

برقی ادوار

خالد خان یوسفزئی
کامیٹ انسٹیٹیوٹ آف انفارمیشن ٹیکنالوجی، اسلام آباد
khalidyousafzai@comsats.edu.pk

عنوان

1	بنیاد	1
1	برقی بار، برقی رو اور برقی دباؤ	1.1
6	قانون اوہم	1.2
8	توانائی اور طاقت	1.3
15	برقی پڑے	1.4
15	غیر تابع منبع	1.4.1
17	تابع منبع	1.4.2
27	مزا جتنی ادوار	2
27	قانون اوہم	2.1
35	قوانین کرخوف	2.2
51	سلسلہ وار جڑے پڑوں میں رو	2.3
52	تقسیم دباؤ	2.4
55	متعدد سلسلہ وار مزاحمتوں کا مساوی مزاحمت	2.5
58	سلسلہ وار متعدد منبع دباؤ اور مزاحمت	2.6
59	متوازی جڑے مزاحمت پر یکساں دباؤ پایا جاتا ہے	2.7
61	تقسیم رو اور متعدد متوازی مزاحمتوں کا مساوی مزاحمت	2.8
68	سلسلہ وار اور متوازی مزاحمت	2.9
73	تخصیص مزاحمت	2.10
76	سلسلہ وار اور متوازی مزاحمتوں کے ادوار کا حل	2.11
84	ستارہ-تکون تبادلہ	2.12
91	تابع منبع استعمال کرنے والے ادوار	2.13
101	ترکیب جوڑ اور دائری ترکیب	3
101	تجزیہ جوڑ	3.1
104	غیر تابع منبع رو استعمال کرنے والے ادوار	3.2
117	تابع منبع رو استعمال کرنے والے ادوار	3.3
123	غیر تابع منبع دباؤ استعمال کرنے والے ادوار	3.4

132	تابع منبع دباو استعمال کرنے والے ادوار	3.5
139	دائری تجزیہ	3.6
140	غیر تابع منبع استعمال کرنے والے ادوار	3.7
148	غیر تابع منبع رواستعمال کرنے والے ادوار	3.8
154	تابع منبع استعمال کرنے والے ادوار	3.9
158	دائری ترکیب اور ترکیب جوڑ کا موازنہ	3.10

161	حسابی ایپلیفائر	4
171	کامل حسابی ایپلیفائر	4.1
171	منفی ایپلیفائر	4.2
174	مثبت ایپلیفائر	4.3
176	مستقام کار	4.4
176	منفی کار	4.5
178	جمع کار	4.6
181	متوازن اور غیر متوازن صورت	4.7
185	موازنہ کار	4.8
185	آلاتی ایپلیفائر	4.9

187	مسئلے	5
187	مساوی دور	5.1
187	مسئلہ خطیت	5.2
191	مسئلہ نفاذ	5.3
201	مساوی ادوار	5.4
206	مسئلہ تھون، مسئلہ نارٹن اور مسئلہ متبادلہ منبع	5.5
225	تابع منبع استعمال کرنے والے ادوار	5.6
231	تابع منبع اور غیر تابع منبع دونوں استعمال کرنے والے ادوار	5.7
239	زیادہ سے زیادہ طاقت منتقل کرنے کا مسئلہ	5.8

247	برق گیر اور امالہ گیر	6
247	برق گیر	6.1
261	امالہ گیر	6.2
270	برق گیر اور امالہ گیر کے خصوصیات	6.3
273	سلسلہ وار جڑے برق گیر	6.4
277	متوازی جڑے برق گیر	6.5
281	سلسلہ وار امالہ گیر	6.6
283	متوازی امالہ گیر	6.7
287	حسابی ایپلیفائر کے RC ادوار	6.8
288	تفرق کار	6.9

293	عارضی رد عمل	7
293	تعارف	7.1
293	ایک درجی ادوار	7.2

295	7.2.1 رد عمل کی عمومی مساوات	
321	7.3 دھڑکن	
328	7.4 دو درجی ادوار	
359	8 برقرار حالت بدلتی رو	
359	8.1 مخلوط اعداد	
364	8.2 سائن نمائندگی	
373	8.3 سائن نماد اور مخلوط جبری تفاعل	
381	8.4 دوری سمتیہ	
386	8.5 مزاحمت، امالہ گیر اور برقی گیر کے انفرادی دوری سمتیہ تعلق	
396	8.6 برقی رکاوٹ اور برقی فراوانی	
409	8.7 دوری سمتیہ کے اشکال	
419	8.8 کرخوف مساوات	
424	8.9 تجزیاتی تراکیب	
443	9 برقرار برقی طاقت	
443	9.1 لمبائی طاقت	
446	9.2 اوسط طاقت	
453	9.3 زیادہ سے زیادہ اوسط طاقت منتقل کرنے کا مسئلہ	
463	9.4 موثر قیمت	
472	9.5 جزو طاقت	
476	9.6 مخلوط طاقت	
484	9.7 جزو طاقت کی درنگی	
489	9.8 برقی جھٹکا	
491	9.9 نم زمین	
492	9.10 ایک دور کا نظام	
497	9.11 حفاظتی تدابیر	
499	10 مقناطیسی جڑے ادوار	
499	10.1 مشیر کہ امالہ	
517	10.2 مشیر کہ امالہ میں توانائی کا ذخیرہ	
523	10.3 کامل ٹرانسفارمر	
547	11 تین دوری نظام	
547	11.1 تین دوری ستارہ دیاو	
553	11.2 ستارہ ستارہ (YY) جوڑ	
561	11.3 تین دوری ٹیکونی (Δ) دیاو	
566	11.4 ٹیکونی بوجھ	
571	11.5 طاقت کے کلیات	
580	11.6 جزو طاقت کی درنگی	

باب 11

تین دوری نظام

11.1 تین دوری ستارہ دباو

اب تک بدلتی روطاقت کی بات کرتے ہوئے ایک عدد منبع دباو کی بات کی جاتی رہی۔ حقیقت میں بدلتی روطاقت کی پیداوار اور ترسیل تین دوری نظام سے کی جاتی ہے۔ شکل 11.1 میں تین دوری نظام دکھایا گیا ہے جہاں تین عدد منبع استعمال کئے گئے ہیں جو آپس میں 120° زاویائی فاصلہ رکھتے ہیں۔ تمام دباو کے حیٹے یک برابر ہونے کی صورت میں اس کو متوازن تین دوری نظام کہا جاتا ہے۔ دکھائے گئے متوازن نظام کے دباو درج ذیل ہیں جن کے دوری سمتیات کو شکل-ب میں دکھایا گیا ہے۔

$$\begin{aligned}\hat{V}_{an} &= 230/0^\circ \text{ Vrms} \\ \hat{V}_{bn} &= 230/-120^\circ \text{ Vrms} \\ \hat{V}_{cn} &= 230/-240^\circ \text{ Vrms} \\ &= 230/120^\circ \text{ Vrms}\end{aligned}\quad (11.1)$$

انہیں کو وقتی دائرہ کار میں درج ذیل لکھا جائے گا۔ شکل-پ میں انہیں دکھایا گیا ہے۔

$$\begin{aligned}v_{an}(t) &= 230\sqrt{2} \cos \omega t \text{ V} \\ v_{bn}(t) &= 230\sqrt{2} \cos(\omega t - 120^\circ) \text{ V} \\ v_{cn}(t) &= 230\sqrt{2} \cos(\omega t + 120^\circ) \text{ V}\end{aligned}\quad (11.2)$$

balanced three phase system¹

متوازن بوجھ کی صورت میں تینوں رو کے حیطے اور زاویے بھی برابر ہوں گے لہذا انہیں درج ذیل لکھا جائے گا۔

$$\begin{aligned} i_{an}(t) &= I_0 \cos(\omega t - \theta) \text{ A} \\ i_{bn}(t) &= I_0 \cos(\omega t - 120^\circ - \theta) \text{ A} \\ i_{cn}(t) &= I_0 \cos(\omega t + 120^\circ - \theta) \text{ A} \end{aligned} \quad (11.3)$$

مساوات 11.2 کے تینوں دباؤ کو عمومی شکل میں لکھتے ہیں۔

$$\begin{aligned} v_{an}(t) &= V_0 \cos \omega t \text{ V} \\ v_{bn}(t) &= V_0 \cos(\omega t - 120^\circ) \text{ V} \\ v_{cn}(t) &= V_0 \cos(\omega t + 120^\circ) \text{ V} \end{aligned} \quad (11.4)$$

شکل 11.1 میں n تا a کے دباؤ \hat{V}_{an} کو شاخ کا دباؤ یا دوری دباؤ² کہا جاتا ہے۔ اسی طرح n تا b کے دباؤ \hat{V}_{bn} اور n تا c کے دباؤ \hat{V}_{cn} بھی دوری دباؤ ہیں۔ انہیں اس شکل سے b تا a دباؤ دریافت کریں جسے دباؤ تار³ کہا جاتا ہے۔

$$\begin{aligned} \hat{V}_{ab} &= \hat{V}_{an} - \hat{V}_{bn} \\ &= V_0 \angle 0^\circ - V_0 \angle -120^\circ \\ &= V_0 - V_0 \left(-\frac{1}{2} - j\frac{\sqrt{3}}{2} \right) \\ &= V_0 \left(\frac{3}{2} - j\frac{\sqrt{3}}{2} \right) \\ &= \sqrt{3}V_0 \angle 30^\circ \end{aligned}$$

یہی جواب شکل 11.2-الف میں ترسیمی طریقے سے حاصل کیا جاسکتا ہے جہاں متکون سے درج ذیل لکھتے

$$V_{ab}^2 = V_0^2 + V_0^2 - 2V_0^2 \cos 120^\circ$$

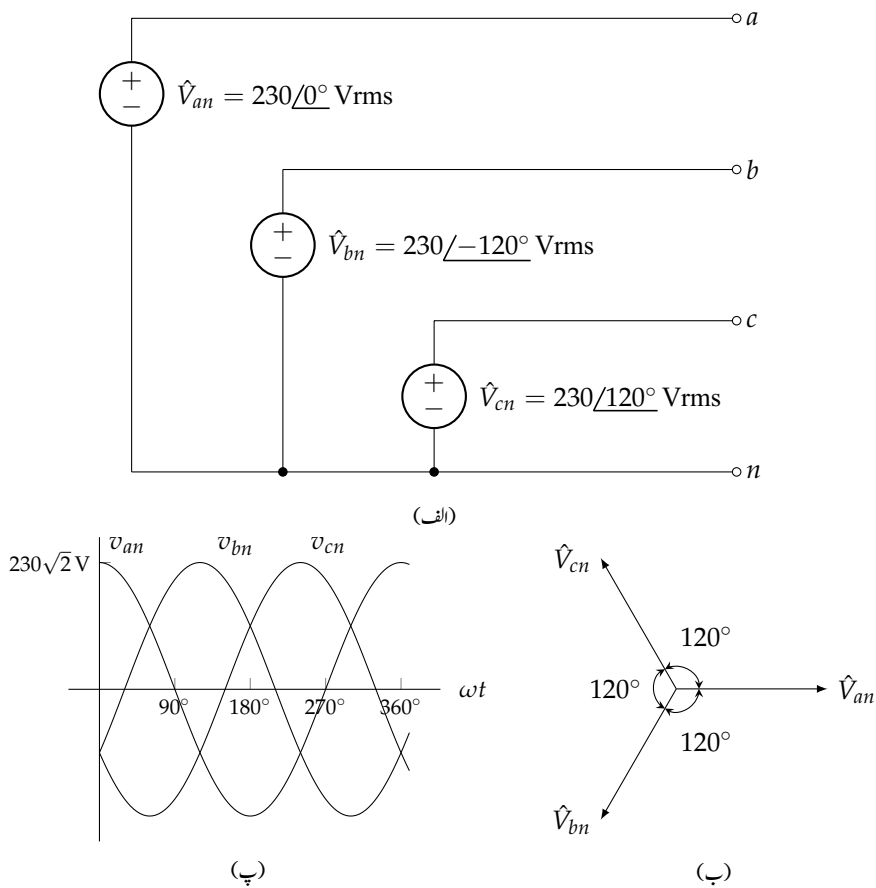
ہوئے

$$V_{ab} = \sqrt{3}V_0 \quad (11.5)$$

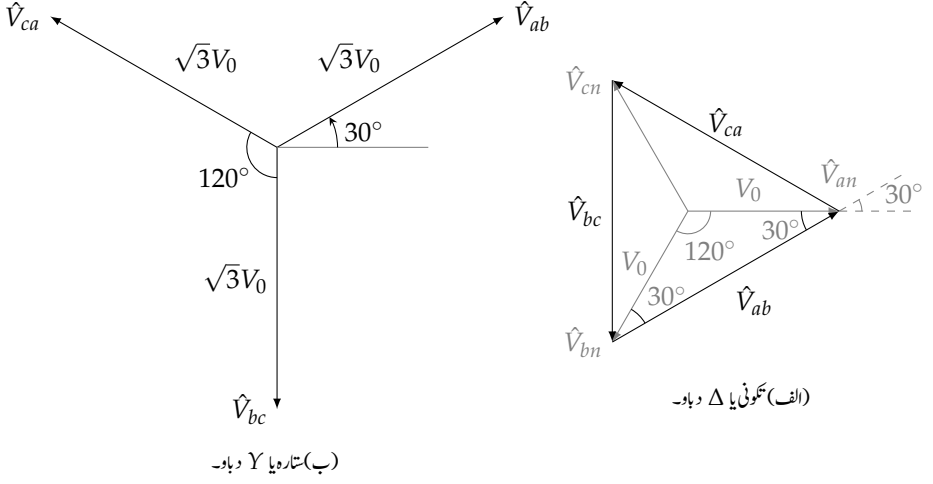
ملتا ہے اور زاویہ شکل سے 30° پڑھا جاسکتا ہے لہذا $\hat{V}_{ab} = \sqrt{3}V_0 \angle 30^\circ$ ہوگا۔

چونکہ V_0 دور کا دباؤ ہے جبکہ $\sqrt{3}V_0$ تار کا دباؤ ہے لہذا درج بالا مساوات کو درج ذیل لکھا جاسکتا ہے۔

$$V_{\text{تار}} = \sqrt{3}V_{\text{دور}} \quad (11.6)$$



شکل 11.1: تین دوری نظام۔



شکل 11.2: دوری دباور دباوتار کا تعلق۔

یوں ہم تین دوری دباوتار لکھ سکتے ہیں جنہیں شکل 11.2-ب میں دکھایا گیا ہے۔

$$\begin{aligned}
 \hat{V}_{ab} &= \sqrt{3}V_0/30^\circ \\
 \hat{V}_{ca} &= \sqrt{3}V_0/150^\circ \\
 \hat{V}_{bc} &= \sqrt{3}V_0/-90^\circ
 \end{aligned}
 \tag{11.7}$$

تین دوری دباوتار بھی آپس میں 120° زاویے پر پائے جاتے ہیں۔

شکل 11.1-ب میں v_{bn} کو v_{an} سے 120° پیچھے اور v_{cn} کو v_{bn} سے 120° پیچھے دکھایا گیا ہے لہذا اس نظام کی ترتیب abc ہے۔ تین دوری نظام میں عموماً a ، b ، c اور n لئے مختلف رنگ کے تار استعمال کئے جاتے ہیں۔ ہمارے ہاں لال، پیلا، نیلا اور کالا رنگ استعمال ہوتا ہے۔

مثال 11.1: درج ذیل مساوات کو ثابت کریں۔

$$(11.8) \quad \cos \alpha + \cos(\alpha + 120^\circ) + \cos(\alpha - 120^\circ) = 0$$

$$(11.9) \quad \cos \alpha + \cos(\alpha - 240^\circ) + \cos(\alpha + 240^\circ) = 0$$

حل: مساوات 11.8 میں دوسرے اور تیسرے اجزاء کو درج ذیل لکھا جاسکتا ہے۔

$$\cos(\alpha + 120^\circ) = \cos \alpha \cos 120^\circ - \sin \alpha \sin 120^\circ = -\frac{1}{2} \cos \alpha - \frac{\sqrt{3}}{2} \sin \alpha$$

$$\cos(\alpha - 120^\circ) = \cos \alpha \cos 120^\circ + \sin \alpha \sin 120^\circ = -\frac{1}{2} \cos \alpha + \frac{\sqrt{3}}{2} \sin \alpha$$

یوں تینوں اجزاء کا مجموعہ درج ذیل ہے۔

$$(\cos \alpha) + \left(-\frac{1}{2} \cos \alpha - \frac{\sqrt{3}}{2} \sin \alpha\right) + \left(-\frac{1}{2} \cos \alpha + \frac{\sqrt{3}}{2} \sin \alpha\right) = 0$$

آئیں اب مساوات 11.9 کو ثابت کریں۔ مساوات کے دوسرے جزو میں $\cos(\alpha - 240^\circ) = \cos(\alpha + 120^\circ)$ استعمال کرتے ہوئے مساوات 11.8 ملتا ہے جسے ہم ثابت کر چکے ہیں۔

مشق 11.1: متوازن abc ترتیب کے تین دوری ستارہ دباؤ میں $\hat{V}_{an} = 230/\underline{30^\circ} \text{ V rms}$ ہے۔ باقی دو موثر ستارہ دباؤ حاصل کرتے ہوئے موثر دباؤ تار بھی حاصل کریں۔

جوابات: $\hat{V}_{ab} = 398.4/\underline{60^\circ} \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{cn} = -90/\underline{30^\circ} \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{bn} = 230/\underline{150^\circ} \text{ V rms}$ ،
 $\hat{V}_{bc} = 398.4/\underline{-60^\circ} \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{ca} = 398.4/\underline{180^\circ} \text{ V rms}$

مشق 11.2: متوازن تین دوری abc ستارہ نظام میں $\hat{V}_{ab} = 415/0^\circ \text{ V rms}$ ہے۔ دباوتار کا تکون شکل 11.2- الف کے طرز پر کھینچیں۔ تریسی طریقے سے موثر ستارہ دوری دباؤ حاصل کریں۔

جوابات: $\hat{V}_{an} = 239.4/-30^\circ \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{bn} = 239.4/-150^\circ \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{cn} = 239.4/90^\circ \text{ V rms}$

تین دوری نظام میں علیحدہ علیحدہ دور کے لحاظی طاقت لکھتے ہیں

$$\begin{aligned} p_a(t) &= v_{an} i_{an} \\ &= V_0 I_0 \cos \omega t \cos(\omega t - \theta) \\ &= \frac{V_0 I_0}{2} [\cos \theta + \cos(2\omega t - \theta)] \\ p_b(t) &= v_{bn} i_{bn} \\ &= V_0 I_0 \cos(\omega t - 120^\circ) \cos(\omega t - 120^\circ - \theta) \\ &= \frac{V_0 I_0}{2} [\cos \theta + \cos(2\omega t - \theta - 240^\circ)] \\ p_c(t) &= v_{cn} i_{cn} \\ &= V_0 I_0 \cos(\omega t + 120^\circ) \cos(\omega t + 120^\circ - \theta) \\ &= \frac{V_0 I_0}{2} [\cos \theta + \cos(2\omega t - \theta + 240^\circ)] \end{aligned}$$

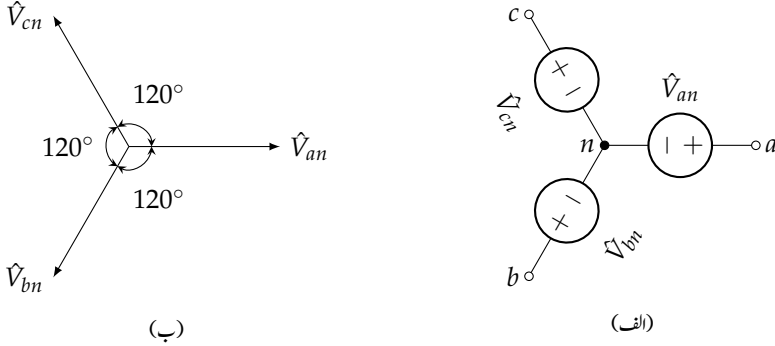
جہاں $\cos \alpha \cos \beta = \frac{1}{2} [\cos(\alpha - \beta) + \cos(\alpha + \beta)]$ کا استعمال کیا گیا ہے۔ یوں مکمل نظام کا لحاظی طاقت $p(t)$ درج بالا کا مجموعہ ہو گا۔

$$\begin{aligned} p(t) &= p_a(t) + p_b(t) + p_c(t) \\ &= \frac{V_0 I_0}{2} [3 \cos \theta + \cos(2\omega t - \theta) + \cos(2\omega t - \theta - 240^\circ) + \cos(2\omega t - \theta + 240^\circ)] \end{aligned}$$

درج بالا مساوات میں $2\omega t - \theta = \alpha$ لکھتے ہوئے اور مساوات 11.9 استعمال کرتے ہوئے آخری تین اجزاء کے مجموعے کو صفر کے برابر لکھا جاسکتا ہے۔ یوں لحاظی طاقت درج ذیل حاصل ہوتی ہے۔

$$(11.10) \quad p(t) = \frac{3V_0 I_0}{2} \cos \theta = 3V_{\text{rms}} I_{\text{rms}} \cos \theta W$$

آپ مساوات 11.10 کا $p_a(t) = \frac{V_0 I_0}{2} [\cos \theta + \cos(2\omega t - \theta)]$ کے ساتھ موازنہ کریں جو دگنی تعدد یعنی 2ω کے ساتھ تبدیل ہوتا ہے۔ آپ دیکھ سکتے ہیں کہ تین دوری نظام میں لحاظی طاقت برقرار رہتا ہے۔ یہ انتہائی اہم نتیجہ ہے۔ تین دور کا موثر برقرار میکانیکی قوت پیدا کرے گا لہذا اس میں ترترہٹ کم سے کم ہوگی جو میکانیکی خرابی کی وجہ بنتی ہے۔



شکل 11.3: ستارہ (Y) جوڑ۔

11.2 ستارہ ستارہ (YY) جوڑ

مسوات 11.2 میں لمحہ $t = 0$ پر v_{an} کی چوٹی پائی جاتی ہے۔ ہم کہتے ہیں کہ v_{an} کا زاویائی ہٹاؤ صفر کے برابر ہے۔ اگر v_{an} کا زاویائی ہٹاؤ θ ہو تب تین دوری نظام کے دوری سمتیات درج ذیل ہوں گے۔

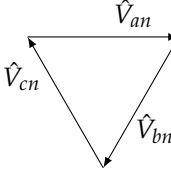
$$\begin{aligned}\hat{V}_{an} &= 230/\theta \text{ Vrms} \\ \hat{V}_{bn} &= 230/\theta - 120^\circ \text{ Vrms} \\ \hat{V}_{cn} &= 230/\theta - 240^\circ \text{ Vrms}\end{aligned}\quad (11.11)$$

ایسی صورت میں شکل 11.1-ب کے تینوں دوری سمتیات θ زاویہ گھوم جائیں گے۔ تین دوری abc نظام کی بات کرتے ہوئے ہم v_{an} کا زاویہ ہٹاؤ صفر کے برابر لیں گے تاکہ بار بار زاویہ ہٹاؤ کا تعین نہ کرنا پڑے۔

شکل 11.1-الف کے تین دوری abc نظام کو شکل 11.3-الف میں مستارہ جزا⁴ دکھایا گیا ہے۔ ساتھ ہی شکل-ب میں دوری سمتیات دکھائے گئے ہیں جو ستارہ شکل بناتے ہیں۔ تین دوری نظام کو اس طرح کاغذ پر بناتے ہوئے مکمل معلومات بغیر لکھے دی جاتی ہے۔ یوں شکل 11.1-الف سے ظاہر ہے کہ v_{an} کا زاویہ ہٹاؤ صفر کے برابر ہے اور v_{bn} اس سے 120° پیچھے ہے۔ یوں ظاہر ہے کہ اس نظام کی ترتیب abc ہے۔ ساتھ ہی آپ دیکھ سکتے ہیں کہ تینوں دباؤ کے حیطے برابر ہیں۔ تینوں دباؤ کو نقطہ n سے ناپا جاتا ہے۔ ستارہ جوڑ کو Y جوڑ بھی کہتے ہیں۔

⁴star connected, Y connected

⁵ستارہ جوڑ کی شکل حرف Y سے مشابہت رکھتا ہے۔ اسی لئے اس کو Y جوڑ بھی کہتے ہیں۔

$$\hat{V}_{an} + \hat{V}_{bn} + \hat{V}_{cn} = 0$$


شکل 11.4: تین دوری نظام کے تینوں دباؤ کا مجموعہ صفر کے برابر ہے۔

دوری سمتیات کا مجموعہ حاصل کرتے وقت ایک دوری سمتیہ کی نوک کے ساتھ دوسری دوری سمتیہ کی دم ملائی جاتی ہے۔ اس ترکیب کو استعمال کرتے ہوئے شکل 11.4 میں ترسیبی طریقے سے درج ذیل مساوات ثابت کی گئی ہے۔

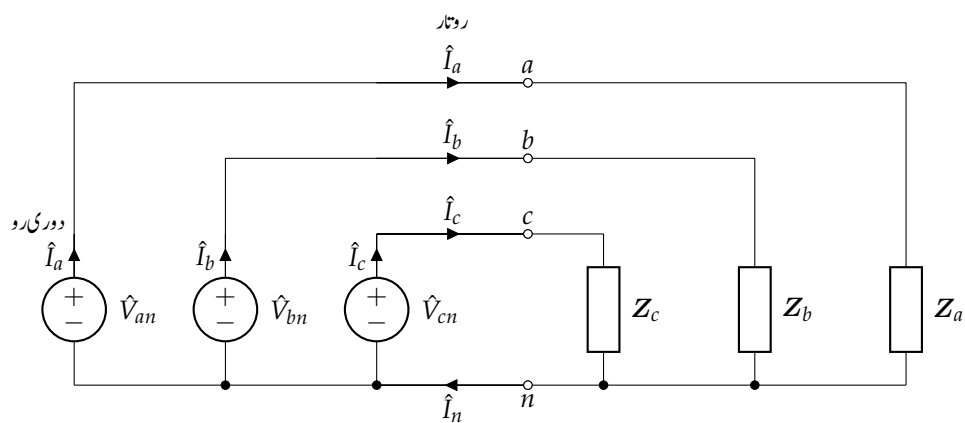
$$(11.12) \quad \hat{V}_{an} + \hat{V}_{bn} + \hat{V}_{cn} = 0$$

شکل 11.5-الف میں تین دوری نظام کے تینوں منبع پر بوجھ لدا دکھایا گیا ہے۔ اسی کو شکل-ب میں ستارہ صورت میں دکھایا گیا ہے۔ منبع اور بوجھ دونوں ستارہ جڑے ہیں اور انہیں جوڑنے میں چار عدد تار استعمال کئے گئے ہیں لہذا اس نظام کو چار تار، ستارہ ستارہ⁶ نظام YY نظام کہا جاتا ہے۔ شاخ a پر نظر ڈالتے ہوئے معلوم ہوتا ہے کہ منبع \hat{V}_{an} کی دوری رو \hat{I}_a ہی منبع سے بوجھ تک تار میں پائے جانے والی روتار \hat{I}_a ہے۔ یوں ستارہ ستارہ نظام کے لئے درج ذیل لکھا جاسکتا ہے جہاں مساوات 11.6 کو دوبارہ پیش کیا گیا ہے۔

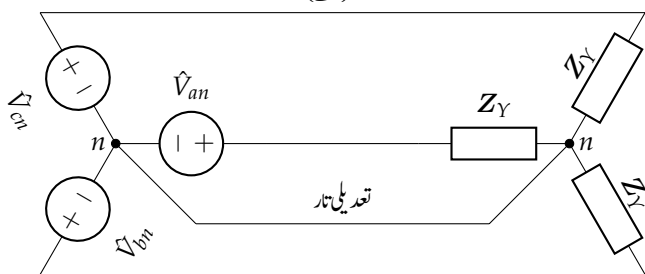
$$(11.13) \quad \begin{aligned} I_{rt} &= I_{ری}, \\ V_{rt} &= \sqrt{3}V_{ری}, \end{aligned} \quad \text{ستارہ ستارہ نظام میں دوری اور تار کے متغیرات کے تعلق}$$

متوازن ستارہ بوجھ کی صورت میں $Z_a = Z_b = Z_c = Z_Y$ ہو گا۔ ایسی صورت میں شکل 11.5-الف میں تین دوری رو درج ذیل ہوں گی جہاں \hat{V}_a کا زاویہ ہٹاؤ صفر لیا گیا ہے اور $\frac{V_0}{Z_Y}$ کو I_0 لکھا گیا ہے۔

$$(11.14) \quad \begin{aligned} \hat{I}_a &= \frac{\hat{V}_a}{Z_Y} = \frac{V_0/0^\circ}{Z_Y/\theta_z} = \frac{V_0}{Z_Y} \angle -\theta_z = I_0 \angle -\theta_z \\ \hat{I}_b &= \frac{\hat{V}_b}{Z_Y} = \frac{V_0/-120^\circ}{Z_Y/\theta_z} = \frac{V_0}{Z_Y} \angle -120^\circ - \theta_z = I_0 \angle -120^\circ - \theta_z \\ \hat{I}_c &= \frac{\hat{V}_c}{Z_Y} = \frac{V_0/120^\circ}{Z_Y/\theta_z} = \frac{V_0}{Z_Y} \angle 120^\circ - \theta_z = I_0 \angle 120^\circ - \theta_z \end{aligned}$$

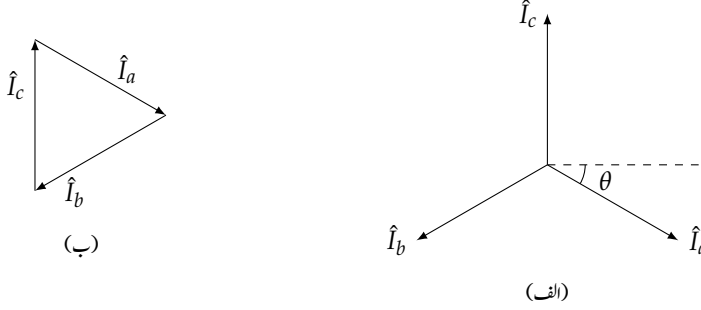


(الف)



(ب)

شکل 11.5: متوازن چار تار، ستاره ستاره (YY) نظام۔



شکل 11.6: متوازن منبع اور متوازن بوجھ کی صورت میں تعدیلی رو صفر ہوگی۔

شکل 11.5-الف میں منبعوں کے جوڑ پر کرخوف قانون رو کی مدد سے تعدیلی تار میں رو I_n کی مساوات لکھتے ہیں

$$\hat{I}_n = \hat{I}_a + \hat{I}_b + \hat{I}_c$$

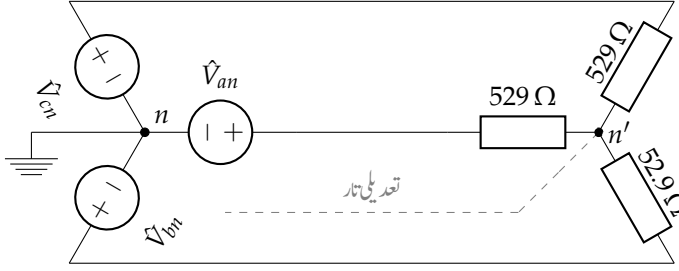
جس میں مساوات 11.14 پر کرتے ہوئے ثابت ہوتا ہے کہ \hat{I}_n صفر کے برابر ہے۔

$$(11.15) \quad \hat{I}_n = \hat{I}_a + \hat{I}_b + \hat{I}_c = 0 \quad \text{متوازن ستارہ ستارہ میں تعدیلی رو صفر ہے}$$

شکل 11.6 میں پیچھے جزو طاقت کی صورت میں ستارہ رو اور ان کا مجموعہ دکھایا گیا ہے۔ آپ دیکھ سکتے ہیں کہ متوازن ستارہ منبع اور متوازن ستارہ بوجھ کی صورت میں تعدیلی رو صفر ہوگی لہذا تعدیلی تار اتارنے سے نظام پر کوئی اثر نہیں ہوگا۔ ہاں اگر ایک بوجھ یا ایک منبع کی قیمت تبدیل کر دی جائے تب اس شاخ کی رو تبدیل ہو جائے گی اور یوں تینوں شاخوں کی رو کا مجموعہ صفر نہ رہ پائے گا لہذا غیر متوازن صورت میں تعدیلی رو پائی جائے گی۔ تعدیلی تار نہ استعمال کرنے سے تین تار، ستارہ ستارہ⁷ نظام حاصل ہوتا ہے۔ جیسا مثال 11.2 میں دکھایا گیا ہے، غیر متوازن تین تار، ستارہ ستارہ نظام میں بوجھ کے تینوں شاخوں پر مختلف دباؤ پائے جائیں گے لہذا غیر متوازن نظام میں تعدیلی تار کا استعمال کرنا نہایت اہم ہے۔

متوازن ستارہ ستارہ نظام میں تینوں رو کی قیمت برابر ہوتی ہے جبکہ ان میں زوایائی فاصلہ 120° پایا جاتا ہے۔ یوں ہم صرف ایک منبع اور اس کے بوجھ کو حل کرتے ہوئے تمام جوابات اخذ کر سکتے ہیں۔ اس نظام میں تینوں تار کی رکاوٹ بھی برابر ہوتی ہے لہذا تار کی رکاوٹ کے اثرات شامل کرتے ہوئے بھی صرف ایک دور حل کرنا پڑتا ہے۔ چونکہ متوازن ستارہ ستارہ نظام کے تعدیلی تار میں رو صفر رہتی ہے لہذا اس تار کی رکاوٹ کا نظام میں دباؤ اور رو پر کوئی اثر نہیں ہوتا لہذا تعدیلی تار کی رکاوٹ غیر اہم ہے۔ یوں تعدیلی تار کی رکاوٹ کچھ بھی تصور کی جاسکتی ہے۔ ہم تعدیلی تار کی رکاوٹ صفر تصور کریں گے۔

⁷ three-wire, star-star



شکل 11.7: مثال 11.2 کا دور۔

مثال 11.2: گھریلو صارفین کو تعدیلی تار اور ایک زندہ تار کے ذریعہ طاقت فراہم کیا جاتا ہے۔ یوں ایک ہی محلے میں کچھ گھرانوں کو \hat{V}_{an} فراہم کیا جائے گا، کچھ کو \hat{V}_{bn} اور کچھ گھرانوں کو \hat{V}_{cn} فراہم کیا جائے گا۔ یوں اوسط ترسیلی نظام کو متوازن صورت حال نظر آتی ہے۔ حقیقت میں گھریلو بوجھ غیر متوازن بوجھ ہے لہذا اس کو تعدیلی تار سے جوڑنا ضروری ہے۔ آئیں دیکھیں کہ ایسا نہ کرنے کے کیا نتائج ہو سکتے ہیں۔

ٹرانسفارمر کے قریب تعدیلی تار کو زمین میں نمی کی گہرائی تک دھنسا جاتا ہے لہذا تعدیلی تار ٹھنڈی تار بھی کہلاتی ہے۔ بعض اوقات تعدیلی تار کہیں سے ٹوٹ جاتی ہے۔ شکل 11.7 میں ایسا ہی دکھایا گیا ہے جہاں ایک گھرانے نے 1 kW کا پمپ چالو کیا ہوا ہے جبکہ بقایا دو گھرانوں نے ایک ایک عدد 100 W کا بلب روشن کیا ہو ہے۔ پمپ کو 52.9Ω سے اور بلب کو 529Ω سے ظاہر کیا گیا ہے۔ دوری موثر دباؤ 230 V rms ہے۔ گھروں میں تعدیلی تار یعنی نقطہ n' پر دباؤ دریافت کرتے ہوئے بلب پر دباؤ حاصل کریں۔

حل: نقطہ n' پر کرخوف مساوات رو لکھتے ہیں۔ اس نقطے سے رو کو نکلتا ہوا لیا گیا ہے۔

$$\frac{\hat{V}'_n - \hat{V}_{an}}{52.9} + \frac{\hat{V}'_n - \hat{V}_{bn}}{529} + \frac{\hat{V}'_n - \hat{V}_{cn}}{529} = 0$$

اس میں منبع کے دباؤ پر کرتے ہوئے

$$\frac{\hat{V}'_n - 230/0^\circ}{52.9} + \frac{\hat{V}'_n - 230/-120^\circ}{529} + \frac{\hat{V}'_n - 230/120^\circ}{529} = 0$$

حل کرتے ہیں۔

$$\hat{V}'_n = 172.5 / -120^\circ \text{ V rms}$$

یہاں غور کریں۔ عام حالت میں تعدیلی تار پر صفر وولٹ کا دباؤ ہوتا ہے۔ اسی لئے اس کو ٹھنڈی تار کہتے ہیں۔ یہاں تعدیلی نقطے پر 172.5 V rms کا خطرناک دباؤ پایا جاتا ہے۔ آئیں اب بلب پر دباؤ دیکھیں۔

منع \hat{V}_{an} کے ساتھ جڑے بلب پر درج ذیل دباؤ ہو گا۔

$$230 / 0^\circ - 172.5 / -120^\circ = 349.8 / 25^\circ \text{ V rms}$$

آپ دیکھ سکتے ہیں کہ 230 V rms پر چلنے والا بلب 349.8 V rms کا تاب نہ لاتے ہوئے جھلس 8 جائے گا۔

مثال 11.3: متوازن تین دوری ستارہ abc نظام میں موثر دوری دباؤ 230 V rms ہے جبکہ تار اور بوجھ کے رکاوٹ بالترتیب $0.5 + j1 \Omega$ اور $15 + j12 \Omega$ ہیں۔ تمام دباؤ بوجھ اور تار کی رو دریافت کریں۔

حل: شاخ a کو صفر زاویے پر رکھتے ہوئے تین منع کے دباؤ لکھتے ہیں۔

$$\hat{V}_{an} = 230 / 0^\circ \text{ V rms}$$

$$\hat{V}_{bn} = 230 / -120^\circ \text{ V rms}$$

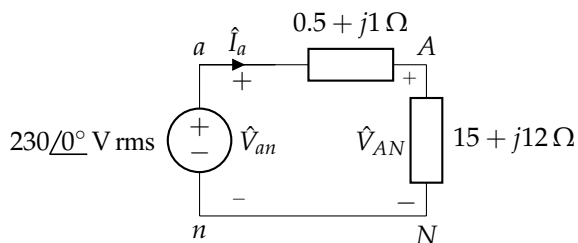
$$\hat{V}_{cn} = 230 / 120^\circ \text{ V rms}$$

ستارہ ستارہ نظام کے ایک شاخ کو شکل 11.8 میں دکھایا گیا ہے جہاں سے درج ذیل لکھا جاسکتا ہے۔

$$\hat{I}_a = \frac{230 / 0^\circ}{0.5 + j1 + 15 + j12} = 11.37 / -40^\circ \text{ A rms}$$

$$\hat{V}_{AN} = \left(\frac{15 + j12}{0.5 + j1 + 15 + j12} \right) 230 / 0^\circ = 218.4 / -1.3^\circ \text{ V rms}$$

8 یہ گھرانے خوش قسمت ہیں۔ بلب کی جگہ قیمتی کمپیوٹر یا ٹیلی ویژن بھی ہو سکتا تھا۔



شکل 11.8: مثال 11.3 کا دور

ان جوابات کو 120° ہٹا دیتے ہوئے بقایا جوابات لکھتے ہیں۔

$$\hat{I}_b = 11.37 / -120^\circ - 40^\circ = 11.37 / -160^\circ \text{ A rms}$$

$$\hat{I}_c = 11.37 / +120^\circ - 40^\circ = 11.37 / 80^\circ \text{ A rms}$$

$$\hat{V}_{BN} = 218.4 / -120^\circ - 1.3^\circ = 218.4 / -121.3^\circ \text{ V rms}$$

$$\hat{V}_{CN} = 218.4 / +120^\circ - 1.3^\circ = 218.4 / 118.7^\circ \text{ V rms}$$

مشق 11.3: متوازن abc ستارہ جڑے منبع میں $\hat{V}_{an} = 100 / 180^\circ \text{ V}$ ہے۔ دباؤ تار حاصل کریں۔

جوابات: $\hat{V}_{bc} = 173.2 / 90^\circ \text{ V}$ ، $\hat{V}_{ca} = 173.2 / -30^\circ \text{ V}$ ، $\hat{V}_{ab} = 173.2 / -150^\circ \text{ V}$

مشق 11.4: متوازن abc ستارہ جڑے منبع میں $\hat{V}_{ab} = 180 / 150^\circ \text{ V}$ ہے۔ دوری دباؤ حاصل کریں۔

جوابات: $\hat{V}_{cn} = 86.6 / -150^\circ \text{ V}$ ، $\hat{V}_{bn} = 86.6 / -30^\circ \text{ V}$ ، $\hat{V}_{an} = 86.6 / 90^\circ \text{ V}$

مشق 11.5: ستارہ ستارہ abc ترتیب کے نظام میں بوجھ پر دباؤ $\hat{V}_{AN} = 220/\underline{-15.6^\circ} \text{ V rms}$ ہے۔ ستارہ بوجھ کے ایک دور کی رکاوٹ $4 + j2 \Omega$ اور تار کی رکاوٹ $1 + j1.5 \Omega$ ہے۔ ستارہ منبع کی دوری دباؤ حاصل کریں۔

جوابات: $\hat{V}_{an} = 300/\underline{-7.2^\circ} \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{bn} = 300/\underline{-127.2^\circ} \text{ V rms}$ ، $\hat{V}_{cn} = 300/\underline{112.8^\circ} \text{ V rms}$

مشق 11.6: متوازن ستارہ بوجھ کے ایک دور کی رکاوٹ $0.2 - j0.12 \Omega$ ہے۔ اس کو متوازن ستارہ منبع سے طاقت فراہم کی جاتی ہے جس کا دباؤ دور 110 V rms ہے۔ نظام کی ترتیب abc ہے۔ دور a کا زاویہ ہٹاؤ صفر لیتے ہوئے تار کی رو دریافت کریں۔

جوابات: $\hat{I}_a = 471/\underline{31^\circ} \text{ A rms}$ ، $\hat{I}_b = 471/\underline{-89^\circ} \text{ A rms}$ ، $\hat{I}_c = 471/\underline{151^\circ} \text{ A rms}$

مشق 11.7: متوازن ستارہ ستارہ نظام میں تاروں میں کل ضیاع 962 W ہے۔ بوجھ کا دوری دباؤ $v_{AN} = 240/\underline{38^\circ} \text{ V rms}$ جبکہ اس کا آگے جزو طاقت 0.69 ہے۔ تار کی رکاوٹ $1.2 + j1.5 \Omega$ ہے۔ بوجھ کی دوری رکاوٹ دریافت کریں۔

جواب: $10.13 - j10.63 \Omega$

11.3 تین دوری تکونی (Δ) دباؤ

شکل 11.9- الف میں تین عدد منبع کو تین تاروں کے مابین تکونی⁹ جوڑا گیا ہے۔ مساوات 11.6 دباؤ تار اور دوری دباؤ کا تعلق دیتا ہے۔ یوں اگر شکل- الف کے تکونی جڑے منبع کے دباؤ

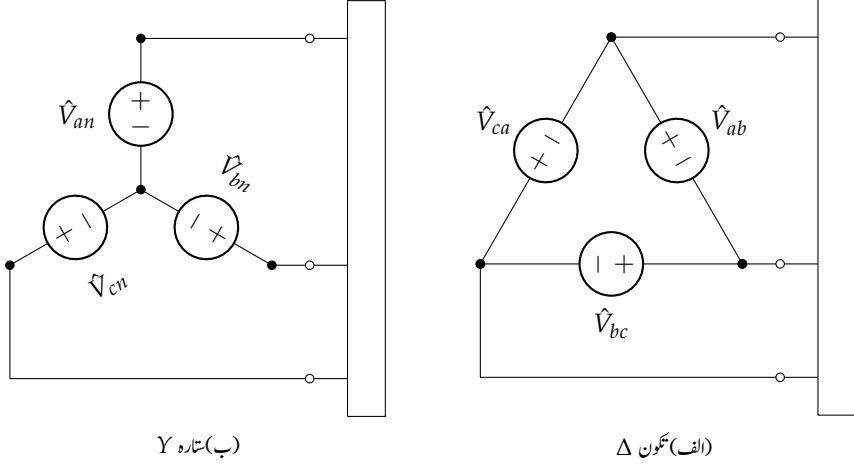
$$\begin{aligned}\hat{V}_{ab} &= V_L/0^\circ \\ \hat{V}_{bc} &= V_L/-120^\circ \\ \hat{V}_{ca} &= V_L/+120^\circ\end{aligned}\quad (11.16)$$

ہوں جہاں V_L دباؤ تار کا حیظ ہے تب شکل- ب میں دکھائے گئے ان کے مساوی ستارہ منبع درج ذیل ہوں گے جہاں ستارہ جڑے منبع کے دباؤ کا حیظ V_p لکھا گیا ہے۔

$$\begin{aligned}\hat{V}_{an} &= \frac{V_L}{\sqrt{3}}/-30^\circ = V_p/-30^\circ \\ \hat{V}_{bn} &= \frac{V_L}{\sqrt{3}}/-150^\circ = V_p/-150^\circ \\ \hat{V}_{cn} &= \frac{V_L}{\sqrt{3}}/-270^\circ = V_p/90^\circ\end{aligned}\quad (11.17)$$

یوں جہاں بھی تکونی منبع نسب ہو، اس کی جگہ مساوی ستارہ منبع نسب کرتے ہوئے دور کو ستارہ منبع کے تمام طریقوں سے حل کیا جاسکتا ہے۔ انہیں اس پر ایک مثال دیکھیں۔

کسی بھی تین عدد منبع کے منفی سر آپس میں جوڑنے سے ستارہ منبع حاصل ہوگا۔ تین عدد منبع کو تکونی جوڑتے وقت چوکس رہنا ضروری ہے۔ تکونی جوڑ میں ایک منبع کا منفی سر دوسرے منبع کے مثبت سر سے جڑتا ہے۔ شکل 11.10- الف میں تین متوازن بدلتی رونمب کو تکونی جوڑا گیا ہے۔ یہاں رک کر تسلی کر لیں کہ تین متوازی بدلتی رونمب کو سلسلہ وار جوڑتے ہوئے ابتدائی سر a' اور اختتامی سر a کے مابین صفر ولٹ دباؤ پایا جاتا ہے لہذا انہیں آپس میں جوڑا کر تکونی منبع حاصل کیا جاتا ہے۔ یہاں یہ تسلی بھی کر لیں کہ V_L دباؤ کے یک سمتی منبع کی صورت میں a' اور a کے مابین تین گنا دباؤ ($3V_L$) پایا جائے گا لہذا انہیں کسی بھی صورت آپس میں نہیں جوڑا جاسکتا ہے۔ یہاں یہ بھی تسلی کر لیں کہ تینوں منبع کے دباؤ کی حتمی قیمت بالکل برابر ہونا ضروری ہے اور ان میں 120° زاویائی فرق بھی لازم ہے۔ آپ یہ بھی دیکھ سکتے ہیں کہ تکونی منبع میں کسی ایک منبع کے الٹ جڑنے سے خطرناک نتائج رونما ہو سکتے ہیں۔

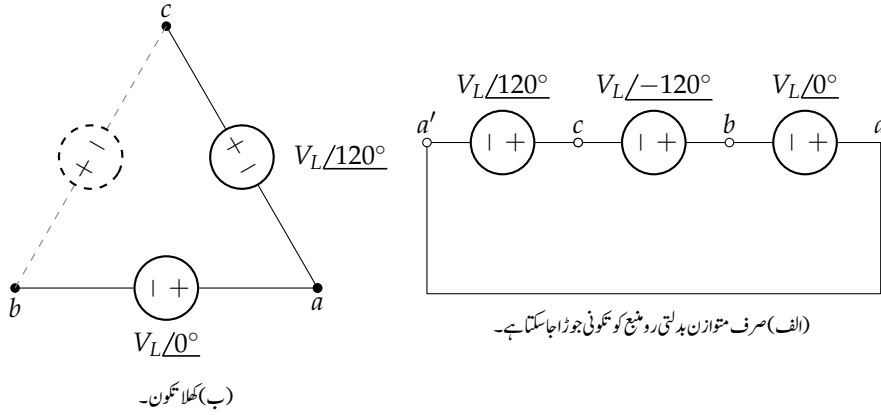


شکل 11.9: ستارہ اور تکتونی دباؤ۔

تکتونی منبع میں ایک دلچسپ بات یہ ہے کہ اس میں سے کسی ایک منبع کے ہٹانے سے دباؤ تار تبدیل نہیں ہوتے۔ شکل 11.10-ب میں نقطہ دار لکیر سے دکھائے گئے منبع کو ہٹاتے ہوئے تسلی کر لیں کہ تینوں دباؤ تار تبدیل نہیں ہوتے۔ شکل-ب میں کھلا تکتون¹⁰ دکھایا گیا ہے۔ چونکہ طاقت کی فراہمی منبع سے ہوتی ہے لہذا کھلا تکتون پورے تکتونی منبع کے $\frac{2}{3}$ گنا طاقت فراہم کرے گا۔

مشق 11.8: شکل 11.10-الف میں ثابت کریں کہ a' تا a دباؤ صفر کے برابر ہے۔

مشق 11.9: شکل 11.10-ب میں منبع \hat{V}_{bc} نہیں پایا جاتا ہے۔ بقایا دو منبع کے دباؤ سے نقطہ c تا b دباؤ \hat{V}_{bc} حاصل کریں۔



شکل 11.10: تکونی منبع دباؤ۔

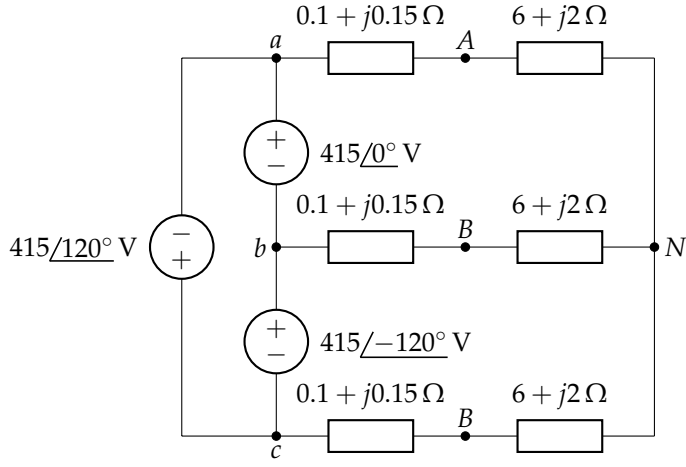
مثال 11.4: شکل 11.11-الف میں تکونی منبع کی جگہ مساوی ستارہ منبع نسب کرتے ہوئے تار کی روا اور بوجھ پر دباؤ حاصل کریں۔

حل: شکل-ب میں تکونی منبع کا مساوی ستارہ منبع استعمال کرتے ہوئے ایک شاخ دکھایا گیا ہے جس سے درج ذیل حاصل کیا جاسکتا ہے۔

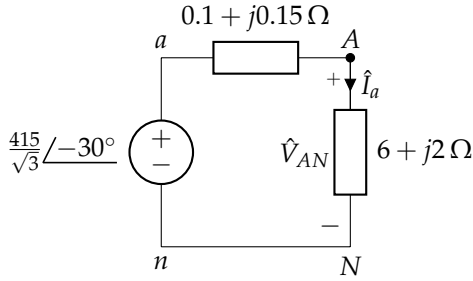
$$\hat{I}_a = \frac{\frac{415}{\sqrt{3}} \angle -30^\circ}{0.1 + j0.15 + 6 + j2} = 37 \angle -49^\circ \text{ A}$$

$$\hat{V}_{AN} = \frac{415}{\sqrt{3}} \angle -30^\circ \left(\frac{6 + j2}{0.1 + j0.15 + 6 + j2} \right) = 234 \angle -31^\circ \text{ V}$$

یوں بوجھ پر دباؤ تار $\sqrt{3}(234) = 405 \text{ V}$ ہو گا۔ آپ دیکھ سکتے ہیں کہ منبع پر دباؤ تار کی قیمت بوجھ پر دباؤ تار سے زیادہ ہے لہذا دباؤ کی بات کرتے وقت مقام کی وضاحت ضروری ہے۔

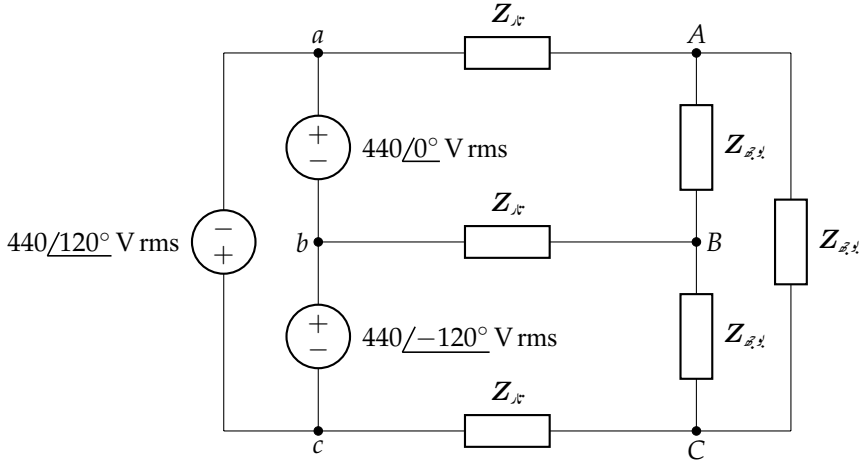


(الف) ٹکونی منبع پر ستارہ بوجھ لدا ہے۔



(ب) ٹکونی منبع کا مساوی ستارہ منبع نسب کرتے ہوئے ایک شاخ دکھایا گیا ہے۔

شکل 11.11: مثال 11.4 کا دور۔



شکل 11.12: مشتق 11.11 کا ٹکون ٹکون ΔΔ دور۔

مشتق 11.10: شکل 11.11 میں تار کی رکاوٹ $0.8 + j1 \Omega$ اور بوجھ کی دوری رکاوٹ $14 - j6 \Omega$ جبکہ ٹکونی منبع کا دباؤ $\hat{V}_{ab} = 66/0^\circ \text{ V}$ لیتے ہوئے بوجھ کی روا اور دوری دباؤ حاصل کریں۔

جوابت: $\hat{V}_{AN} = 37/-35^\circ \text{ V}$ ، $\hat{I}_a = 2.4/-11^\circ \text{ A}$

مشتق 11.11: شکل 11.12 میں $Z_L = 0.4 + j0.2 \Omega$ اور $Z_{\text{بوجھ}} = 12 + j4 \Omega$ ہیں۔ بوجھ پر موثر دباؤ تار دریافت کریں۔

جواب: $V_L = 398 \text{ V rms}$

11.4 تکونی بوجھ

شکل 11.13 میں ستارہ منبع کے ساتھ تکونی بوجھ جوڑا گیا ہے۔ آپ دیکھ سکتے ہیں کہ تکونی بوجھ یا تکونی منبع کی صورت میں تعدیلی تار استعمال نہیں کیا جاسکتا ہے لہذا یہ تین تار کا نظام ہو گا۔ بوجھ کے ایک شاخ پر دباوتار پایا جاتا ہے۔ یوں اگر ستارہ دباو درج ذیل ہوں

$$\hat{V}_{an} = V_p \angle 0^\circ$$

$$\hat{V}_{bn} = V_p \angle -120^\circ$$

$$\hat{V}_{cn} = V_p \angle +120^\circ$$

تب دباوتار درج ذیل ہوں گے جہاں تار کی رکاوٹ نہ ہونے کی وجہ سے منبع اور بوجھ پر برابر دباوتار پایا جاتا ہے۔

$$\hat{V}_{ab} = \sqrt{3} V_p \angle 30^\circ = V_L \angle 30^\circ = \hat{V}_{AB}$$

$$\hat{V}_{bc} = \sqrt{3} V_p \angle -90^\circ = V_L \angle -90^\circ = \hat{V}_{BC}$$

$$\hat{V}_{ca} = \sqrt{3} V_p \angle -210^\circ = V_L \angle 150^\circ = \hat{V}_{CA}$$

شکل 11.13 کو دیکھ کر

$$\hat{I}_{AB} = \frac{\hat{V}_{AB}}{Z_\Delta} = \frac{V_L \angle 30^\circ}{Z \angle \theta_z} = I_0 \angle 30^\circ - \theta_z$$

$$\hat{I}_{BC} = \frac{\hat{V}_{BC}}{Z_\Delta} = \frac{V_L \angle -90^\circ}{Z \angle \theta_z} = I_0 \angle -90^\circ - \theta_z$$

$$\hat{I}_{CA} = \frac{\hat{V}_{CA}}{Z_\Delta} = \frac{V_L \angle 150^\circ}{Z \angle \theta_z} = I_0 \angle 150^\circ - \theta_z$$

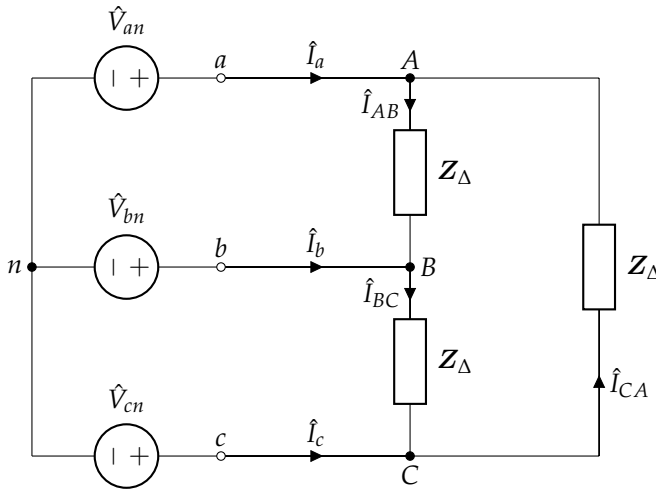
لکھا جاسکتا ہے جہاں $Z_\Delta = Z \angle \theta_z$ ہے اور مساوات میں $\frac{V_L}{Z} = I_0$ لکھا گیا ہے۔ درج بالا رو آپس میں 120° زاویائی فاصلے پر پائے جاتے ہیں جبکہ تینوں رو کی حتمی قیمت برابر ہے۔ تکونی بوجھ کی رو کو شکل 11.14 میں دکھایا گیا ہے۔

درج بالا حاصل کردہ بوجھ کی رو استعمال کرتے ہوئے تار کی رو حاصل کرتے ہیں۔ شکل 11.13 کو دیکھ کر کرخوف مساوات رو سے درج ذیل لکھتے ہیں

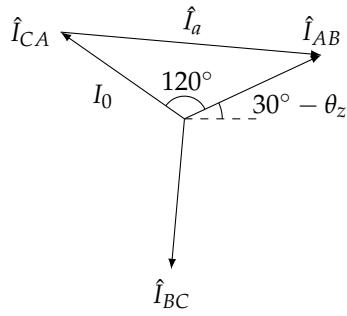
$$\hat{I}_a = \hat{I}_{AB} - \hat{I}_{CA}$$

جسے شکل 11.14 میں ترسیبی طریقے سے حل کرنا دکھایا گیا ہے۔ اس شکل میں دکھائے گئے تکون کا زاویہ 120° اور اس کے دونوں اطراف I_0 کے برابر ہیں۔ یوں تار کے رو کا حیثہ کو سائن کے کلمے سے درج ذیل حاصل ہوتا ہے

$$I_a = \sqrt{I_0^2 + I_0^2 - 2I_0^2 \cos 120^\circ} = \sqrt{3} I_0$$



شکل 11.13: تین تار، ستارہ تکنونی نظام۔



شکل 11.14: تکنونی بوجھ کی رو سے تار کی رو کا حصول۔

جبکہ اس کا زاویہ $-\theta_z$ ہے لہذا تار کی رو $\hat{I}_a = \sqrt{3}I_0 / -\theta_z$ ہے۔ بقایا دو تاروں کی رو بھی اسی طرح حاصل کی جا سکتا ہے۔

$$\begin{aligned}\hat{I}_a &= \sqrt{3}I_0 / -\theta_z \\ \hat{I}_b &= \sqrt{3}I_0 / -120^\circ - \theta_z \\ \hat{I}_c &= \sqrt{3}I_0 / +120^\circ - \theta_z\end{aligned}\quad (11.18)$$

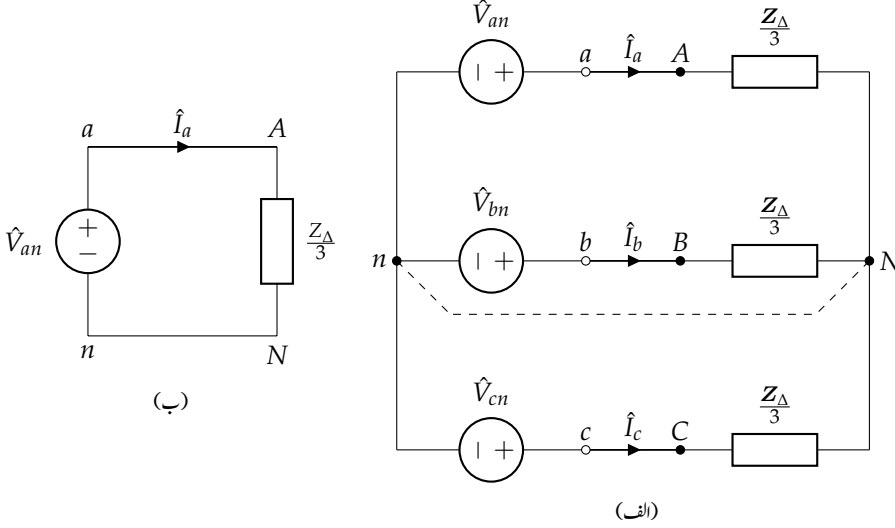
شکل 11.13 میں تکونی بوجھ کی جگہ اس کا مساوی ستارہ بوجھ نسب کرنے سے شکل 11.15-الف حاصل ہوتا ہے۔ صفحہ 84 پر ستارہ-تکون تبادلہ پر غور کیا گیا ہے جہاں مساوات 2.62 متوازن تکونی مزاحمتی بوجھ کا مساوی ستارہ بوجھ دیتا ہے۔ یہی مساوات متوازن رکاوٹی بوجھ کے لئے بھی قابل استعمال ہے لہذا متوازن تکونی بوجھ کا مساوی ستارہ بوجھ $\frac{Z_\Delta}{3}$ ہے۔ تکونی جوڑ میں تعدیلی نقطہ N نہیں پایا جاتا ہے۔ شکل 11.15-الف میں مساوی ستارہ بوجھ کا تعدیلی نقطہ N دکھایا گیا ہے جسے ستارہ منبع کے تعدیلی نقطہ n کے ساتھ سے جوڑا گیا ہے۔ تعدیلی تار کو نقطہ دار لکیر سے دکھایا گیا ہے۔ ہم جانتے ہیں کہ متوازن نظام میں تعدیلی تار میں رو صفر کے برابر ہوتی ہے اور اس کو استعمال کرنے یا نہ کرنے سے جوابات پر کوئی اثر نہیں ہوتا۔ موجودہ دور میں تعدیلی تار کے استعمال سے دور کو حل کرنے میں مدد ملتی ہے لہذا اس کو استعمال کیا گیا ہے۔ شکل-ب میں ستارہ ستارہ دور کی ایک شاخ دکھائی گئی ہے جس سے تار کی رو لکھتے ہیں

$$\begin{aligned}\hat{I}_a &= \frac{\hat{V}_{an}}{\frac{Z_\Delta}{3}} \\ &= \frac{3V_p / 0^\circ}{Z / \theta_z} \\ &= \frac{\sqrt{3}V_L / -\theta_z}{Z} \\ &= \sqrt{3}I_0 / -\theta_z\end{aligned}$$

جہاں $V_p = \frac{V_L}{\sqrt{3}}$ اور $\frac{V_L}{Z} = I_0$ کا استعمال کیا گیا ہے۔

آپ دیکھ سکتے ہیں کہ تکونی بوجھ کا مساوی ستارہ بوجھ استعمال کرنے سے دور حل کرنے میں مدد ملتی ہے۔ یہی وجہ ہے کہ تین دوری نظام کو حل کرتے ہوئے پہلے ستارہ ستارہ دور حاصل کیا جاتا ہے۔ اس ستارہ ستارہ دور کو حل کیا جاتا ہے اور آخر میں درکار جوابات ستارہ تکونی تبادلہ سے حاصل کئے جاتے ہیں۔

مثال 11.5: متوازی تکونی بوجھ کے ایک شاخ کی رکاوٹ $5 + j3 \Omega$ ہے۔ اس پر متوازن دباو تار لاگو کی جاتی ہے۔ بوجھ کے تمام شاخوں کی رو اور تمام تاروں کی رو دریافت کریں۔ ستارہ منبع کے ایک شاخ کا دباو $\hat{V}_{an} = 240 / 42^\circ \text{ V}$ ہے۔



شکل 11.15: تکنونی بوجھ کی جگہ مساوی ستارہ بوجھ نسب کیا گیا ہے۔

حل: دباوتار درج ذیل ہیں جہاں تار کی رکاوٹ نہ ہونے کی وجہ سے منبع اور بوجھ کے دباوتار برابر ہیں۔

$$\hat{V}_{ab} = \sqrt{3}240/72^\circ = \hat{V}_{AB}$$

$$\hat{V}_{bc} = \sqrt{3}240/-48^\circ = \hat{V}_{BC}$$

$$\hat{V}_{ca} = \sqrt{3}240/192^\circ = \hat{V}_{CA}$$

یوں بوجھ کے شاخوں کی رو درج ذیل ہو گی۔

$$\hat{I}_{AB} = \frac{\hat{V}_{AB}}{5 + j3} = 71.3/41^\circ \text{ A}$$

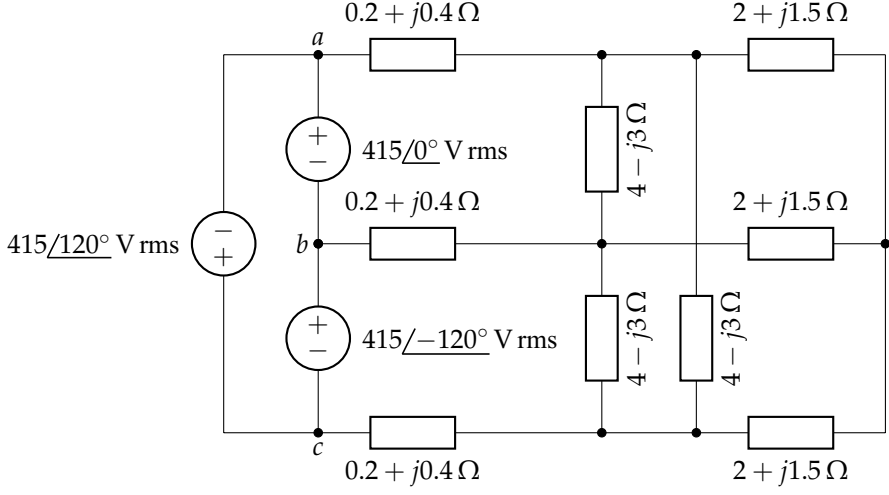
بقایا دو شاخوں کی رو $\mp 120^\circ$ زاویائی فاصلے پر ہو گی یعنی

$$\hat{I}_{BA} = 71.3/-79^\circ \text{ A}$$

$$\hat{I}_{CA} = 71.3/161^\circ \text{ A}$$

تار کی رو حاصل کرنے کی خاطر ستارہ بوجھ استعمال کرتے ہیں۔

$$Z_Y = \frac{Z_\Delta}{3} = \frac{5 + j3}{3} = \frac{5}{3} + j1 \Omega$$



شکل 11.16: مشق 11.12 کا دور۔

یوں تار کی رو درج ذیل ہو گی۔

$$\hat{I}_a = \frac{\hat{V}_{an}}{Z_Y} = \frac{240/42^\circ}{\frac{5}{3} + j1} = 123.5/11^\circ \text{ A}$$

بقایا دو تاروں کی رو $\mp 120^\circ$ زاویائی فاصلے پر ہوں گی۔

$$\hat{I}_b = 123.5/-109^\circ \text{ A}$$

$$\hat{I}_c = 123.5/131^\circ \text{ A}$$

مشق 11.12: شکل 11.16 میں تکونی منبع کے ساتھ $4 - j3 \Omega$ کا تکونی بوجھ اور $2 + j1.5 \Omega$ کا ستارہ بوجھ متوازی جڑے ہیں۔ تار کی رو دریافت کریں۔

جوابات: $\hat{I}_a = 166.5/-38.7^\circ \text{ A rms}$ ، $\hat{I}_b = 166.5/-158.7^\circ \text{ A rms}$ ، $\hat{I}_c = 166.5/81.3^\circ \text{ A rms}$

11.5 طاقت کے کلیات

چاہے بوجھ ستارہ جڑا ہو یا تکونی، فی دور حقیقی طاقت اور متعاطی طاقت درج ذیل ہوں گے جہاں V_p موثر دوری دباؤ، I_p موثر دوری روا اور θ ان کے مابین زاویہ یعنی زاویہ رکاوٹ θ_z ہیں۔

$$\begin{aligned} P_p &= V_p I_p \cos \theta \\ Q_p &= V_p I_p \sin \theta \end{aligned} \quad (11.19)$$

ستارہ جڑے نظام میں $V_p = \frac{V_L}{\sqrt{3}}$ اور $I_p = I_L$ جبکہ تکونی نظام میں $V_p = V_L$ اور $I_p = \frac{I_L}{\sqrt{3}}$ لکھے جاسکتے ہیں جہاں V_L دباؤ تار اور I_L روتار ہیں۔ اس طرح مساوات 11.20 کو درج ذیل لکھا جاسکتا ہے

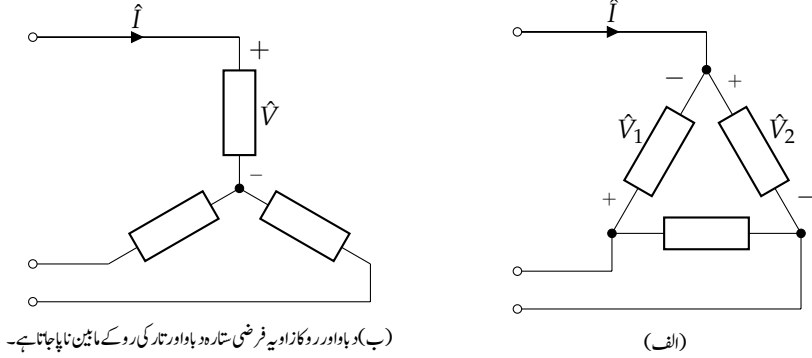
$$\begin{aligned} P_p &= \frac{V_L I_L}{\sqrt{3}} \cos \theta \\ Q_p &= \frac{V_L I_L}{\sqrt{3}} \sin \theta \end{aligned} \quad (11.20)$$

جس سے تینوں دور کی کل طاقت درج ذیل حاصل ہوتی ہے جہاں یاد رہے کہ θ درحقیقت کسی ایک شاخ کے بوجھ کا زاویہ θ_z ہے۔

$$\begin{aligned} P_T &= 3P_p = \sqrt{3} V_L I_L \cos \theta \\ Q_T &= 3Q_p = \sqrt{3} V_L I_L \sin \theta \end{aligned} \quad (11.21)$$

یوں مخلوط طاقت کی حتمی قیمت اور زاویہ درج ذیل ہوں گے۔

$$\begin{aligned} S_T &= \sqrt{P_T^2 + Q_T^2} \\ &= \sqrt{3} V_L I_L \\ \angle S_T &= \theta \end{aligned} \quad (11.22)$$



شکل 11.17: تین دوری نظام میں جزو طاقت۔

مثال 11.6: شکل 11.17-الف میں تکیونی بوجھ دکھایا گیا ہے۔ جزو طاقت کے لئے دباو اور روکے مائین زاویائی فرق جاننا ضروری ہے۔ رو \hat{I} کا زاویہ دباو \hat{V}_1 سے ناپا جائے گا کہ دباو \hat{V}_2 سے ناپا جائے گا؟

حل: تار کی روکا زاویہ ان دونوں دباو سے نہیں ناپا جاتا بلکہ ستارہ دباو کے ساتھ ناپا جاتا ہے۔ شکل-ب میں درست ستارہ شارخ کی نشاندہی کی گئی ہے۔ تکیونی بوجھ کی صورت میں فرضی ستارہ دباو دریافت کرتے ہوئے صحیح زاویہ ناپا جاتا ہے۔ یاد رہے کہ جزو طاقت کا زاویہ حقیقت میں بوجھ کے رکاوٹ کا زاویہ ہے۔

مثال 11.7: ایک ستارہ تکیونی نظام میں بوجھ کا امالی زاویہ 34° اور دباو تار 400 V rms ہیں۔ بوجھ کا حقیقی طاقت 3 kW ہے۔ ہمیں تار کی رو اور تکیونی بوجھ کی رکاوٹ درکار ہے۔

حل: مساوات 11.21 سے روتا حاصل کرتے ہیں۔

$$I_L = \frac{P_T}{\sqrt{3}V_L \cos \theta} = \frac{3000}{\sqrt{3}400 \cos 34^\circ} = 5.2231 \text{ A rms}$$

یوں تکنونی بوجھ کی شاخ میں درج ذیل روپائی جائے گی۔

$$I_{\Delta} = \frac{I_L}{\sqrt{3}} = \frac{5.2231}{\sqrt{3}} = 3.0156 \text{ A rms}$$

اس طرح تکنونی بوجھ کی ایک شاخ کے رکاوٹ کی حتمی قیمت درج ذیل ہوگی۔

$$|Z_{\Delta}| = \frac{V_L}{I_{\Delta}} = \frac{400}{3.0156} = 132.64 \Omega$$

چونکہ امالی بوجھ کا زاویہ 34° ہے لہذا بوجھ کی رکاوٹ درج ذیل ہوگی۔

$$Z_{\Delta} = 132.64 / 34^{\circ} = 110 + j74 \Omega$$

مثال 11.8: ستارہ ستارہ نظام میں منبع کا دوری دباو 200 V rms ہے۔ تار کی رکاوٹ $0.5 + j0.8 \Omega$ اور بوجھ کے ایک شاخ کی رکاوٹ $10 + j4 \Omega$ ہے۔ بوجھ کے ایک شاخ پر حقیقی اور متعالمی طاقت دریافت کریں۔ منبع کی کل حقیقی، متعالمی اور مخلوط طاقت دریافت کریں۔

حل: ہم حزب معمول $\hat{V}_{an} = 200 / 0^{\circ} \text{ rms}$ لیتے ہیں۔ تار کی رو اور بوجھ کا دوری دباو حاصل کرتے ہیں۔

$$\hat{I}_a = \frac{200 / 0^{\circ}}{0.5 + j0.8 + 10 + j4} = 17.323 / -24.567^{\circ} \text{ rms}$$

$$\hat{V}_{AN} = 200 / 0^{\circ} \left(\frac{10 + j4}{0.5 + j0.8 + 10 + j4} \right) = 186.578 / -2.766^{\circ} \text{ rms}$$

یوں بوجھ کے ایک شاخ کی مخلوط طاقت

$$S_{\text{بوجھ}} = \hat{V}_{AN} \hat{I}_a^* = (186.578 / -2.766^{\circ})(17.323 / -24.567^{\circ}) = 3000 + j1200 \text{ VA}$$

ہے یعنی بوجھ کے ایک شاخ کا حقیقی طاقت 3 kW اور متعالمی طاقت 1.2 kvar ہیں۔

منبع کے ایک شاخ پر مخلوط طاقت حاصل کرتے ہیں۔

$$S_{\text{منبع}} = \hat{V}_{an} \hat{I}_a^* = (200/\underline{0^\circ})(17.323/\underline{-24.567^\circ}) = 3151 + j1400 \text{ V A}$$

اس طرح منبع کا کل حقیقی طاقت 9.453 kW، کل متغالی طاقت 4.2 kvar اور کل ظاہری طاقت 10.344 kV A ہے۔

مثال 11.9: تین دوری abc منبع سے درج ذیل بوجھ کو طاقت فراہم کی جاتی ہے۔

• پہلا بوجھ: 15 kW امالی طاقت جس کا جزو طاقت 0.83 ہے۔

• دوسرا بوجھ: 6 kW مزاحمت بوجھ۔

• تیسرا بوجھ: 10 kV A برق گیر بوجھ جس کا جزو طاقت 0.92 ہے۔

بوجھ پر دباوتار 425 V rms ہے۔ تار کی رو دریافت کریں اور تمام بوجھ کا مجموعی جزو طاقت حاصل کریں۔

حل: دی گئی معلومات سے مخلوط طاقت لکھتے ہیں۔

$$S_1 = 15000 + j1080$$

$$S_2 = 6000$$

$$S_3 = 9200 - j3919$$

اس سے کل مخلوط طاقت حاصل کرتے ہیں۔

$$S = 30200 + j6161$$

$$= 30822/\underline{11.53^\circ} \text{ V A}$$

یوں کل بوجھ کا امالی جزو طاقت اور روتار درج ذیل ہوں گے۔

$$\text{pf} = \cos(11.53^\circ) = 0.98$$

$$\begin{aligned} I_L &= \frac{|S|}{\sqrt{3}V_L} \\ &= \frac{30822}{425\sqrt{3}} \\ &= 41.87 \text{ A rms} \end{aligned}$$

مثال 11.10: مثال 11.9 میں تار کی رکاوٹ $0.06 + j0.08 \Omega$ لیتے ہوئے منبع پر دباوتار اور جزو طاقت حاصل کریں۔

حل: تینوں تریسی تار کی کل مخلوط طاقت دریافت کرتے ہیں۔

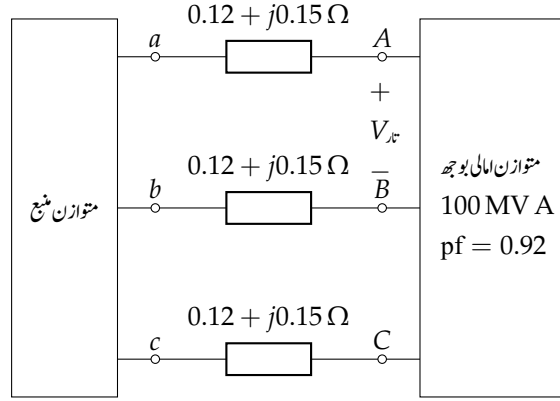
$$\begin{aligned} S_{\text{تر}} &= 3I_L^2 Z_{\text{تر}} \\ &= 3(41.87^2)(0.06 + j0.08) \\ &= 315.557 + j420.743 \end{aligned}$$

یوں منبع کی مخلوط طاقت حاصل کی جاسکتی ہے۔

$$\begin{aligned} S_{\text{منبع}} &= S_{\text{بوجھ}} + S_{\text{تر}} \\ &= 30200 + j6161 + 315.557 + j420.743 \\ &= 31217 / \underline{12.17^\circ} \end{aligned}$$

منبع پر دباوتار حاصل کرتے ہیں۔

$$\begin{aligned} V_{L\text{منبع}} &= \frac{S_{\text{منبع}}}{\sqrt{3}I_L} \\ &= \frac{31217}{\sqrt{3}(41.87)} \\ &= 430 \text{ V rms} \end{aligned}$$



شکل 11.18: مثال 11.11 کا دور۔

منبع کے مخلوط طاقت کے زاویے سے امالی جزو طاقت لکھتے ہیں۔

$$\text{pf} = \cos 12.17^\circ = 0.977$$

مثال 11.11: شکل 11.18 میں متوازن تین دوری نظام دکھایا گیا ہے۔ تار میں کل ضیاع کو بوجھ پر 11 kV rms دباؤ تار اور 133 kV rms دباؤ تار کی صورت میں دریافت کریں۔

حل: پہلے 11 kV rms پر روتار اور تار میں ضیاع دریافت کرتے ہیں۔

$$I_L = \frac{S}{\sqrt{3}V_L} = \frac{100 \times 10^6}{\sqrt{3}(11\,000)} = 5248 \text{ A rms}$$

$$P_{\text{تار}} = 3I_L^2 R_{\text{تار}} = 3(5248^2)(0.12) = 9.91 \text{ MW}$$

اب 133 kV rms پر روتار اور تار میں ضیاع دریافت کرتے ہیں۔

$$I_L = \frac{S}{\sqrt{3}V_L} = \frac{100 \times 10^6}{\sqrt{3}(133\,000)} = 434 \text{ A rms}$$

$$P_{\text{تار}} = 3I_L^2 R_{\text{تار}} = 3(434^2)(0.12) = 68 \text{ kW}$$

آپ دیکھ سکتے ہیں کہ زیادہ دباؤ پر طاقت کی ترسیل انتہائی زیادہ سودمند ثابت ہوتی ہے۔ یہی وجہ ہے کہ طاقت کی ترسیل زیادہ سے زیادہ ممکنہ دباؤ پر کی جاتی ہے۔

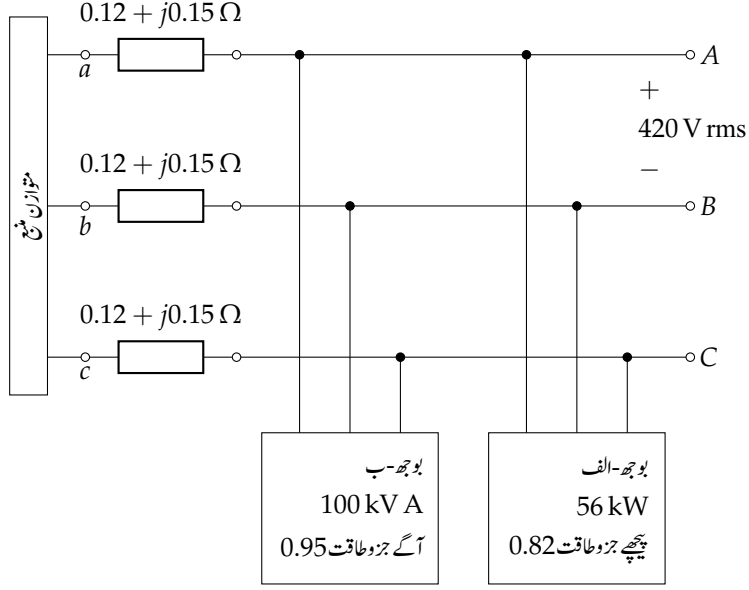
ہمارے ملک پاکستان میں برقی طاقت کا بیشتر حصہ پانی کے ڈیم سے حاصل کیا جاتا ہے۔ یہ ڈیم عموماً شہروں سے دور پائے جاتے ہیں۔ ڈیم پر نسب دباؤ بڑھانا ٹرانسفارمر¹¹ پیدا کردہ طاقت کے دباؤ تار کو بڑھا کر 133 kV rms یا اس سے بھی زیادہ کرتا ہے۔ ترسیل کے بعد شہر میں دباؤ گھٹانا ٹرانسفارمر¹² دباؤ تار کو گھٹا کر 11 kV rms کرتا ہے۔ شہر کے اندر طاقت کی ترسیل 11 kV rms کے نسبتاً کم دباؤ پر ہوتی ہے۔ آپ کے گھر کے قریب دباؤ گھٹانا ٹرانسفارمر 400 V rms دباؤ تار پیدا کرتا ہے جو آپ کو مہیا کا جاتا ہے۔

مشق 11.13: ستارہ ستارہ نظام میں بوجھ کو کل 42 kW طاقت 0.86 امالی جزو طاقت پر فراہم کی جا رہی ہے۔ بوجھ پر دباؤ تار 440 V rms ہے۔ بوجھ کے ایک شاخ کی رکاوٹ دریافت کریں۔

جواب: $3.96/30.68^\circ \Omega$

مشق 11.14: ستارہ ستارہ نظام 55 kV A ، امالی جزو طاقت 0.64 اور 22 kV A ، امالی جزو طاقت 0.78 کے بوجھوں کو طاقت فراہم کرتا ہے۔ بوجھ پر دباؤ تار 560 V rms ہے۔ تار کی رو دریافت کریں۔

جواب: 79 A rms



شکل 11.19: مشق 11.15 کا دور۔

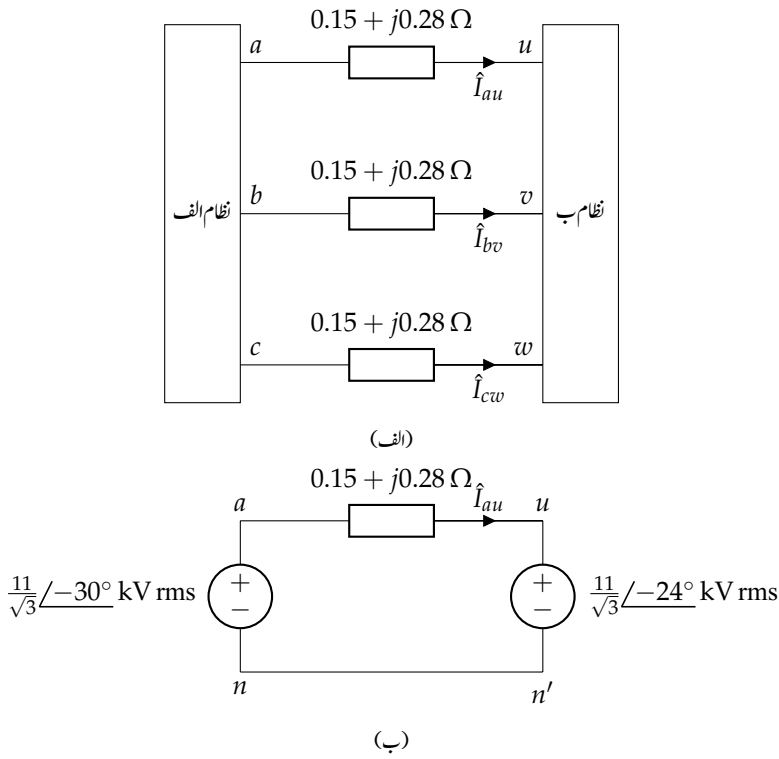
مشق 11.15: شکل 11.19 میں روتار اور طاقت منبع دریافت کریں۔

جوابات: 468.8 V rms ، 0.987 پیچھے۔

مثال 11.12: کسی بھی ملک میں متعدد جزیئر متوازی جوڑتے ہوئے پورے ملک کو طاقت فراہم کی جاتی ہے۔ ان جزیئروں کی تعداد سیکڑوں یا ہزاروں میں ہو سکتی ہے اور ان کے درمیان فاصلہ سیکڑوں کلومیٹر ہو سکتا ہے۔ پاکستان میں تمام ڈیم اور دیگر جزیئر قومی ترسیلی نظام سے جڑے ہیں۔ تمام جزیئروں کی تعداد ٹھیک 50 Hz ہونا لازم ہے۔ اس قومی نظام اور کسی ایک جزیئر کے مابین زاویائی فرق سے طاقت کے بہاؤ کی سمت قابو کی جاتی ہے۔

شکل 11.20 میں $\hat{V}_{ab} = 11000 \angle 0^\circ$ V rms اور $\hat{V}_{mn} = 11000 \angle 6^\circ$ V rms ہیں۔ طاقت کا بہاؤ کس جانب کو ہے؟

step up transformer¹¹
step down transformer¹²



شکل 11.20: مثال 11.12 کا دورہ

حل: آپ دیکھ سکتے ہیں کہ دونوں نظام کے دباؤ کے حیطے برابر ہیں۔ شکل-ب میں ستارہ ستارہ کا ایک شاخ دکھایا گیا ہے جس سے رو لکھتے ہیں۔

$$\begin{aligned}\hat{I}_{au} &= \frac{\hat{V}_{an} - \hat{V}_{un'}}{0.01 + j0.02} \\ &= \frac{\frac{11000}{\sqrt{3}} \angle -30^\circ - \frac{11000}{\sqrt{3}} \angle -24^\circ}{0.15 + j0.28} \\ &= 2093 \angle 181.18^\circ \text{ A}\end{aligned}$$

یوں نظام-ب کو درج ذیل کل اوسط طاقت فراہم کی جا رہی ہے۔

$$\begin{aligned}P_b &= \sqrt{3} V_{uv} I_{au} \cos(\theta_{V_{un'}} - \theta_{I_{au}}) \\ &= \sqrt{3} (11000) (2093) \cos(-24^\circ - 181.18^\circ) \\ &= -36.1 \text{ MW}\end{aligned}$$

منفی جواب کا مطلب ہے کہ نظام-ب درحقیقت طاقت پیدا کر رہا ہے اور نظام-الف طاقت جذب کر رہا ہے۔ نظام-الف کو فراہم طاقت حاصل کرنے کی خاطر رو کی سمت الٹاتے ہیں۔

$$\hat{I}_{ua} = -\hat{I}_{au} = 2093 \angle 1.18^\circ \text{ A}$$

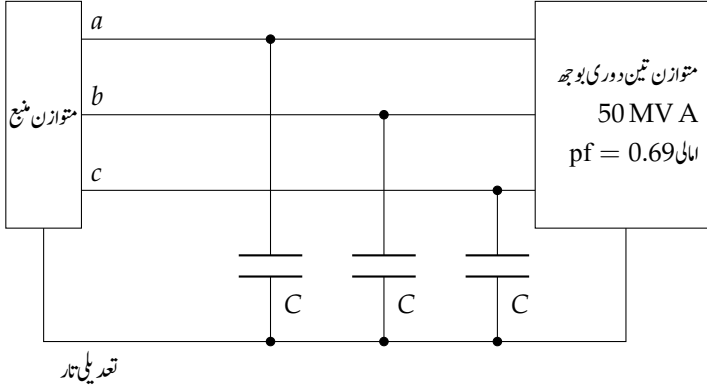
یوں طاقت درج ذیل ہو گا۔

$$\begin{aligned}P_{\text{الف}} &= \sqrt{3} V_{ab} I_{ua} \cos(\theta_{V_{an}} - \theta_{I_{ua}}) \\ &= \sqrt{3} (11000) (2093) \cos(-30^\circ - 1.18^\circ) \\ &= 34.11 \text{ MW}\end{aligned}$$

دونوں نظام کے طاقت میں فرق ترسیلی تاروں کے ضیاع کی بدولت ہے۔

11.6 جزو طاقت کی درستگی

ایک دوری نظام کا جزو طاقت بہتر کرنے پر حصہ 9.7 میں غور کیا گیا۔ تین دوری نظام کا جزو طاقت بالکل اسی طرح درست کیا جاتا ہے البتہ تین دوری نظام میں تین عدد برق گیر استعمال کئے جائیں گے۔ جزو طاقت درست کرنے والے برق گیر کو ٹکونی یا ستارہ نما بوجھ کے متوازی جوڑا جاسکتا ہے۔



شکل 11.21: مثال 11.13 کا دور۔

صفحہ 487 پر مساوات 9.54 جزو طاقت درست کرنے کے لئے درکار برق گیر دیتا ہے جہاں S_C کو شکل 9.30-پ سے حاصل کیا جاتا ہے۔

$$S_C = -j\omega CV_{rms}^2$$

درج بالا مساوات میں V_{rms} انفرادی برق گیر پر لاگو دباؤ ہے۔

جزو طاقت کے درستی کے لئے دستیاب برق گیر کی گنجائش kvar میں بتلائی جاتی ہے۔ ساتھ ہی استعمال کی تعدد اور موثر دباؤ بھی بتلایا جاتا ہے۔ ہمارے ہاں 50 Hz درکار تعدد ہے۔

جزو طاقت بہتر بنانے والے برق گیر کو بوجھ کے قریب نسب کیا جاتا ہے نہ کہ منبع کے قریب۔ جزو طاقت بہتر کرنے سے درکار مخلوط طاقت کی قیمت گھٹتی ہے۔ یوں تار میں رو کی قیمت گھٹتی ہے لہذا تار میں طاقت کا ضیاع بھی کم ہوتا ہے۔ اسی طرح جزیئر سے بوجھ تک ترسیل کے راستے میں آنے والے ٹرانسفارمر میں بھی رو گھٹنے سے طاقت کا ضیاع کم ہوتا ہے۔ جزیئر میں بھی رو کی قیمت گھٹنے سے طاقت کا ضیاع کم ہوتا ہے۔

مثال 11.13: شکل 11.21 میں متوازن، abc نظام دکھایا گیا ہے جس میں موثر دباؤ تار 11 kVrms اور تعدد 50 Hz ہے۔ جزو طاقت 0.97 آگے کرنے کی خاطر درکار برق گیر C کی گنجائش دریافت کریں۔

حل: یک دوری نظام کی طرح حل کرتے ہوئے پہلے $S_{\text{پراتا}}$ اور $S_{\text{نیا}}$ حاصل کرتے ہیں۔

$$\begin{aligned} S_{\text{پراتا}} &= 50 / \cos^{-1} 0.69 \text{ MV A} \\ &= 50 / 46.37^\circ \text{ MV A} \\ &= 34.5 + j36.19 \text{ MV A} \end{aligned}$$

نیا زاویہ $- \cos 0.97 = -14.07^\circ$ کے برابر ہے لہذا

$$\begin{aligned} S_{\text{نیا}} &= 34.5 - j34.5 \tan(-14.07^\circ) \text{ MV A} \\ &= 34.5 - j8.66 \text{ MV A} \end{aligned}$$

ہوگا۔ اس طرح درکار برق گیر کی مخلوط طاقت درج ذیل ہوگی

$$S_{\text{نیا}} - S_{\text{پراتا}} = -j44.84 \text{ MV A}$$

جو $-j\omega C' V_{\text{rms}}^2$ کے برابر ہوگا جہاں C' کل برق گیر ہے اور $V_{\text{rms}} = \frac{11 \text{ kV}_{\text{rms}}}{\sqrt{3}}$ ہے لہذا

$$\begin{aligned} C' &= \frac{-j44.84 \text{ MV A}}{-j2\pi 50 \left(\frac{11000}{\sqrt{3}} \right)^2} \\ &= 3.54 \text{ mF} \end{aligned}$$

ہوگا۔ یوں شکل 11.21 میں برق گیر کی قیمت درج ذیل ہوگی

$$C = \frac{C'}{3} = 1.18 \text{ mF}$$

لہذا تین عدد برق گیر ستارہ جوڑے جائیں گے جہاں ایک کی متعاطی استعداد تقریباً 15 Mvar ہوگی۔

مشق 11.16: مثال 11.13 میں 0.97 امالی جزو طاقت حاصل کرنے کی خاطر C کی قیمت دریافت کریں۔

جواب: $C = 725 \mu\text{F}$

مشق 11.17: مثال 11.13 میں برق گیر کو ستارہ کی بجائے تکلونی نسب کرتے ہوئے 0.97 امالی جزو طاقت حاصل کیا جاتا ہے۔ برق گیر C کی گنجائش دریافت کریں۔

جواب: تکلونی جڑے برق گیر کا ایک شاخ اب بھی تقریباً 15 Mvar کا ہوگا البتہ $C = 242 \mu\text{F}$ ہوگا۔
