Vol. 34 No. 6 Dec. 2021

行星轮系动力学分析与响应表示方法研究

吴守军1. 冯辅周2. 吴春志2. 矫英祺3

(1.63963部队, 北京 100072; 2. 陆军装甲兵学院车辆工程系, 北京 100072; 3.32379部队, 北京 100072)

摘要:集中参数动力学建模是了解行星齿轮故障机理的有效手段,在利用集中参数模型仿真分析时,选择合适的变量表示系统的响应至关重要。针对现有方法不适于太阳轮固定的行星齿轮系统响应表示的问题,提出采用啮合线方向加速度直接叠加表示行星齿轮系统响应的方法,建立行星齿轮的平移-扭转模型;通过啮合线相对位移和啮合力信号及频谱分析,解释了三自由度选择的必要性,并验证了模型的正确性;与两种典型的响应表示方法比较,所提方法在齿轮正常和太阳轮故障时均具有较好的效果,可以有效提取啮合频率及故障频率;通过齿轮正常和太阳轮故障的实验信号频谱分析进一步验证了所提方法的合理性。

关键词: 行星轮系; 动力学建模; 自由度选择; 响应表示

中图分类号: TH132 文献标志码: A 文章编号: 1004-4523(2021)06-1177-10

DOI:10.16385/j.cnki.issn.1004-4523.2021.06.009

引言

集中参数模型具有建模过程简单、求解速度快 等优点,在行星齿轮动力学分析中得到广泛应用[1]。 依据自由度数量可将集中参数模型分为纯扭转模 型[2]、平移-扭转模型[3]和横-扭-摆耦合模型[4]。 Inalpolat等[5]建立了行星齿轮平移-扭转模型,利用单个 啮合力信号研究了齿轮制造误差对啮合频率边带成 分的影响,并结合 Hanning 窗权重函数近似表示齿 圈测点的加速度信号;程哲[6]建立了直升机行星齿 轮传动系统的纯扭转动力学模型,并获得太阳轮-行 星轮和太阳轮-行星架相对位移响应,以此表示系统 的整体响应。仅通过单啮合副的响应表示系统响 应,容易造成系统整体信息的损失,不利于响应机理 的研究。杨文广等[7]将内齿圈最高点的垂直方向加 速度作为行星齿轮的系统响应,用于行星齿轮故障 特性的仿真分析;桂勇等[8]考虑行星齿轮所有啮合 副的相对位移,分别与各个啮合刚度相乘,再结合构 造的路径传递函数,用于表示行星齿轮系统的响应; 雷亚国等[9]考虑信号传递路径效应,将太阳轮竖直 方向加速度、太阳轮-行星轮相对加速度及齿圈-行 星轮相对加速度在竖直方向分量叠加,作为行星齿 轮系统的加速度响应。该方法较为复杂,涉及较多 的箱体结构,相关的系数难以确定,且多对啮合副的 啮合线相对加速度在y方向叠加会产生抵消(选择 此方法与本文对比);Liang等[10]将改进的汉明窗函 数与行星轮加速度相乘,再将各个行星轮的响应叠加,作为行星齿轮系统的整体响应。本文的太阳轮固定,信号不存在路径调制,因此该方法不适用;Parra等^[11]将集中参数模型的行星轮-齿圈啮合力分解到y方向,结合行星轮到测点的路径调制,将各个啮合力分量求和,作为行星齿轮系统测点的响应。该方法计算啮合力时没有考虑啮合阻尼,且啮合力y方向分量叠加时主要成分会相互抵消,所得信号规律不明显(选择此方法与本文对比);Xue等^[12]建立了行星齿轮集中参数动力学模型,并利用有限元法计算啮合刚度,利用行星架转速信号实现故障诊断,避免了传递路径对信号的调制;Bacem等^[13]提出了一种新的行星齿轮建模方法,建立了传递路径的模型,从传感器的视角表示构件的位移,通过实验信号频谱验证了所提方法的正确性。

上述学者建立的行星齿轮集中参数模型均为齿圈固定的情况,针对太阳轮固定的情况尚未见研究。本文以某型坦克变速箱的K3行星排为研究对象,考虑时变啮合刚度、啮合阻尼、支撑刚度、支撑阻尼及啮合相位差等非线性因素,建立其平移-扭转动力学模型,提出一种太阳轮固定的行星齿轮系统响应表示方法,并通过仿真响应和实验信号的啮合频率、故障频率验证了模型的正确性。

1 行星齿轮动力学建模

某型行星变速箱 Ⅳ 挡时的结构原理如图 1 所

示。K3行星排齿轮的模数为5 mm,压力角为 20° ,杨氏模量为 $2.06 \times 10^{11} \text{ Pa}$,泊松比为0.3,详细参数如表1所示。

K3排构件的转速关系为

$$n_{\rm s} - \left(\frac{z_{\rm r}}{z_{\rm s}} + 1\right) n_{\rm c} + \frac{z_{\rm r}}{z_{\rm s}} n_{\rm r} = 0 \tag{1}$$

式中 n_s 为太阳轮转速, n_r 为齿圈转速, n_c 为行星架转速, z_r 为齿圈齿数, z_s 为太阳轮齿数。

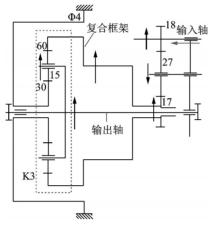


图1 行星轮系结构原理(单位:mm)

Fig. 1 Schematic diagram of planetary gear (Unit: mm)

表1 K3行星排齿轮参数

Tab. 1 Planetary gear parameters of K3

 参数	太阳轮	行星轮	齿圈	行星架
齿数	30	15	60	
基圆直径/ mm	140.95	70.48	281.91	_
齿宽/mm	36	34	40	_
质量/kg	3.43	0.76	41.37	11.41
转动惯量/ (kg·mm²)	1.33×10^{4}	8.51×10^{2}	6.40×10^{5}	9.81×10^{4}
材料	20Cr2Ni4A		38CrMoAlA	38CrSi
密度 (kg·mm ⁻³)	7.82×10^{-6}		7.65×10^{-6}	7.8×10^{-6}
杨氏 模量/Pa	2.06×10^{11}		2.06×10^{11}	2.06×10^{11}
泊松比	0.3		0.3	0.28

行星轮系啮合频率为

$$f_{\rm m} = \frac{zn_{\rm c}}{60} \tag{2}$$

式中 z为参考齿轮的齿数,n。为参考齿轮相对于行星架的转速。

故障频率 fault 为

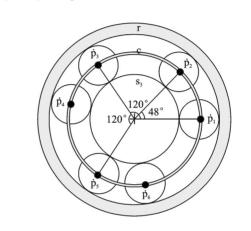
$$f_{\text{fault}} = f_{\text{m}}/Z \tag{3}$$

式中 Z为故障齿轮的齿数。

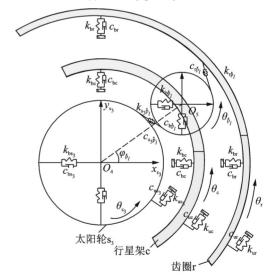
1.1 平移-扭转动力学建模

K3排由太阳轮s₃、行星轮p₁、齿圈r和行星架c

组成,行星轮对称不均匀分布,行星轮布局与平移一扭转动力学模型如图 2 所示。 k_{bs_3} , c_{bs_3} 分别为太阳轮支撑刚度与支撑阻尼; k_{bc} , c_{bc} 分别为行星架的支撑刚度与支撑阻尼; k_{br} , c_{br} 分别为齿圈的支撑刚度与支撑阻尼; k_{bp} , c_{bp} , 分别为行星轮的支撑刚度与支撑阻尼;根据文献[14],支撑刚度取 1×10^8 N/m,支撑阻尼取 1.5×10^3 N·s/m; k_{us_3} , c_{us_3} 分别为太阳轮扭转刚度和扭转阻尼; k_{uc} , c_{uc} 分别为行星架的扭转刚度与扭转阻尼; k_{uc} , c_{uc} 分别为齿圈的扭转刚度与扭转阻尼; k_{ur} , c_{ur} 分别为齿圈的扭转刚度与扭转阻尼; k_{vi} , $k_{\text{v$



(a) 行星轮布局 (a) Planetary gear layout



(b) 平移-扭转模型 (b) Translation torsion model 图 2 K3 行星排示意图

Fig. 2 K3 planetary row diagram

相对位移使得啮合线拉伸为正,反之为负;中心 构件受到的支撑力与位移方向相反;行星轮受到的 支撑力与位移方向相同。根据牛顿第二定律建立各 个构件的运动微分方程如下: 太阳轮

$$\begin{cases} m_{s_{3}}\ddot{x}_{s_{3}} = \sum_{l=1}^{N_{2}} F_{s_{3}\dot{p}_{l}} \cos\varphi_{s_{3}\dot{p}_{l}} - F_{bs_{3}x} \\ m_{s_{3}}\ddot{y}_{s_{3}} = \sum_{l=1}^{N_{2}} F_{s_{3}\dot{p}_{l}} \sin\varphi_{s_{3}\dot{p}_{l}} - F_{bs_{3}y} \\ I_{s_{3}}\ddot{\theta}_{s_{3}} = \sum_{l=1}^{N_{2}} r_{b_{s_{3}}} F_{s_{3}\dot{p}_{l}} - F_{us_{3}} \end{cases}$$
(4)

行星架

$$\begin{cases} m_{c} \ddot{x}_{c} = \sum_{l=1}^{N_{2}} F_{c\dot{p}_{l}x} - F_{bcx} \\ m_{c} \ddot{y}_{c} = \sum_{l=1}^{N_{2}} F_{c\dot{p}_{l}y} - F_{bcy} \\ I_{c} \ddot{\theta}_{c} = T_{out} - \sum_{l=1}^{N_{2}} r_{bc} F_{c\dot{p}_{l}x} \sin\varphi_{\dot{p}_{l}} + \\ \sum_{l=1}^{N_{2}} r_{bc} F_{c\dot{p}_{l}y} \cos\varphi_{\dot{p}_{l}} \end{cases}$$
(5)

齿圈

$$\begin{cases} m_{r}\ddot{x}_{r} = \sum_{i=1}^{N_{2}} F_{r\dot{p}_{i}} \cos\varphi_{r\dot{p}_{i}} - F_{brx} \\ m_{r}\ddot{y}_{r} = \sum_{i=1}^{N_{2}} F_{r\dot{p}_{i}} \sin\varphi_{r\dot{p}_{i}} - F_{bry} \\ I_{r}\ddot{\theta}_{r} = \sum_{i=1}^{N_{2}} r_{br} F_{rp_{i}} - T_{in} \end{cases}$$
(6)

行星轮

$$\begin{cases} m_{\dot{p}_{l}}\ddot{x}_{\dot{p}_{l}} = -F_{s_{3}\dot{p}_{l}}\cos\varphi_{s_{3}\dot{p}_{l}} - F_{r\dot{p}_{l}}\cos\varphi_{r\dot{p}_{l}} - F_{c\dot{p}_{l}x} \\ m_{\dot{p}_{l}}\ddot{y}_{\dot{p}_{l}} = -F_{s_{3}\dot{p}_{l}}\sin\varphi_{s_{3}\dot{p}_{l}} - F_{r\dot{p}_{l}}\sin\varphi_{r\dot{p}_{l}} - F_{c\dot{p}_{l}y} \\ I_{\dot{p}_{l}}\ddot{\theta}_{\dot{p}_{l}} = r_{\dot{p}_{l}}F_{s_{3}\dot{p}_{l}} - r_{\dot{p}_{l}}F_{r\dot{p}_{l}} \end{cases}$$
(7)

式中 m_j 和 I_j 分别代表各构件的质量和转动惯量; x_j 和 y_j 代表平动位移; θ_j 代表角位移; r_{bj} 为中心构件的基圆半径或行星轮中心到行星架中心的距离(j)为 s_3 ,c,r, \dot{p}_i); F_g 代表各啮合副啮合力(g)为啮合副 $s_3\dot{p}_i$, \dot{p}_i); F_{bjx} , F_{bjy} 代表中心构件的支撑力; $F_{c\dot{p}_ix}$ 和 $F_{c\dot{p}_iy}$ 代表中心构件的支撑力; $F_{c\dot{p}_ix}$ 和 $F_{c\dot{p}_iy}$ 代表行星轮受到的支撑力; F_{us_3} 为太阳轮受到的扭转支撑力, $F_{us_3}=c_{us_3}\dot{\theta}_{s_3}+k_{us_3}\theta_{s_3}$; $\varphi_{s_3\dot{p}_i}$ 表示太阳轮与行星轮的相对啮合角, $\varphi_{s_3\dot{p}_i}=\varphi_{\dot{p}_i}+\alpha_0+\pi/2$; $\varphi_{r\dot{p}_i}$ 表示行星轮与齿圈的相对啮合角, $\varphi_{r\dot{p}_i}=\varphi_{\dot{p}_i}-\alpha_0+\pi/2$; α_0 为压力角; T_{in} , T_{out} 分别为输入、输出转矩。

将各个构件的方程合并,得到微分方程矩阵形式如下

$$M\ddot{Q}(t) + (C_{\text{m}} + C_{\text{b}})\dot{Q}(t) + (K_{\text{m}} + K_{\text{b}})Q(t) = T$$
(8)

式中 M为质量矩阵; C_m 为啮合阻尼矩阵; C_b 为支撑阻尼矩阵; K_m 为啮合刚度矩阵; K_b 为支撑刚度矩阵;Q为位移矩阵;T为负载矩阵。

$$M = \text{diag} [M_{s_3} M_r M_c M_{\dot{p}_1} M_{\dot{p}_2} M_{\dot{p}_3} M_{\dot{p}_4} M_{\dot{p}_5} M_{\dot{p}_6}]$$

其中,
$$M_{s_3} = \operatorname{diag}\left[m_{s_3} \ m_{s_3} \ \frac{I_{s_3}}{r_{\mathrm{bs_3}}^2}\right]$$
,其余构件质量类似。
$$C_{\mathrm{b}} = \operatorname{diag}\left[\begin{array}{cccc}C_{\mathrm{bs_3}} & C_{\mathrm{br}} & C_{\mathrm{bc}} & 0 & 0 & 0 & 0 & 0\end{array}\right]$$
其中, $C_{\mathrm{bs_3}} = \operatorname{diag}\left[\begin{array}{cccc}c_{\mathrm{bs_3}} & c_{\mathrm{bs_3}} & c_{\mathrm{bs_3}} & c_{\mathrm{us_3}}\end{array}\right]$,其余构件支撑阻尼类似。

啮合阻尼矩阵各个子矩阵的具体表达式如下:

$$egin{align*} C_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}} &= \sum_{l=1}^{N_{2}} c_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} oldsymbol{\cdot} \\ & \left[\sin^{2}\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} - \sin\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} - \sin\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \\ & \cos^{2}\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} & \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \\ & \mathrm{sym} & 1 \end{array}
ight], \ C_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} &= c_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} ullet \\ & \left[-\sin^{2}\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} - \sin\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}}_{l}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}_{l}}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}_{l}}} \cos\!arphi_{\mathbf{s}_{3}\dot{\mathbf{p}_{l}}} \cos$$

$$\begin{bmatrix} -\sin^2\varphi_{s_3\dot{p}_l} & \sin\varphi_{s_3\dot{p}_l}\cos\varphi_{s_3\dot{p}_l} - \sin\varphi_{s_3\dot{p}_l} \\ \sin\varphi_{s_3\dot{p}_l}\cos\varphi_{s_3\dot{p}_l} & -\cos^2\varphi_{s_3\dot{p}_l} & \cos\varphi_{s_3\dot{p}_l} \\ \sin\varphi_{s_3\dot{p}_l} & -\cos\varphi_{s_3\dot{p}_l} & 1 \end{bmatrix},$$

$$C_{ec{\eta}} = \sum_{l=1}^{N_2} c_{ec{\eta}_l} egin{bmatrix} \sin^2 arphi_{ec{\eta}_l} & -\sin arphi_{ec{\eta}_l} \cos arphi_{ec{\eta}_l} & -\sin arphi_{ec{\eta}_l} \ & \cos^2 arphi_{ec{\eta}_l} & \cos arphi_{ec{\eta}_l} \ & \sin arphi_{ec{\eta}_l} & \cos arphi_{ec{\eta}_l} \end{bmatrix},$$

$$C_{\dot{ au_l}} = c_{\dot{ au_l}} egin{bmatrix} -\sin^2arphi_{\dot{ au_l}} & \sinarphi_{\dot{ au_l}}\cosarphi_{\dot{ au_l}} & \sinarphi_{\dot{ au_l}} \ & -\cos^2arphi_{\dot{ au_l}} & -\cosarphi_{\dot{ au_l}} \ & \sinarphi_{\dot{ au_l}} & -\cosarphi_{\dot{ au_l}} \ & -\cosarphi_{\dot{ au_l}} & -\cosarphi_{\dot{ au_l}} \ \end{pmatrix},$$

$$oldsymbol{C}_{\mathrm{c}\dot{\mathrm{p}}} = \sum_{l=1}^{N_2} c_{\mathrm{b}\dot{\mathrm{p}}_l} egin{bmatrix} 1 & 0 & -\sin\!arphi_{\dot{\mathrm{p}}_l} \ & 1 & \cos\!arphi_{\dot{\mathrm{p}}_l} \ & \mathrm{sym} & 1 \end{bmatrix},$$

$$C_{\mathrm{b}\dot{\mathrm{p}}_{l}} = c_{\mathrm{b}\dot{\mathrm{p}}_{l}} egin{bmatrix} -1 & 0 & 0 \ 0 & -1 & 0 \ \sin\!arphi_{\mathrm{p}_{l}} & -\cos\!arphi_{\mathrm{p}_{l}} & 0 \end{pmatrix},$$

$$egin{align*} C_{\dot{ ext{p}}_l} = c_{ ext{s}_3, ext{p}_l} egin{bmatrix} \sin arphi_{ ext{s}_3 \dot{ ext{p}}_l} & -\sin arphi_{ ext{s}_3 \dot{ ext{p}}_l} & \sin arphi_{ ext{s}_3 \dot{ ext{p}}_l} \ & \cos^2 arphi_{ ext{s}_3 \dot{ ext{p}}_l} & -\cos arphi_{ ext{s}_3 \dot{ ext{p}}_l} \ & ext{sym} & 1 \ \end{bmatrix} + \ egin{bmatrix} \sin^2 arphi_{ ext{r}\dot{ ext{p}}_l} & -\sin arphi_{ ext{r}\dot{ ext{p}}_l} \cos arphi_{ ext{r}\dot{ ext{p}}_l} & -\sin arphi_{ ext{r}\dot{ ext{p}}_l} \ \end{bmatrix}$$

$$c_{r\dot{p}_{l}}\begin{bmatrix} \sin^{2}\varphi_{r\dot{p}_{l}} & -\sin\varphi_{r\dot{p}_{l}}\cos\varphi_{r\dot{p}_{l}} & -\sin\varphi_{r\dot{p}_{l}} \\ & \cos^{2}\varphi_{r\dot{p}_{l}} & \cos\varphi_{r\dot{p}_{l}} \end{bmatrix} + \\ \text{sym} \qquad \qquad 1 \end{bmatrix}$$

$$c_{b\dot{p}_{\ell}} \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ & 1 & 0 \\ \text{sym} & 0 \end{bmatrix}.$$

 $Q(t) = [Q_{s_3} Q_r Q_c Q_{\dot{p}_1} Q_{\dot{p}_2} Q_{\dot{p}_3} Q_{\dot{p}_4} Q_{\dot{p}_5} Q_{\dot{p}_6}]^T$ 其中, $Q_{s_3} = [x_{s_3} y_{s_3} u_{s_3}]^T$,其余构件位移类似。 啮合刚度、支撑刚度矩阵元素的详细表达式与啮合阻尼、支撑阻尼的形式相同,只需将所有的 c 替换为k, C 替换为K即可。

1.2 啮合刚度与相位差求解

啮合刚度是行星齿轮主要的内部激励,常见的 计算方法有方波法^[15]、势能法^[16]、有限元法^[17]和实验 法^[18]。方波法考虑了单双齿交替啮合对刚度的影 响,但没有考虑啮合点变化过程中刚度的变化;势能 法将齿轮的单个轮齿视为悬臂梁,考虑了齿轮啮合 点的变化过程和啮合刚度的构成,采用积分法计算 啮合刚度,计算效率高,结果较为精确。有限元法借 助有限元模型、弹性体局部接触点变形分析实现啮 合刚度评估,啮合刚度精度受到有限元模型精度的 影响,计算效率较低。实验法需要在齿轮上粘贴应 变片,通过应变测量实现啮合刚度评估,应变片粘贴 的位置、质量、敏感度均会影响测量结果,且实验周 期较长、成本高。

本文采用势能法估算啮合刚度,齿轮啮合刚度 由四部分组成:轮齿弯曲刚度、剪切刚度、轴向压缩 刚度和赫兹接触刚度。K3排太阳轮、行星轮的齿数 均小于42(齿根圆小于基圆),啮合刚度计算公式见 参考文献[19]。K3排太阳轮-行星轮啮合副、行星 轮-齿圈啮合副在齿轮正常状态下的啮合刚度如图3 所示。由图可知,两种啮合刚度均呈现出周期性单 双齿交替啮合的特点,行星轮-齿圈重合度(ϵ_{pr} = 1.73)比太阳轮-行星轮重合度(ϵ_{sp} =1.57)大,因此行 星轮-齿圈啮合副的双齿啮合时间较长。两种啮合 副的啮合刚度范围为(1-1.6)×10° N/m,可知,支撑 刚度不仅不满足大于啮合刚度的10倍,还小于啮合 刚度,因此需要采用平移-扭转动力学模型。

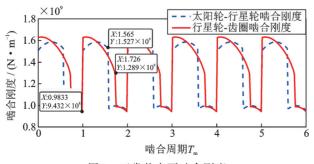


图 3 正常状态下啮合刚度

Fig. 3 Meshing stiffness under normal condition

太阳轮齿根 50% 裂纹时,太阳轮-行星轮啮合 刚度如图 4 所示。太阳轮相对于行星架每转一周,太阳轮裂纹齿轮依次与 6 个行星轮各啮合一次,因此,存在 6 次啮合刚度降低。根据行星轮位置角可知,相邻两个行星轮与太阳轮故障齿啮合间隔有两种:小间隔(行星轮 1 与行星轮 2、行星轮 3 与行星轮 4、行星轮 5 与行星轮 6)、大间隔(行星轮 2 与行星轮 3、行星轮 4 与行星轮 5、行星轮 6 与行星轮 1),两种间隔分别为 4 和 6 个啮合周期;行星轮-齿圈啮合副的啮合刚度与正常状态相同。

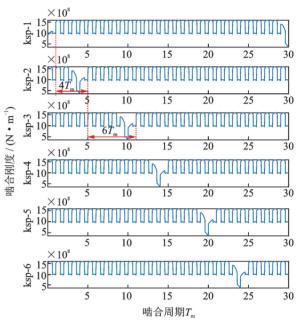


图 4 太阳轮裂纹时太阳轮-行星轮啮合刚度

Fig. 4 Meshing stiffness of sun-planet gear with sun gear crack

啮合相位对行星齿轮系统动力学特性和振动响应具有重要影响^[20]。行星齿轮系统含有多个啮合副,同类型啮合副的啮合刚度变化规律一样,但啮合刚度之间存在相位差。相位差有同类型啮合副和不同类型啮合副两种。选择第一个太阳轮-行星轮啮合副的节点为相位参考点,初始时刻相位为0,相位差的单位为啮合周期,取值范围为(-1,1)。计算得到K3排同类型啮合副的相位差为0,太阳轮-行星轮啮合副相对于行星轮-齿圈啮合副的相位差为一0.1716。考虑啮合相位差时,从节点开始的啮合刚度如图5所示。由图可知,相位差为38.41°一34.56°=3.85°,理论计算的相位差超前0.1716×360°÷15=4.12°,两者基本一致,误差是由程序运算将相位差转换为点数时需要四舍五入造成的。

1.3 平移-扭转模型必要性分析

纯扭转模型只考虑构件的旋转自由度,相对平

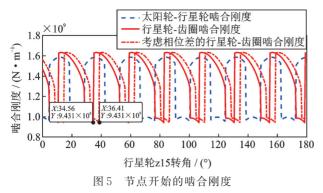


Fig. 5 Meshing stiffness from pitch node

移-扭转模型简单,计算效率高。但在啮合刚度与支 撑刚度之比小于10的情况下,纯扭转模型不能准确 反映行星齿轮系统的固有特性,而仿真响应与系统 的固有特性紧密相关。为了进一步说明建立平移-扭转模型的必要性,对纯扭转模型和平移-扭转模型 的相对位移和啮合力响应进行比较分析。

太阳轮-行星轮啮合线的相对位移表达式为 $\delta_{s_{s}\dot{p}_{l}} = (-x_{s_{3}} + x_{\dot{p}_{l}})\cos\varphi_{s_{3}\dot{p}_{l}} + (-y_{s_{3}} + y_{\dot{p}_{l}}) \bullet$ $\sin \varphi_{s_2 \dot{p}_1} - u_{s_2} - u_{\dot{p}_1} + u_{c} \cos \alpha_0 - e_{s_2 \dot{p}_1}$ (9) 行星轮-齿圈啮合线的相对位移表达式为 $\delta_{\dot{\mathbf{r}}\dot{\mathbf{p}}_{i}} = (x_{\dot{\mathbf{p}}_{i}} - x_{r})\cos\varphi_{\dot{\mathbf{r}}\dot{\mathbf{p}}_{i}} + (y_{\dot{\mathbf{p}}_{i}} - y_{r})\sin\varphi_{\dot{\mathbf{r}}\dot{\mathbf{p}}_{i}}$ $u_{\rm r} + u_{\rm p} + u_{\rm c} \cos \alpha_0 - e_{\rm rp}$ (10)

其中传动误差计算公式为

$$\begin{cases}
e_{s_3\dot{p}_l}(t) = A_{s_3\dot{p}_l}\sin(w_m t + \gamma_{s_3\dot{p}_l}) \\
e_{r\dot{p}_l}(t) = A_{r\dot{p}_l}\sin(w_m t + \gamma_{r\dot{p}_l})
\end{cases}$$
(11)

式中 A_s 为传递误差变化幅值; w_n 为 K3 行星排啮 合频率;γ_g为传递误差初相位。

引入齿侧间隙后,相对位移对应的非线性函数 计算公式为

$$f(\delta_{\mathrm{g}}, b) = \begin{cases} \delta_{\mathrm{g}} - b, & \delta_{\mathrm{g}} > b \\ 0, & |\delta_{\mathrm{g}}| \leqslant b \\ \delta_{\mathrm{g}} + b, & \delta_{\mathrm{g}} < -b \end{cases}$$
 为货侧间隙的一坐。

式中 b为齿侧间隙的一半。

行星齿轮微分方程为刚性方程,ode15s函数使 用可变阶次的数值微分算法,适合解刚性微分方程。 利用MATLAB的函数ode15s求解行星齿轮运动微 分方程,相对误差取1×10⁻⁶,绝对误差取默认值1× 10-6。每个啮合周期采样点取50,为了提高仿真效 率和频率波形分辨率,输入转速设为60 r/min,根据 啮合频率和故障频率计算公式,当输入构件齿圈转 速为 60 r/min 时, K3 排啮合频率 f_{m_3} =21.18 Hz, 太 阳轮故障频率 $f_s=4.24$ Hz。仿真步长为 1/50/21.18=9.44×10⁻⁴ s, 采样率为1060 Hz, 仿真时间 为行星架周期 $T_{s}(1.416 \text{ s})_{s}$

齿轮正常状态下,纯扭转模型的太阳轮-行星轮

啮合线和行星轮-齿圈相对位移响应及频谱如图 6 所示。相对位移变化趋势与啮合刚度变化趋势相 反,当啮合刚度处于峰值时,相对位移处于谷值;频 谱由啮合频率及其倍频构成,一倍频幅值最为 突出。

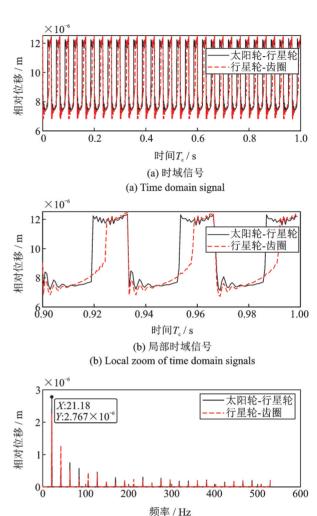


图 6 纯扭转模型啮合线相对位移

(c) 频谱

(c) Spectrum

Fig. 6 Mesh line relative displacement of pure torsion model

齿轮正常状态下,平移-扭转模型的太阳轮-行 星轮和行星轮-齿圈相对位移及其频谱如图7所示。 由图可知,相对位移具有明显的周期性,变化规律与 啮合刚度相反。由于考虑了平移自由度,导致相对 位移出现一定的波动,幅值约为纯扭转模型的10 倍,但整体波动幅度较小。频谱含有啮合频率及其 倍频。

纯扭转模型得到太阳轮-行星轮和行星轮-齿圈 啮合力如图8所示,由图可知,由于齿轮啮入啮出导 致啮合刚度瞬变,啮合力出现明显的周期性冲击,冲 击间隔为 $0.0333 \text{ s}(T_c/30)$;频谱主要包含啮合频率 及其倍频,验证了模型的正确性。

平移扭转模型的太阳轮-行星轮与行星轮齿圈

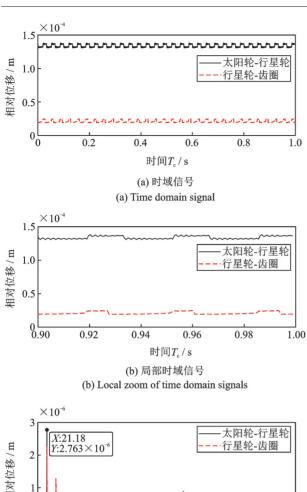
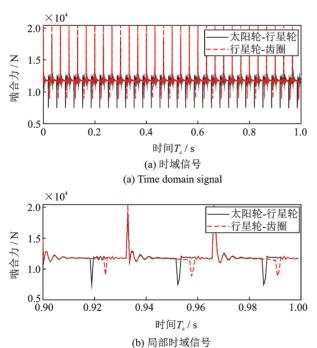


图7 十岁 加科快至咽自线相对世份

Fig. 7 Mesh line relative displacement of translation torsion model



(b) Local zoom of time domain signals

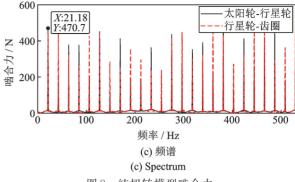
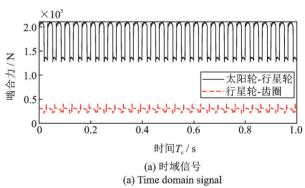


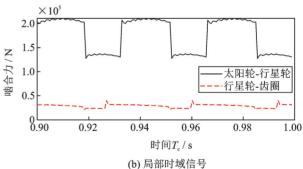
图 8 纯扭转模型啮合力

Fig. 8 Meshing force of pure torsion model

啮合力及频谱如图9所示。啮合力幅值约为纯扭转模型的10倍,且较纯扭转模型的啮合力平稳,在啮入啮出后保持一段平稳的过程,更加符合实际情况;频谱中含有啮合频率及其高倍频,啮合力频谱幅值约为纯扭转模型的100倍,由此可见,平移-扭转模型所得响应信号强度更大。

上述响应均为单个啮合副的响应,无法体现行





(b) Local zoom of time domain signals

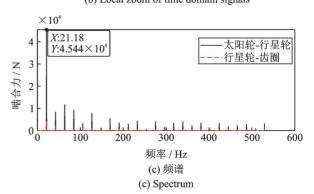


图 9 平移-扭转模型啮合力

Fig. 9 Meshing force of translation torsion model

星齿轮系统响应,因此,需要提出反映整个系统响应的表示方法。

2 响应表示方法与实验验证

2.1 响应表示方法

集中参数模型响应表示的合适与否,对于后续行星齿轮故障机理研究具有重要影响。在实测信号中,箱体表面测点信号包含所有齿轮啮合点的振动信息,信号由齿轮啮合点传递到箱体表面测点可以分为两个阶段,第一阶段:齿轮啮合点到轴承座;第二阶段:轴承座到箱体表面测点。第二阶段路径对信号的影响取决于箱体结构和材料特性,主要对信号的幅值产生衰减。第一阶段路径涉及到啮合点信号的合成,也是行星齿轮集中参数模型响应表示方法提出的出发点。

根据国内外文献[9,11]可知,典型的行星轮系集中参数模型响应合成方法有以下几类:(1)各个啮合线加速度 y 方向分量叠加;(2)各个啮合力 y 方向分量叠加。不同的响应合成方法适用于不同结构的行星轮系,按照相位差是否一致、是否存在路径幅值调制等,将行星轮系结构分为以下三种:

- (1)同类型啮合副之间存在相位差时,可以考虑相位差、传递路径的幅值调制(若太阳轮固定,没有传递路径幅值调制)作用,将啮合线加速度或啮合力的 y 方向分量进行叠加,表示行星轮系整体响应;
- (2)同类型啮合副之间不存在相位差时,对于齿圈固定式行星轮系,振动测点位于齿圈上,可以考虑路径的幅值调制作用,将各个啮合线加速度或啮合力的y方向分量叠加,表示行星轮系的整体响应;
- (3)同类型啮合副之间不存在相位差时,对于太阳轮固定式行星轮系,啮合点到传感器的距离随着行星架的旋转不变化,从而不存在路径的幅值调制。若直接将各个啮合副的啮合线加速度或啮合力的 y 方向分量叠加,分量之间会相互抵消,所得响应没有规律。

论文研究的对象 K3 排属于第(3)种结构的行星轮系,本文采用啮合线加速度直接叠加表示整体响应。为了验证所提方法的有效性,将所提方法与雷亚国、Parra方法所得响应进行对比,三种方法的归一化幅值如图 10 所示。由时域信号可知,雷亚国方法与 Parra 方法所得时域信号杂乱无章,没有周期性,是由于6个啮合副的加速度、啮合力的 y方向分量相互抵消造成的,而所提方法得到的响应具有明显的周期性啮合冲击特征。由频谱可知,所提方法的频谱具有明显的啮合频率及其倍频,且与理论值

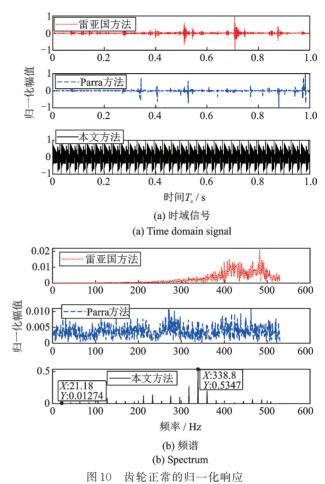


Fig. 10 Normalized response of normal gears

一致。而雷亚国、Parra方法所得频谱没有出现啮合 频率及倍频特征。

为了验证所提方法在含故障齿轮动力学模型响 应表示中的有效性,以太阳轮50%裂纹为例,三种 方法所得行星齿轮系统的归一化幅值响应如图 11 所示。由时域信号可知,三种方法所得的响应均具 有周期性特点,每个T。存在6次明显的周期性冲击, 即太阳轮故障齿与6个行星轮的啮合冲击。根据行 星轮分布位置角可知,冲击间隔有两种,小间隔为行 星轮1与行星轮2与太阳轮故障齿啮合产生的,时长 约为 $0.1333T_c$;大间隔为行星轮2与行星轮3与太阳 轮故障齿啮合产生的,时长约为0.19997。但雷亚 国、Parra方法所得响应的齿轮正常啮合冲击相互抵 消了,所提方法不仅具有故障冲击,也具有明显的正 常啮合冲击。由频谱可知,所提方法得到的响应频 谱中啮合频率倍频两边出现较多的故障边频带。而 雷亚国、Parra方法仅在高频段、低频段出现故障频 率及其倍频,没有啮合频率及其倍频成分。

综上可知,本文所提方法在两种齿轮状态下所得响应均能够有效提取啮合频率、故障频率及其倍频,在太阳轮固定、无相位差的行星轮系结构的响应表示中具有显著优势。

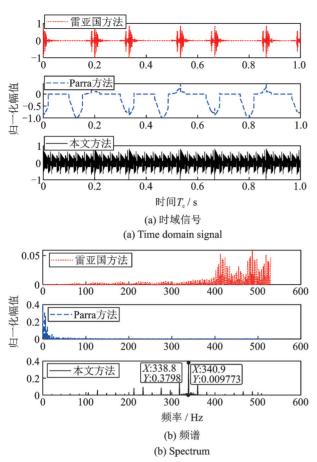


图 11 太阳轮裂纹的归一化响应

Fig. 11 Normalized response of crack in sun gear

2.2 实验信号验证

在某型坦克行星变速箱 K3 行星排太阳轮齿根处受拉力侧通过线切割加工深度为 5 mm 裂纹(50%),裂纹宽度横贯整个齿宽,裂纹角度与轮齿中线为60°,裂纹故障件如图 12 所示。



图 12 太阳轮齿根裂纹

Fig. 12 Crack in the root of sun gear

实验设备主要由电机、行星变速箱、液压站、负载、数据采集仪和控制台等组成,现场布局如图 13 所示。实验工况为 IV 挡,采样率为 20 kHz,将振动传感器贴于 K3 行星排上方,采集齿轮正常、K3 排太阳轮裂纹两种状态的振动数据进行验证。实验输入转速为 1500 r/min,对应行星变速箱的各部分频率成分如表 2 所示。



图 13 实验设备

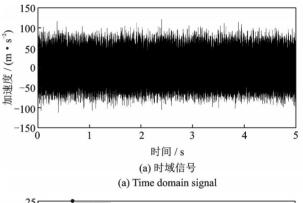
Fig. 13 Experimental equipment

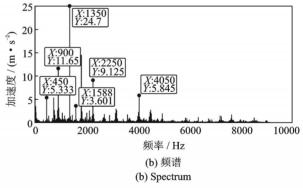
表 2 № 挡时行星变速箱的主要特征频率

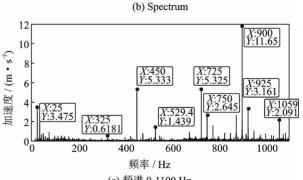
Tab. 2 The main characteristic frequency of planetary transmission in the ${\mathbb N}$ gear

输入轴	定轴齿轮	主泵啮	回油泵	K3啮合	K3太阳
转频	啮合频率	合频率	啮合频	频率	轮故障频
$f_{\scriptscriptstyle \rm in}/{\rm Hz}$	$f_{\rm md}/{ m Hz}$	$f_{\rm mz}/{\rm Hz}$	率 $f_{\rm mh}/{\rm Hz}$	$f_{\rm m_3}/{\rm Hz}$	率 f_{s_3}/Hz
25	450	725	325	529.4	53

齿轮正常时,振动信号去直流后的时域波形和 频谱如图14所示。由图可知,频谱幅值较大的频率







(c) 频谱 0-1100 Hz (c) Spectrum 0-1100 Hz

图 14 齿轮正常状态实验信号

Fig. 14 Gear normal state test signal

成分为定轴轮系啮合频率及其倍频;其次,可以观察到主泵啮合频率、回油泵啮合频率及K3啮合频率3倍频(1588 Hz);放大低频段0-1100 Hz,可以清晰观察到K3排啮合频率及2倍频,输入轴转频及其倍频。

太阳轮裂纹时,振动信号的时域波形和频谱如图 15 所示。由图可知,时域信号幅值比正常状态的稍大;频谱中除了正常状态可以观察的啮合频率外,还出现了 K3 太阳轮故障频率及其倍频;还出现了 f_{s_a} 的 2/3 倍频(35.2 Hz),这是由 K3 行星排轮分布特点造成的。

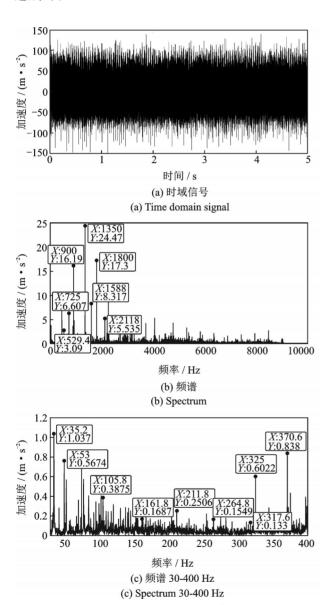


图 15 太阳轮裂纹实验信号 Fig. 15 Test signal of sun gear crack

3 结 论

针对现有行星轮系集中参数模型响应表示方法 不适用于太阳轮固定、无相位差的行星齿轮系统的情 况,以坦克行星变速箱 K3 排为对象,考虑时变啮合刚度、相位差等因素,建立了太阳轮固定的行星轮系平移-扭转模型,分析了啮合相位差对啮合刚度的影响,通过啮合线相对位移和啮合力信号分析了平移-扭转模型的优势,并验证了模型的正确性;提出采用啮合线加速度直接叠加作为行星轮系整体响应的表示方法。仿真信号和实验数据验证结果表明,所提方法得到的信号频谱包含啮合频率、故障频率及其倍频成分,与实验信号的频率成分一致。而两种传统方法在齿轮正常与故障状态下所得信号频谱没有正常啮合频率,从而验证了所提方法的优势和有效性。

参考文献:

- [1] Liang X, Zuo M J, Feng Z, et al. Dynamic modeling of gearbox faults: A review [J]. Mechanical Systems and Signal Processing, 2018: 852-876.
- [2] 程 哲,胡茑庆,高经纬.基于物理模型和修正灰色模型的行星轮系疲劳裂纹故障预测方法[J].机械工程学报,2011,47(9):78-84.
 - Cheng Zhe, Hu Niaoqing, Gao Jingwei. Prognosis of fatigue crack in planetary gear sets based on physical model and modified gray theory [J]. Journal of Mechanical Engineering, 2011, 47(9):78-84.
- [3] 李国彦. 复合行星齿轮传动系统损伤建模与故障诊断技术研究[D]. 济南:山东大学,2017.
 - Li Guoyan. Research on damage modeling and fault diagnosis of the compound planetary gear system [D]. Jinan: Shandong University, 2017
- [4] 邱星辉,韩勤锴,褚福磊.基础俯仰运动对风力机行星 齿轮动力学特性的影响分析[J].振动工程学报,2016, 29(6):945-953.
 - Qiu Xinghui, Han Qinkai, Chu Fulei. Influence of pitching base motion on the planetary gear in wind turbines [J]. Journal of Vibration Engineering, 2016, 29 (6): 945-953.
- [5] Inalpolat M, Kahraman A. A dynamic model to predict modulation sidebands of a planetary gear set having manufacturing errors [J]. Journal of Sound & Vibration, 2010, 329(4):371-393.
- [6] 程 哲.直升机传动系统行星轮系损伤建模与故障预测理论及方法研究[D].长沙:国防科学技术大学,2011.
 - Cheng Zhe. Theory and method on damage modeling and prognostics for planetary gear set of helicopter transmission system [D]. Changsha: National University of Defense Technology, 2011.
- [7] 杨文广,蒋东翔.行星齿轮典型断齿故障的动力学仿真 [J].振动、测试与诊断,2017,37(4):756-762.
 - Yang Wenguang, Jiang Dongxiang. Study of the dynam-

- ics of the planetary gear with typical tooth break faults [J]. Journal of Vibration, Measurement and Diagnosis, 2017, 37(4):756-762.
- [8] 桂 勇,韩勤锴,李 峥,等.风机行星齿轮系统齿轮裂 纹故障诊断[J].振动、测试与诊断,2016,36(1):
 - Gui Yong, Han Qinkai, Li Zhen, et al. The fault diagnosis of cracks in the planetary gear system of wind turbine [J]. Journal of Vibration, Measurement and Diagnosis, 2016,36(1):169-175.
- [9] 雷亚国,罗 希,刘宗尧,等.行星轮系动力学新模型 及其故障响应特性研究[J].机械工程学报,2016,52 (13):111-122.
 - Lei Yaguo, Luo Xi, Liu Zongyao, et al. A new dynamic model of planetary gear sets and research on fault response characteristics [J]. Journal of Mechanical Engineering, 2016,52(13): 111-122.
- [10] Liang X, Zuo M J, Hoseini M R. Vibration signal modeling of a planetary gear set for tooth crack detection [J]. Engineering Failure Analysis, 2015, 48:185-200.
- [11] Parra J, Vicuna C M. Two methods for modeling vibrations of planetary gearboxes including faults: Comparison and validation [J]. Mechanical Systems and Signal Processing, 2017: 213-225.
- [12] Xue S, Howard I. Torsional vibration signal analysis as a diagnostic tool for planetary gear fault detection [J]. Mechanical Systems & Signal Processing, 2018, 100: 706-728.
- [13] Bacem Zghal, Oussama Graja, Kajetan Dziedziech, et al. A new modeling of planetary gear set to predict mod-

- ulation phenomenon [J]. Mechanical Systems and Signal Processing, 2019, 127:234-261.
- [14] Liang Xi-hui. Dynamics based vibration signal modeling and fault detection of planetary gearboxes [D]. Edmonton: University of Alberta, 2016.

报

学

- [15] Kim W, Lee J Y, Chung J, et al. Dynamic analysis for a planetary gear with time-varying pressure angles and contact ratios [J]. Journal of Sound and Vibration, 2012, 331(4): 883-901.
- [16] Liang Xi-hui, Zuo Ming-jian, Patel T H. Evaluating the time-varying mesh stiffness of a planetary gear set using the potential energy method [J]. Proceedings of the Institution of Mechanical Engineers, Part C: Journal of Mechanical Engineering Science, 2014, 228(3): 535-547.
- [17] Verma J G, Kumar S, Kankar P K, et al. Crack growth modeling in spur gear tooth and its effect on mesh stiffness using extended finite element method[J]. Engineering Failure Analysis, 2018,94: 109-120.
- [18] Raghuwanshi N K, Parey A. Experimental measurement of gear mesh stiffness of cracked spur gear by strain gauge technique [J]. Measurement, 2016, 86: 266-275.
- [19] Liang Xi-hui, Zuo Ming-jian, Pandey M. Analytically evaluating the influence of crack on the mesh stiffness of a planetary gear set[J]. Mechanism and Machine Theory, 2014, 76:20-38.
- [20] Parker R G, Lin J. Mesh phasing relationships in planetary and epicyclic gears [J]. Journal of Mechanical Design, 2004, 126(2): 365-370.

Dynamic analysis and response representation of planetary gear train

WU Shou-jun¹, FENG Fu-zhou², WU Chun-zhi², JIAO Ying-qi³

(1.PLA63963, Beijing 100072, China; 2.Department of Vehicle Engineering, Army Academy of Armored Forces, Beijing 100072, China; 3.PLA32379, Beijing 100072, China)

Abstract: Lumped parameter dynamic modeling is an effective method to understand the fault mechanism of planetary gears. When using lumped parameter model, it is very important to select appropriate variables to represent the response of the system. In view of the problem that the existing methods are not suitable for the response representation of the planetary gear system with fixed sun gear. In this paper, a method is proposed to express the response of planetary gear system by directly superimposing the acceleration along the meshing line. The translation torsion model of the planetary gear is established, and the necessity of selecting three degrees of freedom is explained and the correctness of the model is verified by analyzing the relative displacement of meshing line and meshing force signal and spectrum. Compared with two typical response representation methods, the proposed method has better effect in both normal gear and fault condition, and can effectively extract the meshing frequency and fault frequency. After that, the rationality of the proposed method is further verified by the spectrum analysis of the experimental signals of normal gear and sun gear fault.

Key words: planetary gear; dynamic modeling; degree of freedom selection; response representation

作者简介: 吴守军(1993-),男,工程师。电话:13121261220; E-mail:wushoujun131@163.com 通讯作者: 冯辅周(1971-),男,教授。电话:(010)66718514; E-mail:fengfuzhou@tsinghua.org.cn