



ON 1-PARAMETER MOTION IN LORENTZ SPACE E_1^3

Bahaddin BÜKCÜ*

*Gaziosmanpaşa Üniversitesi Matematik Bölümü, 60250 Taşlıçiftlik – Tokat, TÜRKİYE,
e-mail: bbukcu@yahoo.com

ABSTRACT

In this study, using Cayley Formula [1], A matrix-positive semi-orthogonal- is obtained from Darboux matrix [2] of α time-like curve. Taking $c = \alpha$ and by the equality $x = Ax_0 + c$, an one parameter H/H' Lorentzian motion is specified. It is derived Darboux vectors of this motion. And then the relation between Darboux matrices and curvature matrix is given. Moreover, it is shown α time-like curve must be a general helix on condition that components of Darboux vectors (matrices) are equal.

Keywords: *Cayley formula, Curvature matrix, Darboux vectors, General helix.*

BİR PARAMETRELİ LORENTZİYAN HAREKET ÜZERİNE

ÖZET

Bu çalışmada, bir α time-like eğrisinin Darboux [2] vektöründen, Cayley formülü [1] yardımıyla, pozitif semi ortogonal, A matrisi elde edildi. $c = \alpha$ alınarak $x = Ax_0 + c$ denklemiyle bir parametrelili H/H' Lorentziyan hareketi tanımlandı. Bu hareketin, Darboux vektörleri (matrisleri) bulundu. Daha sonra Darboux vektörü ile eğrilikler matrisi arasındaki bağıntı verildi. Ayrıca, Darboux vektörlerinin (matrislerinin) bileşenlerinin eşit olması durumunda, α time-like eğrisinin, bir genel helis olması gerektiği gösterildi.

Anahtar Kelimeler: *Cayley formülü, Eğrilikler matrisi, Darboux vektörleri, Genel helis.*

1. TEMEL KAVRAMLAR

Tanım 1.1. $x = (x_1, x_2, x_3)$ ve $y = (y_1, y_2, y_3) \in E^3$ olsun.

$$\langle \cdot, \cdot \rangle : E^3 \times E^3 \longrightarrow R$$

$$(x, y) \longrightarrow \langle x, y \rangle = -x_1y_1 + x_2y_2 + x_3y_3$$

metrik tensörüne sahip olan E^3 uzayına, Minkowski 3-uzayı denir ve E_1^3 ile gösterilir [3].

Tanım 1.2. 3- boyutlu standart reel vektör uzayı E^3 de,

$$\wedge_L : E^3 \times E^3 \longrightarrow E^3$$
$$(x, y) \longrightarrow x \wedge_L y = \varepsilon x \wedge y = x \wedge \varepsilon y = \varepsilon(x \wedge y)$$

şeklinde tanımlanan bir vektörel çarpım işlemine E_1^3 uzayında vektörel çarpım işlemi denir. x vektörüne karşılık gelen matris X ise her $\forall y \in E_1^3$ için, $X \cdot y = x \wedge_L y$ dir. Burada $\varepsilon = \text{dia}(-1,1,1)$ şeklinde bir köşegen matris ve “ \wedge ” notasyonu, 3-boyutlu Öklid uzayındaki standart vektörel çarpım işlemidir.

Tanım 1.3. E_1^3 Lorentz uzayında $A^{-1} = \varepsilon A^T \varepsilon$ eşitliğini sağlayan A matrisine semi-ortogonal matris denir. Burada $\varepsilon = \text{dia}(-1,1,1)$ şeklinde bir köşegen matristir.

Ayrıca, $S^T = -\varepsilon S \varepsilon$ eşitliğini sağlayan S matrisine de Lorentz anlamında anti-simetrik matris veya semi-skew matris denir. Ayrıca $n = 3$ ve $S \leftrightarrow s$ ise $S \cdot s = 0$ dır [2].

Teorem 1.1. α , Lorentz manifoldunda bir time-like (zamansı) eğri ve $n = 3$ olsun. α 'nın Frenet vektör alanları; V_1 , zamansı vektör alanı V_2 ve V_3 uzaysı vektör alanları için, Frenet denklemlerini aşağıdaki gibi yazabiliriz [3].

$$D_{V_1} V_1 = k_1 V_2, \quad D_{V_1} V_2 = k_1 V_1 + k_2 V_3, \quad D_{V_1} V_3 = -k_2 V_2.$$

2. BİR PARAMETRELİ LORENTZİYAN HAREKET

Teorem 2.1. H hareketli, H' , sabit uzaylar ve x_0 , H da sabit bir vektör olsun.

$$x = Ax_0 + c \quad (2.1)$$

denklemlerle tanımlanan, H/H' bir parametrelî Lorentziyan hareket; $\Omega = \dot{A}A^{-1}$ eşitliği ile tanımlanan matris, bir semi-anti-simetrik matristir.

İspat. Hareketin dönme kısmı olan $x = Ax_0$ eşitliğinden $x_0 = A^{-1}x$ çekilir. Sonra eşitliğin türevi alınır ve $\Omega = \dot{A}A^{-1}$ denilirse, $\dot{x} = \Omega x$ bulunur. A semi-ortogonal bir matris ise $A^{-1} = \varepsilon A^T \varepsilon$ dir. Basit bir hesaplama ile,

$$\varepsilon = (A^T \varepsilon) A \quad (2.2)$$

bulunur. (2.2) eşitliğinin diferansiyeli alınır ve εA ile çarpılırsa,

$$\dot{A}^T = -A^T \varepsilon \dot{A} A^{-1} \varepsilon$$

elde edilir. Doğrudan bir hesaplama ile,

$$\begin{aligned}\Omega &= \dot{A}A^{-1} \\ \Omega^T &= (A^{-1})^T \dot{A}^T \\ &= (A^{-1})^T (-A^T \varepsilon \dot{A} A^{-1} \varepsilon) \\ &= -\varepsilon A (\varepsilon A^T \varepsilon) \Omega \varepsilon \\ &= -\varepsilon A (\varepsilon A^T \varepsilon) \Omega \varepsilon \\ &= -\varepsilon A A^{-1} \Omega \varepsilon \\ &= -\varepsilon \Omega \varepsilon\end{aligned}$$

elde edilir. Son eşitlik bize Ω matrisinin Lorentz anlamında anti-simetrik olduğunu gösterir.

Teorem 2.2. E_1^3 Lorentz uzayında $H = Sp\{\alpha(s); T, N, B\}$ ve $H' = Sp\{O; e_1, e_2, e_3\}$ sırası ile hareketli ve sabit uzayları gösterebilir. (2.1) ile belirlenen Lorentziyan hareketin semi-ortogonal matrisi $A = \begin{bmatrix} T & N & B \end{bmatrix}$ ve c öteleme de $c = \alpha(s)$ ile gösterilsin.

$$x(s) = A(s)x_0(s) + c(s) \quad (2.3)$$

denklemlerle α eğrisi boyunca bir katı cismin bir parametrelili Lorentziyan hareketi verilmiş olsun. (2.3) deki hareketin sabit ve hareketli uzaylara göre Darboux vektörleri sırası ile,

$$\omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1}(-\dot{k}_2, \dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2, \dot{k}_1) \quad \text{ve} \quad w = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1}(-\dot{k}_2, k_1 \dot{k}_2 - \dot{k}_1 k_2, \dot{k}_1)$$

dır.

İspat. s space-like vektörüne (eksenine) karşılık gelen, semi anti-simetrik matris S ise bu durumda E_1^3 , Lorentziyan uzayındaki Cayley formülünden

$$A = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} \begin{bmatrix} 1 + k_1^2 + k_2^2 & 2k_1 & 2k_1 k_2 \\ 2k_1 & 1 + k_1^2 - k_2^2 & 2k_2 \\ -2k_1 k_2 & -2k_2 & 1 - k_1^2 - k_2^2 \end{bmatrix}$$

semi-ortogonal matrisi elde edilir [1]. Ayrıca α eğrisinin Frenet vektörleri,

$$T = (1 + k_1^2 + k_2^2, 2k_1, -2k_1 k_2), \quad N = (2k_1, 1 + k_1^2 - k_2^2, -2k_2), \quad B = (2k_1 k_2, 2k_2, 1 - k_1^2 - k_2^2)$$

dır. Uzun ve doğrudan bir hesaplama ile,

$$\dot{A} = 2\delta^{-2} \begin{bmatrix} 2k_1[k_1 + \dot{k}_1 k_2^2 - k_1 k_2 \dot{k}_2] & \dot{k}_1 m - 2k_1 k_2 \dot{k}_2 & \dot{k}_1 k_2 m + k_1 \dot{k}_2 n \\ \dot{k}_1 m - 2k_1 k_2 \dot{k}_2 & 2(k_1 \dot{k}_1 - k_2 \dot{k}_2) & \dot{k}_2 n + 2k_1 \dot{k}_1 k_2 \\ -\dot{k}_1 k_2 m - k_1 \dot{k}_2 n & -\dot{k}_2 n - 2k_1 \dot{k}_1 k_2 & 2k_2 [\dot{k}_2 + k_1 \dot{k}_1 k_2 - k_2 k_1^2 \dot{k}_2] \end{bmatrix} \quad (2.4)$$

türev matrisi bulunur, burada

$$\delta = 1 - k_1^2 + k_2^2, m = 1 + k_1^2 + k_2^2, n = 1 - k_1^2 + k_2^2$$

dır. $\Omega = \dot{A}A^{-1}$ olsun. Ω semi-skew matrisine, A' ya karşılık gelen hareketin sabit uzaya (yani H' ye) göre Darboux matrisi denir. Şimdi H/H' hareketinin Darboux matrislerini hesaplayalım:

$$\Omega = \dot{A}A^{-1} = \dot{A} \varepsilon A^T \varepsilon$$

eşitliğinin sağ tarafı

$$\Omega = \begin{bmatrix} 0 & \dot{k}_1 & -(\dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2) \\ \dot{k}_1 & 0 & \dot{k}_2 \\ -(\dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2) & -\dot{k}_2 & 0 \end{bmatrix} \quad (2.5)$$

şeklinde bulunur. (2.3) ile belli olan semi anti-simetrik matrisine karşılık tutulan vektör, sabit uzayın

$$\omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} (-\dot{k}_2, \dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2, \dot{k}_1) \quad (2.6)$$

Darboux vektörüdür. H hareketli uzayındaki $H = Sp\{\alpha(s), T, N, B\}$ çatısına göre Darboux vektörü,

$$w = A^{-1} \omega$$

eşitliğinden

$$w = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} (-\dot{k}_2, k_1 \dot{k}_2 - \dot{k}_1 k_2, \dot{k}_1)$$

olarak bulunur.

Teorem 2.3. H' nin H' ye hareketini veren B matrisi ile, hareketin Ω Darboux matrisi arasında

$$\Omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} (B\dot{B} - \dot{B}B + \dot{B}) \text{ ve } \omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} (b \wedge \dot{b} + \dot{b})$$

bağıntıları vardır. Burada b ve \dot{b} sırası ile B ve \dot{B} anti-simetrik matrislerinin üçer elemanından meydana gelen vektörlerdir.

İspat. Doğrudan bir hesaplama ile,

$$B\dot{B} = \begin{bmatrix} 0 & k_1 & 0 \\ -k_1 & 0 & k_2 \\ 0 & -k_2 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \dot{k}_1 & 0 \\ -\dot{k}_1 & 0 & \dot{k}_2 \\ 0 & -\dot{k}_2 & 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} k_1\dot{k}_1 & 0 & k_1\dot{k}_2 \\ 0 & k_1\dot{k}_1 - k_2\dot{k}_2 & 0 \\ -\dot{k}_1k_2 & 0 & k_2\dot{k}_2 \end{bmatrix}$$

bulunur. Benzer şekilde,

$$B\dot{B} - \dot{B}B + \dot{B} = \begin{bmatrix} 0 & \dot{k}_1 & -(k_1\dot{k}_2 - k_1\dot{k}_2) \\ \dot{k}_1 & 0 & \dot{k}_2 \\ -(k_1\dot{k}_2 - k_1\dot{k}_2) & -\dot{k}_2 & 0 \end{bmatrix} \quad (2.7)$$

bulunur. (2.7) eşitliği ile $2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1} = 2\delta^{-2}$ ile çarpılırsa,

$$2\delta^{-2}(B\dot{B} - \dot{B}B + \dot{B}) = 2\delta^{-2} \begin{bmatrix} 0 & \dot{k}_1 & -(k_1\dot{k}_2 - k_1\dot{k}_2) \\ \dot{k}_1 & 0 & \dot{k}_2 \\ -(k_1\dot{k}_2 - k_1\dot{k}_2) & -\dot{k}_2 & 0 \end{bmatrix} \quad (2.8)$$

elde edilir. (2.8) eşitliğinin sağ tarafı (2.5) eşitliğinde Ω olarak bulunmuştur. Böylece

$$\Omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1}(B\dot{B} - \dot{B}B + \dot{B})$$

şeklinde yazılabilir. Benzer şekilde

$$\begin{aligned} b \wedge \dot{b} &= (0, \dot{k}_1k_2 - k_1\dot{k}_2, 0) \\ b \wedge \dot{b} + \dot{b} &= (0, \dot{k}_1k_2 - k_1\dot{k}_2, 0) + (-\dot{k}_2, 0, \dot{k}_1) \\ 2\delta^{-2}(b \wedge \dot{b} + \dot{b}) &= 2\delta^{-2}(-\dot{k}_2, \dot{k}_1k_2 - k_1\dot{k}_2, \dot{k}_1) \end{aligned}$$

elde edilir. Buradan (2.9) eşitliğinin sağ tarafındaki vektörün eşlendiği matris (2.8) eşitliğinin sağ tarafındaki matristir. Bu nedenle,

$$\Omega = 2(1 - k_1^2 + k_2^2)^{-1}(B\dot{B} - \dot{B}B + \dot{B})$$

dır.

ω ve w vektörleri arasındaki ilişki aşağıdaki teoremle verilmiştir.

Teorem 2.4. H/H' hareketinin sabit ve hareketli uzaylara göre Darboux vektörleri sırasıyla ω ve w olsunlar. $\omega = w$ ise α eğrisi bir eğilim çizgisi (helis) dir.

İspat. Her $s \in I \subset \mathbb{R}$, $k_1(s)$ ve $k_2(s)$ eğrilikleri sabit olmayan ve yay parametresine göre verilmiş time-like bir eğri α olsun. H/H' hareketinde, sabit ve hareketli uzaylardaki Darboux vektörleri paralel yani $\omega = w$ olsun. Bu durumda,

$$\begin{aligned}(-\dot{k}_2, \dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2, \dot{k}_1) &= (-\dot{k}_2, k_1 \dot{k}_2 - \dot{k}_1 k_2, \dot{k}_1) \Leftrightarrow \dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2 = k_1 \dot{k}_2 - \dot{k}_1 k_2 \\ &\Leftrightarrow \dot{k}_1 k_2 - k_1 \dot{k}_2 = 0 \\ &\Leftrightarrow \frac{d}{ds} \left(\frac{k_1}{k_2} \right) = 0 \\ &\Leftrightarrow \frac{k_1}{k_2} = \text{sabit} \quad (2.9)\end{aligned}$$

bulunur. (2.9) eşitliği, α time-like eğrisinin bir eğilim çizgisi olduğunu gösterir.

KAYNAKLAR

- [1] Bükcü, B., Lorentz Uzayında Cayley Formülü ve Uygulamaları, Doktora Tezi, Ankara Üniversitesi Fen Bilimleri Enstitüsü, (2003).
- [2] Uğurlu, H.H., "On the Geometry Of Timelike Surfaces", Communications, Ankara University, Faculty Of Sciences Dept. Of Math. Seeries A1, Vol.46 pp.211-223 (1997).
- [3] O'Neill, B., "Semi-Riemannian Geometry with Application to Relativity", Academic Press, New York, 278-292 (1983).
- [4] Ekmekçi, N. & İlarıslan, K. "Higher Curvatures in Lorentzian Space", Jour. of Math. and Comp. Sci. (Math. Ser.) Vol.11, No.2; (1998), 97-102.