjaj x_0^α pa, prema tome, i jedinični vektor u^α te izabrane svetske linije u dogadjaju x_0^α . Do na velicine prvega reda u odnosu na $d\xi^i$, jedinični vektor svetske linije tачke $C_{\xi_0^i + d\xi^i}$ u dogadjaju $x_0^\alpha + d_\alpha x^\beta$ je

$$u^\alpha + u^\beta;_\rho d_\alpha x^\beta.$$

Nase telo se kreće tako da zadovoljava jednacinu (3.2), koju mozeao napisati u obliku

$$u^\alpha;_\rho + u^\alpha;_\lambda u^\lambda u_\rho = 0. \quad (3.21)$$

Pomnozivši ovu jednacinu sa $d_\alpha x^\beta$ dobivamo, zbog upravnosti vektora u^α i $d_\alpha x^\beta$, tj. zbog $u_\rho d_\alpha x^\beta = 0$,

$$u^\alpha;_\rho d_\alpha x^\beta = 0. \quad (3.22)$$

Jednacina (3.22) izrazava cinjenicu da su svetske linije svih tачaka naseg tela međusobno paralelne (u smislu metrike prostor-vremena), te svetska linija tачke $C_{\xi_0^i}$ određuje i svetske linije svih ostalih tачaka, ili, sto je isto, kretanje tачke $C_{\xi_0^i}$ određuje kretanje i sve druge tачke naseg tela.

Prema tome, crvsto telo koje se kreće tako da zadovoljava diferencijalne jednacine (3.2) ima, takodje, tri stepena slobode. Na osnovu izloženih osobina tog kretanja vidi se da ono predstavlja generalizaciju translacionog kretanja klasičnog crvstog tela.

Dakle, postoje dva moguća tipa kretanja Bornovog crvstog tela u opstojoj teoriji relativnosti i u oba slučaja kretanje takvega tela ima samo tri stepena slobode.

I ovde treba da pomenemo, kao i u Dodatku I, da i

sama struktura prostora može uticati na smanjenje broja stepeni slobode, koji je praktički isključiv onog broja koji je posledica isključivo definicije ovog tela.

GLAVA IV

KLASICNA APROKSIMACIJA⁹⁾ BORNOVOG CVRSTOG TELA

U Uvodu smo vec pomenuli da je Born, definisuci relativisticki cvrsto telo, zeleo ne samo da pod tim imenom podrazumeva jednu klasu kretanja sistema tacaka u teoriji relativnosti, nego i da ta klasa kretanja predstavlja generalizaciju kretanja klasicnog cvrstog tela.

Poznata je cinjenica da je klasicna (Mjutnova) mehanika aproksimacija specijalnog slucaja opste teorije relativnosti - specijalne teorije relativnosti, za brzine koje su dovoljno male da se mogu zanemariti u poređenju sa brzinom svetlosti (klasicna aproksimacija). Stoga i svaki relativisticki pojам, ako jeste generalizacija nekog klasicnog pojma, mora biti takav da njegov specijalan oblik, koji ima u specijalnoj teoriji relativnosti, u klasicnoj aproksimaciji da upravo klasicni pojam cija je on generalizacija.

Na osnovu ovoga je jasno da je kretanje Bornovog cvrstog tela generalizacija kretanja klasicnog cvrstog tela samo ako se ono, u klasicnoj aproksimaciji, svede na one poslednje.

⁹⁾ Izraz "klasicna aproksimacija" smo upotrebili radi kratkoce i pod njim podrazumevamo aproksimaciju kojom rezultati specijalne teorije relativnosti prelaze u rezultate klasicne (Mjutnove) mehanike.

Prirodno je postaviti pitanje da li je uopšte potrebno i nalaziti klasičnu aproksimaciju kretanja Bernovog crvastog tela, kada smo vec videli da one imaju samo tri stepena slobode a ne sešest kao sto ima kretanje klasičnog crvastog tela. Normalno je očekivati da se aproksimacijom broj stepeni slobode neće povećati. Međutim, zaključiti samo na osnovu tog očekivanja da kretanje Bernovog crvastog tela nije uvedljivo jer se unapred ne smemo odbaciti mogućnost da se aproksimacijom mogu pojaviti i novi stepeni slobode¹⁰⁾.

Po definiciji, Bernovo crvasto telo je onaj sistem taceka za koji vazi (1.13), tj.

$$(g_{\alpha\beta} d_\alpha x^\alpha d_\beta x^\beta)_{,\Theta} = 0. \quad (4.1)$$

Iraz u zagradi ima isti oblik i u specijalnoj teoriji relativnosti, pri čemu je u tom specijalnom slučaju uvek moguće naci takve koordinate (Galilejeve koordinate) da metricki tenzor bude

$$g_{\alpha\beta} = \begin{Bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{Bmatrix}. \quad (4.2)$$

Izaberimo, sada, da je

$$\Theta = x^4 \quad (= ct). \quad (4.3)$$

Tada je

$$d_\alpha x^i = \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} d\xi^l + u^i d\Theta, \quad (4.4)$$

i

$$d_\alpha x^4 = d\Theta, \quad (4.5)$$

jer je, zbog (4.3),

¹⁰⁾ Na to me je upozorio moj profesor Dr Konstantin Vorenjec.

$$\frac{\partial x^4}{\partial \xi^i} = 0 \quad (4.6)$$

i

$$U^4 = \frac{\partial x^4}{\partial \theta} = 1. \quad (4.7)$$

Razmotrimo sto biva sa $d_0 x^\alpha$ u klasicnoj aproksimaciji.

Matematicki izraz pretpostavke da je brzina (trobrzina) tacke C_ξ^i mala u poređenju s brzinom C svetlosti je

$$U^i \ll U^4 (= 1). \quad (4.8)$$

S obzirom na (4.7) i metricki tensor (4.2), iz uslova upravnosti vektora $U^\alpha i d_0 x^\alpha$ dobivamo

$$d_0 x^4 = \sum_{i=1}^3 U^i d_0 x^i, \quad (4.9)$$

odakle je u klasicnoj aproksimaciji, zbog (4.8),

$$d_0 x^4 \approx 0. \quad (4.10)$$

Na osnovu toga je, iz (4.4) i (4.5),

$$d_0 x^i = \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} d\xi^l \quad (4.11)$$

i

$$d_0 x^4 = 0. \quad (4.12)$$

Ako se $x^\alpha + d^* x^\alpha$ obelezimo dogadjaj na svetskoj liniji tacke $C_\xi^i + d\xi^i$ koji je istovremen dogadjaju x^α na svetskoj liniji tacke C_ξ^i , onda je

$$d^* x^\alpha = \frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^i} d\xi^i. \quad (4.13)$$

Sada se vidi da je klasicna aproksimacija vektora $d_0 x^\alpha$ vektor $d^* x^\alpha$ (vidi jednaciju (4.6)), sto znači da su, u klasicnoj aproksimaciji, dogadjaji x^α i $x^\alpha + d_0 x^\alpha$

istovremenici.

Prema tome, klasična aproksimacija minkovskog Bernovog zahteva je

$$\left(\sum_{\alpha=1}^4 d^* x^\alpha d^* x^\alpha \right)_{,\theta} = 0, \quad (4.14)$$

ili, množenjem sa $\frac{d\theta}{dt}$ ($= C$) i s bog $d^* x^4 = 0$,

$$\left(\sum_{i=1}^3 d^* x^i d^* x^i \right)_{,t} = 0. \quad (4.15)$$

Dakle, u klasičnoj aproksimaciji Bernova definicija zahteva da rastojanje (u običnom, prostornom smislu) istovremenih položaja tacaka C_3^i i $C_3^{i+d\gamma_i}$ ostane tokom vremena nepromenjeno, a to je upravo i zahtev definicije klasičnog crvastog tela.

Da li se iz toga smo zaključiti da se kretanje Bernovog crvastog tela u klasičnoj aproksimaciji svodi na kretanje klasičnog crvastog tela, mi ili, da budemo precizniji, da je kretanje Bernovog crvastog tela generalizacija kretanja klasičnog crvastog tela?

Jednacina (4.15) tvrdi samo da je klasična aproksimacija Bernovog crvastog tela - crvasto telo u klasičnom smislu. Istina je da se iz jednacine (4.15), koja je identična jednacini (D I.2) za Dekartove pravougle koordinate, debi vaju uslovi (D I.6) koje mora zadovoljavati kretanje klasičnog crvastog tela. Iz toga može izgledati verovatno da je i generalizacija bilo kog klasično mogućeg kretanja klasičnog crvastog tela neko kretanje Bernovog crvastog tela. Međutim, na osnovu osobina mogućih kretanja Bernovog crvastog tela, koje smo upoznali u Glavi III, izgleda, s druge strane, kao da su moguća kretanja Bernovog crvastog tela generalizacije samo nekih od mogućih kretanja klasičnog crvastog tela.

Konačan odgovor, prema tome, treba traziti jedino u klasičnoj aproksimaciji diferencijalnih jednacina kretanja Bernovog crvastog tela.

Sada smo pred izborom da li da se odlucimo na traženje klasične aproksimacije diferencijalnih jednacina (2.1) ili na traženje klasičnih aproksimacija posebno diferencijalnih jednacina (2.2), a posebno diferencijalnih jedna-

eina (2.3). Polazeci od jednacina (2.1) dobili bismo uslove koje, u klasичноj aproksimaciji, moraju zadovoljavati velicine $u_{\alpha; \beta}$, ali nam oni ne bi jencili, kao ni uslov (4.15), da je svako kretanje koje zadovoljava te uslove - kretanje kome kao generalizacija odgovara neko od kretanja Bernovog crvstog tela¹¹⁾.

Definicija Bernovog crvstog tela dopusta da se ono kreće samo tako da zadovoljava ili sistem diferencijalnih jednacina (2.2) ili sistem diferencijalnih jednacina (2.3). Ispitajmo klasicne aproksimacije tih kretanja. Rezultati tih ispitivanja dace konacan odgovor na pitanje da li se kretanje Bernovog crvstog tela sme smatrati generalizacijom kretanja klasicnog crvstog tela ili ne.

U specijalnoj teoriji relativnosti u odnosu na koordinate x^{α} u odnosu na koje je metricki tensor dat sa (4.2), je

$$u_i = u^i, \quad u_k = -u^k = -1, \quad (\theta = x^4) \quad (4.16)$$

odakle je

$$u_{\alpha} u^{\alpha} = \sum_{i=1}^3 u^i u^i - 1,$$

odn.

$$(-u_{\alpha} u^{\alpha})^{1/2} = \left(1 - \sum_{i=1}^3 u^i u^i\right)^{1/2} \quad (4.17)$$

Taj se izraz, s obzirom na (4.8), u klasичноj aproksimaciji svedi na

$$(-u_{\alpha} u^{\alpha})^{1/2} = 1. \quad (4.18)$$

¹¹⁾ I zaista, klasicnom aproksimacijom jednacina (2.1) dobivaju se jednacine (D I.6) i proizvoljnost velicina $u_{\alpha; \beta}$. Uvo tvrdjenje necemo ovde dokazivati, ali, poklonivsi mu poverenje, smemo zaključiti jedino, kao i iz jednacine (4.15) da je svako kretanje Bernovog crvstog tela takvo da njegova klasicna aproksimacija predstavlja kretanje klasicnog crvstog tela, ali ne i obrnuto.

Otuda je, dalje, u klasičnoj aproksimaciji

$$u^\alpha = \mathcal{U}^\alpha \quad \text{odn.} \quad u_\alpha = \mathcal{U}_\alpha . \quad (4.1)$$

S druge strane, u odnosu na Galilejeve koordinate u specijalnoj teoriji relativnosti, imamo da je

$$\{\begin{matrix} \alpha \\ \beta \end{matrix}\} = 0,$$

pa se, u odnosu na te koordinate, kovarijantni izvod svodi na parcijalni izvod, tj. važi

$$u_{\alpha;\beta} = u_{\alpha,\beta} . \quad (4.20)$$

Predjimo, sada, na traženje klasične aproksimacije kretanja koje zadovoljava sistem diferencijalnih jednačina (2.2). One sa $\alpha = i$, $\beta = j$ i s obzirom na (4.20) i (4.19) u klasičnoj aproksimaciji daju

$$\mathcal{U}_{i,j} + \mathcal{U}_{j,i} = 0, \quad (4.21)$$

za $\alpha = i$, $\beta = j$

$$\mathcal{U}_{i,4} = 0, \quad (4.22)$$

jer je, na osnovu (4.16),

$$\mathcal{U}_{4,i} = 0, \quad (4.23)$$

a za $\alpha = \beta = 4$ jednačinu

$$\mathcal{U}_{4,4} = 0, \quad (4.24)$$

koja je (treba imati na umu da je $\Theta = x^4$) trivijalna jer tvrdi da je

$$\frac{\partial}{\partial x^4} \left(\frac{\partial x^4}{\partial x^4} \right) = 0.$$

Jednačine (4.21) tvrde ono što sledi i iz jednačina (4.15), tj. da je klasična aproksimacija bornovog čvrstog

tele cije kretanje zadovoljava sistem diferencijalnih jednačina (2.2) tele koje je crvato i u klasičnom smislu. I tako, množenjem jednačina (4.21) sa $\frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \frac{\partial x^j}{\partial \xi^l}$ dobiva se

$$\frac{\partial U_i}{\partial \xi^k} \frac{\partial x^i}{\partial \xi^e} + \frac{\partial U_j}{\partial \xi^k} \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} = 0. \quad (4.25)$$

Kako je, dalje, uzevši u obzir (4.16),

$$\frac{\partial U_i}{\partial \xi^k} = \frac{\partial U^i}{\partial \xi^k} = \frac{\partial}{\partial \xi^k} \left(\frac{\partial x^i}{\partial \theta} \right) = \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \right),$$

(4.25) postaje

$$\sum_{i=1}^3 \left[\frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \right) \frac{\partial x^i}{\partial \xi^e} + \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \right) \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} \right] = 0,$$

odn.

$$\frac{\partial}{\partial \theta} \sum_{i=1}^3 \frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} = 0. \quad (4.26)$$

Množenjem poslednje jednačine sa $d\xi^k d\xi^l$ dobivamo

$$\frac{\partial}{\partial \theta} \sum_{i=1}^3 d\xi^k d\xi^l \frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l} = 0, \quad (4.27)$$

gde je

$$d\xi^k d\xi^l = \frac{\partial x^i}{\partial \xi^k} d\xi^e \frac{\partial x^i}{\partial \xi^l},$$

identично sa (4.13) za $\alpha = i$. Množenjem jednačine (4.26)

sa $\frac{d\theta}{dt} (= \dot{\theta})$ dobiva se jednačina (4.15).

Usgred pomenimo da je jednačina (4.26) ekvivalentna jednačinama (4.21) s obzirom na proizvoljnost veličine $d\xi^i$, što se može dokazati postupkom sličnim postupku koji smo koristili pri izvodjenju jednačina (D I.6) iz jednačine (D I.2).

Jednačina (4.22), koja se, zbog (4.16) može napisati i u obliku

$$U_{,4} = 0, \quad (4.28)$$

tvrdi da, fiksirajući bilo koji položaj (određen pretežnim koordinatama x^i), brzina svake tачke klasične aproksimacije borneveg pravstog tela cije kretanje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2) koja se nadje u tom položaju ne zavisi od trenutka u kome se u tom položaju nađe.

S druge strane, jednacina (3.6), tj.

$$u_{\alpha\beta} u^\beta = 0,$$

koje se dobivaju mnozenjem jednacina (2.2) sa u^β i sabiranjem po β , u klasičnoj aproksimaciji, na osnovu (4.20) i (4.19), za $\alpha = i$ glase

$$u_{i\beta} u^\beta = 0,$$

tj.

$$\frac{\partial u_i}{\partial \theta} = 0,$$

ili, što je, zbog (4.16), isto što i

$$\frac{\partial u^i}{\partial \theta} = 0. \quad (4.29)$$

Ove jednacine tvrde da je brzina svake tачke klasične aproksimacije borneveg pravstog tela cije kretanje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2), i to kao vektorska veličina, stalna tokom vremena. Iz njih sledi da je

$$\frac{\partial x^i}{\partial \theta} \equiv u^i = u^i(\xi^j), \quad (4.30)$$

odakle je

$$x^i = u^i \cdot \theta + f^i(\xi^j). \quad (4.31)$$

Smanjivši nadjene izraze za funkcije x^i u (4.26) dobivamo

$$\frac{\partial}{\partial \theta} \sum_{k=1}^3 \left(\frac{\partial u^i}{\partial \xi^k} \theta + \frac{\partial f^i}{\partial \xi^k} \right) \left(\frac{\partial u^i}{\partial \xi^k} \theta + \frac{\partial f^i}{\partial \xi^k} \right) = 0,$$

odn.

$$\sum_{i=1}^3 \left(2 \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^j} \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^k} \theta + \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^j} \frac{\partial f^i}{\partial \dot{y}^k} + \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^k} \frac{\partial f^i}{\partial \dot{y}^j} \right) = 0. \quad (4.32)$$

Poste jednacine (4.32) moraju identicki vaniti po θ dobivamo, izmedju ostalog,

$$\sum_{i=1}^3 \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^j} \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^k} = 0, \quad (4.33)$$

i, posebno, za $k=j$,

$$\sum_{i=1}^3 \left(\frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^j} \right)^2 = 0,$$

odakle sledi i

$$\frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^j} = 0. \quad (4.34)$$

Jednacine (4.34) tvrde da u datom trenutku θ sve tacke klasicne aproksimacije Bernovog crvastog tela cije kretanje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2) imaju iste brzine i to kao vektorske velicine, pa zajedno sa jednacinama (4.29) tvrde da se nase tele (proucavana klasicna aproksimacija) krece jednoliko pravolinijski translatorno.

Iz (4.29) i (4.34) za velicinu

$$\frac{\partial u^i}{\partial x^d} = \frac{\partial u^i}{\partial \dot{y}^k} \frac{\partial \dot{y}^k}{\partial x^d} + \frac{\partial u^i}{\partial \theta} \frac{\partial \theta}{\partial x^d},$$

sledi, uzevши u obzir i (4.16),

$$u_{i,j,d} = 0. \quad (4.35)$$

Skup jednacina (4.35) i (4.22) tvrdi ponovo ono isto sto je tvrdio i skup jednacina (4.34) i (4.29), namen, da se u klasicnoj aproksimaciji kretanje Bernovog crvastog tela koje se kreće tako da zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2) svodi na jednoliko pravolinijsko translаторno kretanje.

Podsećamo da smo, analizujući kretanje koje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2), u Glavi III na

str. 29, rekli da je to neka vrsta generalizacije obrtajnog klasičnog vrstog tela oke neponiene tache, ili, što je, na osnovu Galilejeveg klasičnog principa relativnosti isto, oke tache koja se kreće jednolik pravolinijski. Na osnovu toga su u svetlosti rezultata koje smo sada dobili: pogleda da je "obrtanje" Bornovog vrstog tela male u predjanju sa brzinama kretanja njegovih tacaka, tako da klasičnoj aproksimaciji daje klasično vrsto telo koje se kreće jednolik pravolinijski translatorne.

To što smo zaključili, samo maglovito opisuje osobine tog kretanja Bornovog vrstog tela, ali bi nes, ponajljamo, potpunija analiza tog kretanja suvise udaljila od našeg glavnog zadatka. U ovoj Glavi nes interesuje samo klasična aproksimacija kretanja Bornovog vrstog tela, i takvu aproksimaciju kretanja koje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.2) smo dobili potpuno precizno.

Nadjimo, sada, klasičnu aproksimaciju jednacina (2x) (2.3). S obzirem na (4.20) i (4.19) one se mogu napisati u obliku

$$U_{\alpha\beta} + U_{\alpha,\beta} U^{\beta} U_{\alpha} + U_{\alpha,\beta} U^{\beta} U_{\beta} = 0. \quad (4.36)$$

Za $\alpha = i$, $\beta = j$, dobivamo, zbog (4.8),

$$U_{i,j} = 0. \quad (4.37)$$

Za $\alpha = i$, $\beta = 4$ imamo jednacinu

$$U_{i,4} + U_{i,\alpha} U^{\alpha} U_4 + U_{i,4} U^4 U_4 = 0,$$

koja se, na osnovu (4.16) i (4.37), svodi na identicnost pa ne daje nikakav uslov za velicine

$$U_{i,4}. \quad (4.38)$$

Za $\alpha = 4$, $\beta = j$, zbog (4.23) i (4.24), jednacina (4.36) se opet svodi na identicnost, a isto tako i za $\alpha = \beta = 4$.

Jednacine (4.37) i preisvoljnost izraza (4.38) zajedno tvrde da je kretanje takm dobiveno klasičnom aproksimacijom kretanja Bornovog crvastog tela koje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.3), translatorno.

Vidimo, dakle, da klasična aproksimacija kretanja Bornovog relativistički crvastog tela daje klasične translatorne kretanje klasičnog crvastog tela: u prvom slučaju jednoliko pravolinijako translatorno, ili, što je na osnovu Galilejevog klasičnog principa relativnosti isto, mirovanje crvastog tela, pri čemu to kretanje nema nijedan stepen slobode, a u drugom slučaju preisvoljno translatorno kretanje crvastog tela koje, prema tome, ima tri stepena slobode.

Na osnovu svega toga smemo zaključiti da Bornovo relativistički crvasto telo nije generalizacija klasičnog crvastog tela.

GLAVA V

TOMASOV RELATIVISTICKI CVRSTO TELO

U potrazi za definicijom relativisticki cvrstog tela koje bi bilo generalizacija klasionog cvrstog tela, T. Thomas¹²⁾ (T. Y. Thomas) je dao definiciju iz koje sledi zahtev: sistem tacaka C_y : predstavlja relativisticki cvrsto telo ako se kreće tako da zadovoljava jednacine

$$u_{\alpha;\beta} + u_{\beta;\alpha} = 0. \quad (5.1)$$

Pokazacemo da sistem tacaka koji se kreće tako da zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (5.1) predstavlja Bernovo relativisticki cvrsto telo i da, prema tome, ne može biti generalizacija klasionog cvrstog tela.

Bernovo relativisticki cvrsto telo je onaj sistem tacaka cije kretanje zadovoljava sistem diferencijalnih jednacina (2.1), koje se mogu napisati i u ekvivalentnom obliku (2.4), tj.

$$(u_{\nu;\beta} + u_{\beta;\nu}) (\delta_{\lambda}^{\nu} + u^{\nu} u_{\lambda}) (\delta_{\mu}^{\beta} + u^{\beta} u_{\mu}) = 0. \quad (5.2)$$

Mnozenjem ove jednacine sa $(-u_{\sigma} u^{\sigma})^{1/2}$ i u obziru na

12) T. Y. Thomas, Arch. Ratl. Mech. Anal., Vol.9, No.4., p.301 (1962).

(1.19) dobivamo

$$[U_{\alpha;\beta}(\delta_{\gamma}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\gamma}) + U_{\alpha;\gamma}(\delta_{\beta}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\beta})](\delta_{\lambda}^{\nu} + u^{\nu}u_{\lambda})(\delta_{\mu}^{\beta} + u^{\beta}u_{\mu}) = 0. \quad (5.3)$$

S obzirem da, zbog (1.5), važi

$$(\delta_{\gamma}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\gamma})(\delta_{\lambda}^{\nu} + u^{\nu}u_{\lambda}) = \delta_{\lambda}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\lambda}, \quad (5.4)$$

oslobodjavajući se ugašaste zagrade iz (5.3) dobivamo

$$U_{\alpha;\beta}(\delta_{\lambda}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\lambda})(\delta_{\mu}^{\beta} + u^{\beta}u_{\mu}) + U_{\alpha;\nu}(\delta_{\beta}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\beta})(\delta_{\lambda}^{\nu} + u^{\nu}u_{\lambda}) = 0. \quad (5.5)$$

Izmenivši na poseban način indekse u drugom članu dobivam

$$(U_{\alpha;\beta} + U_{\beta;\alpha})(\delta_{\lambda}^{\alpha} + u^{\alpha}u_{\lambda})(\delta_{\mu}^{\beta} + u^{\beta}u_{\mu}) = 0. \quad (5.6)$$

Lako je pokazati¹³⁾ i obrnuto da se iz jednačine (5.6) može dobiti jednačina (5.2).

Prema tome, ako se sistem tacaka kreće tako da zadovljava jednačine (5.1) sigurno zadovoljava i jednačine (5.6), odn. Tomasevo relativistički vrsto telo je specijalan slučaj Bernoveg relativistički vrstog tela i, stoga, ne predstavlja generalizaciju klasičnog vrstog tela.

Kretanje Bernoveg vrstog tela koje zadovoljava jednačine (5.1) ima neke veoma interesante osobine.

Pokazacemo, prvo, da je to kretanje takvo da je telo za posmatrača opste teorije relativnosti vrsto i u klasičnom smislu (ne prelazeći na klasičnu aproksimaciju).

Jednačine (5.1) se mogu napisati u obliku

$$U_{\alpha;\beta} - \{^{\delta}_{\alpha\beta}\} U_{\gamma} + U_{\beta,\alpha} - \{^{\delta}_{\alpha\beta}\} U_{\gamma} = 0,$$

¹³⁾ Ekvivalentnost jednačina (5.2) i (5.6) konstatovali su Saleman i Taub u svom ovde vec pomenutom radu. Samo su oni pogrešno verovali da su i jednačine (5.1) i (2. medju sobom ekvivalentne. Greska u njihovom zaključivanju je potekla, u krajnjoj liniji, zbog koriscenja pojma sopstvenog vremena.

odakle je, dalje,

$$(g_{\alpha\beta} U^\gamma)_{,\beta} + (g_{\beta\gamma} U^\alpha)_{,\alpha} - 2 \{^\delta_{\alpha\beta}\} U_\delta = 0,$$

$$g_{\alpha\beta\gamma,\beta} U^\gamma + g_{\beta\gamma,\alpha} U^\gamma + g_{\alpha\beta} U^\gamma_{,\beta} + g_{\beta\gamma} U^\gamma_{,\alpha} - 2 \{^\delta_{\alpha\beta}\} U_\delta = 0,$$

te, s obzirom na

$$g_{\alpha\beta,\beta} = g_{\lambda\beta} \{^\lambda_{\alpha\beta}\} + g_{\alpha\lambda} \{^\lambda_{\beta\alpha}\}, \quad (5.7)$$

dobivamo

$$(g_{\alpha\lambda} \{^\lambda_{\beta\alpha}\} + g_{\beta\lambda} \{^\lambda_{\alpha\beta}\}) U^\gamma + g_{\alpha\beta} U^\gamma_{,\beta} + g_{\beta\gamma} U^\gamma_{,\alpha} = 0.$$

Koristeći opet (5.7) imamo

$$g_{\alpha\beta,\mu} U^\mu + g_{\alpha\mu} U^\mu_{,\beta} + g_{\beta\mu} U^\mu_{,\alpha} = 0.$$

Ponovo zivai myšljevajuće jednacine sa $x^{\alpha}_{,i}$, $x^{\beta}_{,j}$ i sabravši po $\alpha + \beta$ dobivamo

$$g_{\alpha\mu} (U^\mu_{,\beta} x^{\beta}_{,i}) x^{\alpha}_{,i} + g_{\beta\mu} (U^\mu_{,\alpha} x^{\alpha}_{,i}) x^{\beta}_{,j} + g_{\alpha\beta,\mu} U^\mu x^{\alpha}_{,i} x^{\beta}_{,j} = 0. \quad (5.8)$$

Zbog

$$U^\mu_{,\rho} x^{\rho}_{,j} = U^\mu_{,j} = (x^\mu_{,\theta}),_j = (x^\mu_{,i}),_\theta$$

i

$$g_{\alpha\beta,\mu} U^\mu = g_{\alpha\beta,\mu} x^\mu_{,\theta} = g_{\alpha\theta},$$

jednacine (5.8) možemo napisati u obliku

$$g_{\alpha\mu} x^{\alpha}_{,i} (x^\mu_{,j}),_\theta + g_{\beta\mu} (x^\mu_{,i}),_\theta x^{\beta}_{,j} + g_{\alpha\theta} x^{\alpha}_{,i} x^{\beta}_{,j} = 0,$$

ili, podesnom izmenom nemih indeksa,

$$g_{\alpha\beta} x^{\alpha}_{,i} (x^\beta_{,j}),_\theta + g_{\alpha\beta} (x^\alpha_{,i}),_\theta x^{\beta}_{,j} + g_{\alpha\beta} x^{\alpha}_{,i} x^{\beta}_{,j} = 0,$$

tj.

$$(g_{\alpha\beta} x^\alpha_{,i} x^\beta_{,j})_{,\theta} = 0. \quad (5.9)$$

Pomnozivši te jednacine sa $d\zeta^i d\zeta^j$ i sabravši po i i j i s obzirom da $d\zeta^i$ ne zavisi od θ , dobivamo

$$(g_{\alpha\beta} x^\alpha_{,i} x^\beta_{,j} d\zeta^i d\zeta^j)_{,\theta} = 0. \quad (5.10)$$

Ako sada uzmem da je $\theta = x^4 = ct$ dobivamo

$$(g_{ij} \frac{\partial x^i}{\partial \zeta^l} \frac{\partial x^j}{\partial \zeta^m} d\zeta^l d\zeta^m)_{,t} = 0, \quad (5.11)$$

jer je

$$\frac{\partial x^4}{\partial \zeta^i} = 0.$$

Iznak u zgradbi, odn.

$$dl^2 = g_{ij} \frac{\partial x^i}{\partial \zeta^l} \frac{\partial x^j}{\partial \zeta^m} d\zeta^l d\zeta^m, \quad (5.12)$$

predstavlja rastojanje (u obicnom prostornom smislu) iste vremenih (za dateg posmatrača) položaja tacaka C_j^i i $C_j^i + d\zeta^i$, pa jednacina (5.11) i izrazava crvstocu tela u klasičnom smislu.

Druga interesantna osobina kretanja koje zadovoljava jednacine (5.1) je u sledećem. Pomnozivši jednacine (5.1) sa $U^\alpha U^\beta$ i sabravši po α i β dobivamo

$$U_{\alpha;\beta} U^\alpha U^\beta = 0,$$

sto se može napisati u obliku

$$(U_\alpha U^\alpha)_{,\beta} U^\beta = 0, \quad (5.13)$$

ili najzad, s obzirom na (1.2), u obliku

$$(U_\alpha U^\alpha)_{,\theta} = 0. \quad (5.14)$$

Jednacina (5.14)

Jednacina (5.14) izrazava cinjenicu da se dogadjaj x^{α} kreće po svetskoj liniji tacke C_3^i tako da je intenzitet cetrovovektora brzine stalan tokom kretanja. Pri tome je skup ξ^i proizvoljan.

~~Izmatirajući neznatne (5.14) u spoznajama iz prethodnih razmatranja~~

Dalje, u specijalnoj teoriji relativnosti u Galilejevim koordinatama, u odnosu na koje metricki tensor ima oblik (4.2), i za $\theta = x^4$ jednacina (5.14) ima oblik

$$\left(\sum_{i=1}^3 u^i u^i - 1 \right)_{,t} = 0,$$

odakle je

$$\left(\sum_{i=1}^3 u^i u^i \right)_{,t} = 0. \quad (5.15)$$

Ova jednacina tvrdi da se svaka tacka C_3^i kreće jednoliko.

S druge strane, jednacina (5.1) za $\alpha = i$, ($b = 4$), u specijalnoj teoriji relativnosti za Galilejeve koordinate glasi

$$u^i_{,4} = -u_{4,i},$$

odn., za $\theta = x^4 = ct$, s obzirom da je $u^i_4 = -u^4_i = -\frac{\partial x^4}{\partial \theta} = -1$,

$$u^i_{,4} = 0. \quad (5.16)$$

Jednacine (5.16) tvrde da, fiksirajući bilo koji položaj (određen prostornim koordinatama x^i) brzina svake tacke tela koja se nalazi u tom položaju ne zavisi od trenutka u kome se u tom položaju nalazi.

Posmatrajući rezultat (5.11) u specijalnoj teoriji relativnosti, možemo odrediti prirodu kretanja određenog jednacinama (5.1). Poznato je da ~~što~~ i samo kretanje u relativnosti prouzrokuje deformaciju duzine (tzw. Lorencova kontrakcija). Jedina mogućnost da se rastojanja (u običnom prostornom smislu) taceka tela ne menjaju tokom vremena je da je, u specijalnoj teoriji relativnosti, to kretanje

jednolike pravolinijsko translaterne. Pri tom treba imati na umu da pomenuta rastojanja nisu invariјantna (prirodne osobine tela), sto jednacina (5.11), uostalom, i ne tvrdi, vec samo da je invariјantna osobina njihove konstantnosti. To znači, ako su ta rastojanja konstantna u odnosu na jedan koordinatni sistem - konstantna su i u odnosu na svaki drugi inercioni koordinatni sistem, odn. ako se telo kreće jednolike pravolinijski translaterne u odnosu na jedan inercioni koordinatni sistem - kreće se jednolike pravolinijski translaterne i u odnosu na svaki drugi inercioni koordinatni sistem.

GLAVA VI

ANALOGIJA KLASICHNOG I BORNOVOG RELATIV VISTICKI CVRSTOG TELA¹⁴⁾

Born svojom definicijom nije uspeo da generalise kretanje klasicnog cvrstog tela. U namjeri da nadjemo takvu generalizaciju, ako se ona uopste moze naci (a nase je matematickim licno uverenje da za to mora postojati neki nacin) pokusali smo da, pre svega, sagledamo razliku izmedju relativisticke i klasicne kinematike cvrstog tela posmatrajući ih sa analognih gledista.

Pojam prostor-vremena nije privilegija teorije relativnosti. I u klasicnoj mehanici se moze definisati odgovarajući pojam - klasicni prostor-vreme, kao skup dogadjaja, gde pod dogadjajem podrazumevamo velicinu odredjenu sa cetiri broja: tri broja X^i koji određuju položaj tacke u prostoru i cetvrtog broja t koji određuje trenutak u kome se tacka u prostoru posmatra.

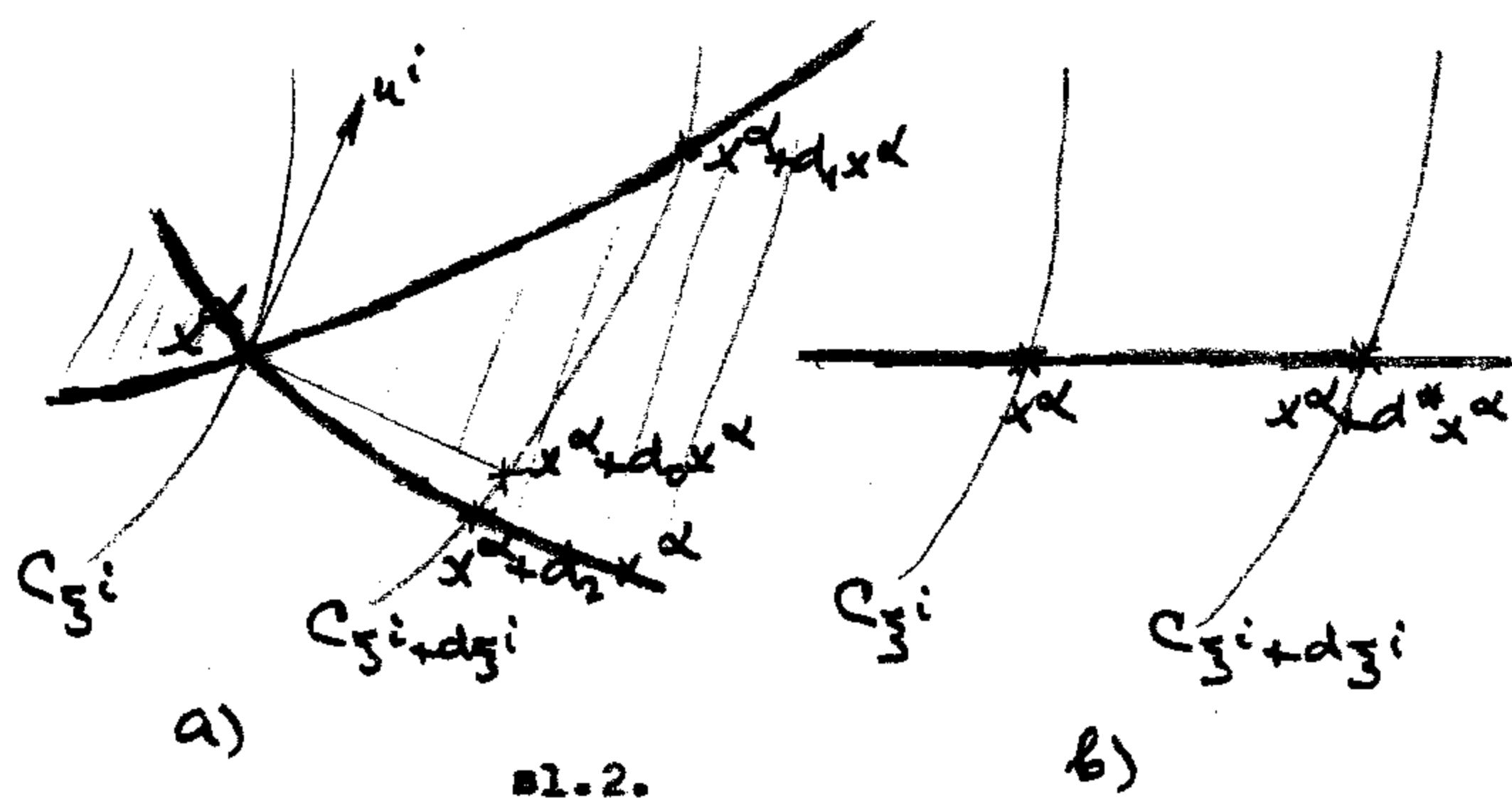
Kretanju tacke odgovara neprkidan niz dogadjaja, pa je takvo kretanje u klasicnom prostor-vremenu predstavljeno linijom - klasicnom svetakom linijom.

Gevoreci o metriči prostor-vremena moramo se ogr-

¹⁴⁾ Rezultate prvog dela ove Glave smo vec izneli u radu koji je objavljen u casopisu Publication de l'Institut Mathématiques, Beograd, Tome 1(15), 1961, str. 25.

niciti samo na intervalu izmedju dogadjaja koji leze u istoj, bilo kojoj, hiperpravni $t = \text{const.}$ i takav interval predstavlja razstojanje (u običajnom mi prostorne smislu) istovremenih položaja dveju tacaka.

Poamatrajmo jedan dogadjaj x^α u prostor-vremenu teorije relativnosti (sl.2a). Skup svetskih linija svetlosnih zrakova kroz x^α charazuje nula-hiperpovrsinu prostor-vremena (u specijalnoj teoriji relativnosti nula-hiperkonus). Nula hiperpovrsina kroz x^α je na



sl.2.

sl.2a shematski prikazana debelom linijom. Deo prostor vremena koji je na slici ozначен je skup takvih dogadjaja za koje su vektori pomeranja koji ih spajaju sa dogadjajem x^α prostornog tipa. Može se pokazati¹⁵⁾ da se uvek može naci takav koordinatni sistem da dogadjaji koje spaja vektor pomeranja prostornog tipa budu u odnosu na takav koordinatni sistem istovremeni. Stoga se takvi dogadjaji, po Foku, i zovu kvaziistovremeni dogadjaji. Sada se vidi da je analogon ozначенom delu relativističkog prostor-vremena u klasičnom prostor-vremenu (sl.2b) samo debela linija kroz dogadjaj x^α , tj. skup svih dogadjaja istovremenih dogadjaju x^α .

Neka je C_3^i (sl.2a) svetska linija tачke C_3^i (koja prolazi kroz dogadjaj x^α), a $\underline{C_3^i + dg_3^i}$ svetska

¹⁵⁾ Vidi B.A. Фок, ТЕОРИЯ ПРОСТРАНСТВА, ВРЕМЕНИ И ТЕЛОТЕЧИЯ, ГОСТЕХИЗДАТ, МОСКВА 1955, СТР. 50.

linija tacke $C_{y^i+d_3}$. Neka su $x^\alpha + d_1 x^\alpha$ i $x^\alpha + d_2 x^\alpha$ dogadjaji na svetskoj liniji tacke $C_{y^i+d_3}$ u kojima ona prodire kroz nulla-hiperpovršinu kroz x^α i neka je $x^\alpha + d^* x^\alpha$ dogadjaj na klasičnoj svetskoj liniji tacke $C_{y^i+d_3}$ koji je istovremen dogadjaju x^α . Skup dogadjaja na svetskoj liniji tacke $C_{y^i+d_3}$ između dogadjaja $x^\alpha + d_1 x^\alpha$ i $x^\alpha + d_2 x^\alpha$ je skup kvažistovremenih dogadjaja tacke $C_{y^i+d_3}$ dogadjaju x^α , pa je $x^\alpha + d^* x^\alpha$ klasični analogon bilo kog dogadjaja iz pomenutog skupa.

Kako, u teoriji relativnosti, dva vektora vremenskog tipa ne mogu biti uzajamno upravni¹⁶⁾, vektor $d_0 x^\alpha$, definisan jednačinom (1.11), mora biti prostornog tipa, pa dogadjaj $x^\alpha + d_0 x^\alpha$ pripada pomenutom skupu dogadjaja. Međutim, i pored toga što između dogadjaja $x^\alpha + d_0 x^\alpha$ i dogadjaja (u klasičnom prostoru-vremenu) $x^\alpha + d^* x^\alpha$ na taj način postoji analogija, odmah se vidi da, zbog mnoštva dogadjaja u relativističkom prostoru-vremenu koji su slični dogadjaju $x^\alpha + d^* x^\alpha$, ta analogija nije uverljiva.

Najprirodnije je pretpostaviti da je analogija potpuna između dogadjaja $x^\alpha + d^* x^\alpha$ u klasičnom prostoru-vremenu i srednjeg kvažistovremenog dogadjaja $x^\alpha + d_* x^\alpha$ u relativističkom prostoru-vremenu, koji se nalazi na sredini između dogadjaja $x^\alpha + d_1 x^\alpha$ i $x^\alpha + d_2 x^\alpha$, tj. takvog dogadjaja da je

$$d_* x^\alpha = \frac{d_1 x^\alpha + d_2 x^\alpha}{2} \quad (6.1)$$

(na osnovu čega je do na velicine prvega reda u odnosu na $d_1 x^\alpha$, odn. $d_2 x^\alpha$ i dogadjaj $x^\alpha + d_* x^\alpha$ na svetskoj liniji tacke $C_{y^i+d_3}$), pa u definiciji relativistički ovratnog tela zahtevati da interval definisan sa

¹⁶⁾ Vidi J.L.Synge: Relativity, The Special Theory, North-Holland Publishing Comp., Amsterdam, 1956, str.27.

$$g_{\alpha\beta} d_*^{\alpha} x^{\beta} d_*^{\lambda} x^{\lambda} \quad (6.2)$$

bude stalna tokom kretanja.

Međutim, pokazacemo da je

$$d_*^{\alpha} x^{\lambda} \equiv d_0 x^{\lambda}, \quad (6.3)$$

te da, s jedne strane, izmedju Bernovog relativistickog vrstog tela i klasičnog vrstog tela postoji, na izgled, potpuna analogija, i, s druge strane, da se niti tim putem ne može resiti problem generalizacije pojma klasičnog vrstog tela.

Pesto su

$$d_1 x^{\alpha} = x_{,i}^{\alpha} d\tilde{z}^i + U^{\alpha} d_1 \theta \quad (6.4)$$

i

$$d_2 x^{\alpha} = x_{,i}^{\alpha} d\tilde{z}^i + U^{\alpha} d_2 \theta, \quad (6.5)$$

to je, na osnovu (6.1)

$$d_*^{\alpha} x^{\alpha} = x_{,i}^{\alpha} d\tilde{z}^i + U^{\alpha} \frac{d_1 \theta + d_2 \theta}{2}, \quad (6.6)$$

gde su $d_1 \theta$ i $d_2 \theta$ rešenja jednacine

$$g_{\alpha\beta} (x_{,i}^{\alpha} d\tilde{z}^i + U^{\alpha} d\theta) (x_{,j}^{\beta} d\tilde{z}^j + U^{\beta} d\theta) = 0. \quad (6.7)$$

Ova se jednacina može napisati u obliku

$$g_{\alpha\beta} U^{\alpha} U^{\beta} (d\theta)^2 + 2 g_{\alpha\beta} U^{\alpha} x_{,i}^{\beta} d\tilde{z}^i d\theta + g_{\alpha\beta} x_{,i}^{\alpha} x_{,j}^{\beta} d\tilde{z}^i d\tilde{z}^j = 0, \quad (6.8)$$

odakle je

$$\frac{d_1 \theta + d_2 \theta}{2} = \frac{g_{\lambda\mu} U^{\lambda} x_{,i}^{\mu} d\tilde{z}^i}{-g_{\alpha\beta} U^{\alpha} U^{\beta}},$$

pa (6.6) postaje

$$d_*^{\alpha} x^{\alpha} = \left(x_{,i}^{\alpha} + U^{\alpha} \frac{U_{\lambda} x_{,i}^{\lambda}}{-U_{\sigma} U^{\sigma}} \right) d\tilde{z}^i,$$

tj.

$$d_x^* x^\alpha = (x_{,i}^\alpha + u^\alpha u_\lambda x_{,\lambda}^\lambda) dx^i \quad (6.9)$$

S obzirom da je vektor $d_0 x^\alpha$ dat jednacinom (1.11),

$$d_0 x^\alpha = (x_{,i}^\alpha + u^\alpha u_\lambda x_{,\lambda}^\lambda) dz^i \quad (6.10)$$

poredjenjem jednacina (6.9) i (6.10) dobiva se (6.3), kao sto smo u pocetku i tvrdili.

* * *

Poredjenje sl.2a sa sl.2b i neuspeh Bornovog pokusaja generalizacije klasickog crvastog tela navodi na sledece razgovaranje.

Izabravsi na koji invarijantan nacin odredjivanje dogadjaja na svakoj liniji tacke $C_{\bar{y}^i} + dy^i$ koji je kvaziistovremen dogadjaju x^α , tj. uzimajuci umesto jednacine (6.1) jednacinu

$$d_x^* x^\alpha = \frac{\lambda d_1 x^\alpha + d_2 x^\alpha}{\lambda + 1}, \quad (6.11)$$

gde je $\lambda > 0$ skalarne invarijante, sigurno je, da to nismo pokusali da dokazemo, da bismo dobili kretanje koje bi u klasickoj aproksimaciji dalo neke klase kretanja klasickog crvastog tela (na primer, za $\lambda=1$, na osnovu rezultata Glave IV, klasu translatornog kretanja klasickog crvastog tela). Međutim, nijedan od tih izbora ne bi doveo do kretanja tela koje bi predstavljalo generalizaciju kretanja klasickog crvastog tela.

Stoga odatle proisticu dva predloga: ili

1. u definiciji relativisticki crvastog tela zahtevati da izraz (6.2) bude stalni tokom kretanja, pri cemu je $d_x^* x^\alpha$ dato jednacinom (6.11), gde je $\lambda > 0$ proizvoljna izabrana skalarne invarijanta, ili

2. zahtevati da povrsina "trouglja" cija su temena u dogadjajima x^α , $x^\alpha + d_1 x^\alpha$ i $x^\alpha + d_2 x^\alpha$ (ta je povrsina infinitesimalna pa se moze aproksimativno uzeti da je ravna) bude stalna tokom kretanja.

Drugi predlog nam izgleda prihvatljiviji, jer je klasickom pojmu rastojanja izmedju dogadjaja x^α i $x^\alpha + \alpha^* x^\alpha$ sa sl. 2b, potpuni analogem u stvari da je povrsina pomenutog trougla.

Međutim, ti predlozi nemaju nicensog zajednickog s razmatranjem Bernovog relativisticki prvog tела, te ih u ovom radu nećemo ni ispitivati.

DODATAK I

BROJ STEPENI SLOBODE CVRSTOG TELA U KLASIČNOJ MEHANICI

Neka su konacne jednacine kretanja sistema tacaka $C_{\bar{\gamma}^a}$ ($a = 1, 2, 3$) u nekom koordinatnom sistemu x^i

$$x^i = x^i(\bar{\gamma}^a, t), \quad (i = 1, 2, 3) \quad (\text{D I.1})$$

gde je t vreme. U klasicnoj mehanici taj sistem tacaka predstavlja crvato telo mke je

$$(g_{ij} dx^i dx^j)_{t=0}, \quad (\text{D I.2})$$

gde je g_{ij} metrički tenzor, a

$$dx^i = \frac{\partial x^i}{\partial \bar{\gamma}^a} d\bar{\gamma}^a \quad (\text{D I.3})$$

vektor pomeranja koji spaja tacku $C_{\bar{\gamma}^a}$ s istovremenim položajem tacke $C_{\bar{\gamma}^a + d\bar{\gamma}^a}$.

Koristeci znake analogne znakama iz Glave I., cija će upotreba bez ikakvog daljeg preciziranja biti iz teksta jasna, jednacina (D I.2) se, s obzirom da velicine $d\bar{\gamma}^a$ ne zavise od vremena, može napisati u obliku

$$(g_{ij} x^i_{;a} x^j_{;b})_{t=0} d\bar{\gamma}^a d\bar{\gamma}^b = 0,$$

odakle je, zbog proizvoljnosti velicina $d\bar{\gamma}^a$,

$$(g_{ij}x^i_{,a}x^j_{,b})_{,t}=0. \quad (\text{D I.4})$$

Imajuci na umu da je

$$g_{ij,t} = g_{ij,\alpha} u^\alpha = (g_{i\alpha}\{\dot{x}^l\}_{,t} + g_{j\alpha}\{\dot{x}^l\}_{,t})u^\alpha, \quad (u^\alpha \equiv \frac{\partial x^\alpha}{\partial t})$$

(jer g_{ij} eksplisitno ne zavisi od vremena) i da je

$$(x^i_{,a})_{,t} = (x^i_{,t})_{,a} = u^i_{,a} = u^i_{,j} x^j_{,a},$$

postupkom alienim postupku u Glavi I dobivamo

$$(u_{i,j} + u_{j,i})x^i_{,a}x^j_{,b} = 0. \quad (\text{D I.5})$$

Ako jes uzmemo u obzir da jednacine (D I.1) predstavljaju u svakom trenutku $\not\perp$ nesingularnu transformaciju koordinata \bar{x}^a u kordinate x^i , to mora biti

$$\det \{x^i_{,a}\} \neq 0,$$

pa iz (D I.5) sledi¹⁷⁾

$$u_{i,j} + u_{j,i} = 0. \quad (\text{D I.6})$$

I u klasicku mehaniku se moze uvesti pojam prostor-vremena, kao sto smo i ucinili i objasnili u Glavi VI, ali se ne moze definisati metrika $g_{\alpha\beta}$ takvog klasickog prostor-vremena vec samo metrika g_{ij} njegovog potprostora - obicnog prostora. Stoga ne postoji mogucnost obrazovanja kovarijantnih izvoda $u_{i,k}$, pri cemu bi x^k trebalo da predstavlja vreme. Jedino sto se moze to je obrazovanje parcijalnih izvoda $u_{i,k}$

$= \frac{\partial u_i}{\partial t}$ (smatrajuci u_i funkcijom promenljivih \bar{x}^a , t a ne x^i, t) koji odredjuju koverijantne koordinate W_i ubrzanja, definisane sa

¹⁷⁾ Ove jednacine je izveo Th. De Donder: Bull. Acad. Roy. Belg. (Classe des Sciences), Séance du 3 janvier 1942, Nos 1-3, p. 8.

$$W_i = U_{i,4} - \{j\}_{i,4} U_j U^* \quad (\text{D I.})$$

Pokazacemo, sada, da se preucavanje 12 velicina

$$U_{i,j} \quad i \quad U_{i,4} \quad (\text{D I.})$$

moe zaključiti da crvato telo u klasicnoj mehanici im
sest stepeni slobode.

Velicine (D I.8) nisu međusobno nezavisne. Izmed
njih 12 postoji sest relacija (D I.6) za $i < j$. Dakle
samu su njih sest preizvoljne. Međutim, ne mogu biti
proizvoljne bilo kojih sest. Pre svega proizvoljne su
velicine $U_{i,4}$ jer se ne pojavljuju u relacijama (D I.)
Iz relacija (D I.6) se, dalje, vidi da se za preostale
tri proizvoljne velicine mogu uzeti tri velicine $U_{i,j}$
za koje je $i \neq j$ i pri tome da medju njima nema dve koje
je imaju iste indekse, na primer tri velicine $U_{i,j}$ ($i < j$).
Dakle, skup sest proizvoljnih velicina

$$U_{i,j} \quad (i < j), \quad U_{i,4}, \quad (\text{D I.9})$$

odredjuju sve ostale velicine (D I.8).

Na koji se nacin moze protumaciti proizvoljnost
sest velicina (D I.9)? Piksirajmo skup Σ^a koji inace
mogemo proizvoljno izabrati. Tada proizvoljnost velici-
na $U_{i,4}$ izrazava proizvoljnost ubrzanja tacke C_{Σ^a} ,
odn. proizvoljnost kretanja te tacke u tri pravca pros-
tora, dakle, tri stepena slobode njenog kretanja.

Biranjem $U_{i,4}$ za tacku C_{Σ^a} odredili smo differen-
cijalne jednacine kretanja (D I.7) tacke C_{Σ^a} , pa i
samo njen kretanje. (Pretpostavlja se da su dati pocet-
ni uslovi, koji inace, po definiciji stepena slobode, i
ne uticu na njihov broj.) Time su odredjene i velicine
 U_i za tu tacku.

Piksirajmo, sada, trenutak vremena t pa potrasimo
brzinu tacke $C_{\Sigma^a+d\Sigma^a}$ imajuci u vidu da znamo
brzinu tacke C_{Σ^a} . Do na velicine prvog reda u odno-
su na $d\Sigma^a$ brzinu tacke $C_{\Sigma^a+d\Sigma^a}$ je

$$\dot{u}_i + \dot{u}_{ij} dx^j,$$

(D I.10)

gde je dx^j dato sa (D I.3). To znači da je polje brzina svih tачака crvastog tela bilo u kom trenutku potpuno određeno brzinom \dot{u}_i , tacke C_{ξ^q} i skupom veličina \dot{u}_{ij} . Pesto je među ovim poslednjim njih tri preizvoljno, to pomeranje crvastog tela pri fiksiranom položaju tacke C_{ξ^q} ima nova tri stepena slobode, pa sledi da definicija (D I.2) crvastog tela dopušta da crvasto telo klasične mehanike ima sešest stepeni slobode.

Potrebitno je pomenuti da i sama struktura prostora može uticati na smanjenje broja stepeni slobode – broja koji je posledica isključivo definicije crvastog tela. Međutim, u Euklidovom prostoru takvih dopunskih ograničenja nema, tako da kretanje klasičnog crvastog tela u Euklidovom trodimenzionom prostoru ima upravo sešest stepeni slobode.

DODATAK II

NEKI OBRAZCI IZ ALGEBRE KRONEKEROVOG PROIZVODA DVEJU MATRICA¹⁸⁾

Kronekerov preizved matrice

$$A = \{a_{\alpha}^{\beta}\} \quad (\alpha=1, \dots, m; \beta=1, \dots, n) \quad (\text{D II.1})$$

tipa (m, n) je matrica

$$B = \{b_{\mu}^{\lambda}\} \quad (\lambda=1, \dots, p; \mu=1, \dots, q) \quad (\text{D II.2})$$

tipa (p, q) je, po definiciji, matrica

$$A \times B = \{a_{\alpha}^{\beta} B\} \quad (\text{D II.3})$$

tipa (mp, nq) .

Ako $\rho(A)$ označava rang matrice A , onda važi obrazac

$$\rho(A \times B) = \rho(A) \rho(B). \quad (\text{D II.4})$$

Ako je A matrica reda m , a B matrica reda p i ako $|A|$ označava determinantu matrice A , onda je

$$|A \times B| = |A|^p |B|^m. \quad (\text{D II.5})$$

¹⁸⁾ Vidi C.C. Mac Duffee: The Theory of Matrices, Chelsea Publishing Company, New York, 1946, str. 82, 83.

LITERATURA

1. Andjelic, T., Matrice, naučna Knjiga, beograd, 1962.
2. Born, M., Ann. Phys., 30, 1 (1909).
3. de Donder, Th., Bull. Acad. Roy. belg. (Classe des Sciences), Séance du janvier 1942, Nos 1-3, p.8.
4. Mac Duffee, C.C., The Theory of Matrices, Chelsea Publishing Company, New York, 1946.
5. Фок, В.А., ТЕОРИЯ ПРОСТРАНСТВА, ВРЕМЕНИ И ТЯГОТЕНИЯ, ГИИА, ГОСТЕХИЗДАТ, МОСКВА, 1955.
6. Herglotz, G., Ann.Phys., 31, 393 (1909-1910).
7. Noether, F., Ann.Phys., 31, 919 (1909-1910).
8. Pounder, J.R., Comm.Dublin Inst.Adv.Stud., Ser.A, No.11 (1954).
9. Salzman, G. and Taub, A.H., Phys.Rev., 92, 1659 (1954).
10. Synge, J.L., Stud.Math.Mech.Presented to Richard von Mises, New York, 1954, p.217.
11. Synge, J.L., Relativity, The Special Theory, North-Holland Publishing Comp., Amsterdam, 1956.
12. Synge, J.L., Math.Zeits., 72(1), 82 (1959).
13. Thomas, F.Y., Arch.Ratl.Mech.Anal., 9(4), 301 (1962).
14. Toupin, R.A., Arch.Ratl.Mech.Anal., 1(3), 181 (1958).

