МИНИСТЕРСТВО ВЫСШЕГО И СРЕДНЕГО СПЕЦИАЛЬНОГО ОБРАЗОВАНИЯ СССР

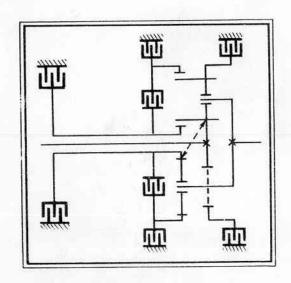
МОСКОВСКИЙ ОРДЕНА ТРУДОВОГО КРАСНОГО ЗНАМЕНИ АВТОМОБИЛЬНО - ДОРОЖНЫЙ ИНСТИТУТ





г. и. гладов

ПЛАНЕТАРНЫЕ ПЕРЕДАЧИ ТРАНСПОРТНЫХ СРЕДСТВ



МИНИСТЕРСТВО
ВЫСШЕГО И СРЕДНЕГО СПЕЦИАЛЬНОГО ОБРАЗОВАНИЯ СССР

МОСКОВСКИЙ ОРДЕНА ТРУДОВОГО КРАСНОГО ЗНАМЕНИ АВТОМОБИЛЬНО - ДОРОЖНЫЙ ИНСТИТУТ

Г.И. ГЛАДОВ

планетарные передачи транспортных средств

Учебное пособие

Утверждено в качестве учебного пособия редсоветом МАДИ

москва 1986

ゾボ.629.114 - 585.126(07)

Гладов Г.И. Планетарные передачи транспортных средств. Учебное пособие /МАДИ. - М., 1986. - 66 с.

Рецензенты: докт. техн. наук, проф. Я.С. Агейкин. канд. техн. наук А.В. Титов

Учебное пособие включает вопросы теории, расчета и конструирования планетарных передач, применяемых в трансмиссиях современных полноприводных колесных и быстроходных гусеничных машин, а также в редукторах мотор-колес активных автопоездов.

Данное пособие содержит материал по курсу "Транспортные средства", изучаемому студентами специальностей 0540 и 1609 соответствующих специализаций, и может быть полезно для студентов родственных специальностей, а также для инженерно-технических работников, занимающихся созданием транспортных средств.

Московский автомобильно-дорожный институт, 1986

ВВЕДЕНИЕ

Планетарные передачи находят широкое применение в колесных и гусеничных машинах, в их трансмиссиях (коробки передач, механизмы поворота, дифференциалы, бортовые (колесные) редукторы; в приводе активных колес прицепных звеньев автопоездов.

По сравнению с простыми передачами планетарные обладают многими положительными свойствами, в частности:

позволяют получать большие передаточные числа при небольшом количестве зубчатых колес;

имеют меньшие массу и габариты за счет лучшего распределения нагрузок на узлы и детали;

позволяют получать более высокий к.п.д.;

обладают более высокой надежностью и долговечностью.

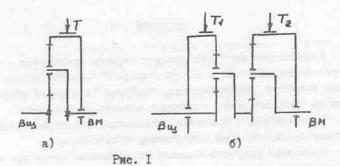
Планетарные коробки передач (ПКП) позволяют обеспечить безударность включения передач за счет плавного включения фрикционных элементов и создают меньше шума при работе. Такой способ включения облегчает управление машиной (особенно дистанционное), позволяет переключать передачи под нагрузкой без разрыва потока мощности, уменьшает время на переключение передач и тем самым способствует увеличению средней скорости движения машины, позволяет автоматизировать пропесс переключения передач. При этом отпадает необходимость иметь синхронизаторы, сцепление (главный фрикцион), так как их функции выполняют фрикционные элементы ПКП.

І. КЛАССИФИКАЦИЯ ПЛАНЕТАРНЫХ ПЕРЕДАЧ

Планетарные передачи классифицируются по числу степеней свободы и по виду зацепления.

По числу степеней свободы передачи бывают с двумя, тремя и более степенями свободы.

Для получения жесткого U_{κ} планетарная передача должна иметь только одну степень свободы, все остальные степени должны быть сняты наложением связей, для чего используются тормоза и блокировочные фрикционы. На рис. I показаны два способа включения передач: а — необходимо включить один тормоз T; б — необходимо включить два тормоза T_{ϵ} и T_{ϵ} .



Число фрикционных узлов, необходимых в ПКП для получения даиного числа ступеней, приведено в табл. I.

Таблица І

Число ФУ		100	1	чело г	тереда	ų		
	3	4	5	6	7	8	9	1 10
При 2-х сте- пенях свобо- ды	3	4	5	6	7	8	9	10
При 3-х сте- пенях свобо- ды	3	4	4	4	5	5	5	5

Число степеней свободы можно представить C=4+S , где S — число включаемых фрикционных узлов для получения данного \mathcal{U}_{κ} .

Для левой схемы S^{-} = I и C = 2, для правой S = 2, а C = 3. По виду зацепления планетарные передачи бывают (рис. 2):

- с внешним и внутренним зацеплением (схема I и 2);
- с внешним зацеплением (схема 3);
- с внутренним зацеплением (схема 4). Обозначения:

I,2,...n - индексы планетарных рядов и их звеньев;

0 - индекс водила;

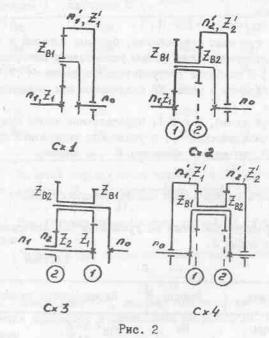
Z - число зубъев;

А,В - радиусы;

п - частота вращения;

 $n_4, Z_4, n_4', Z_4', n_{g_4}, Z_{g_4}$ — соответственно обозначения частоты вращения и числа зубъев солнечной, эпициклической шестерен и са-

теллита первого ряда.



2. КИНЕМАТИКА ПЛАНЕТАРНЫХ ПЕРЕДАЧ

2.1. Уравнение кинематики планетарного ряда

Схема I содержит три звена: солнечную шестерию, эпицикл и водило. Любое из них может быть $B_{u\bar{u}}$, B_{m} или тормозным. Звенья вращаются с некоторыми частотами n_{i} , n_{i} , n_{o} . Сообщим каждому из них дополнительную частоту вращения $(-n_{o})$. Тогда водило остановытся, т.к. $n_{o}^{+}(-n_{o})=0$, а механизм превратится в обычную передачу с неподвижными осями, для которого передаточное число (считая ведущей солнечную шестерню)

$$\frac{n_i - n_o}{n_i' - n_o} = -K . \tag{I}$$

Так как при $N_0=0$ солнечная шестерня и эпицикл будут вращаться в противоположные стороны, то К будет иметь знак " - ". К - передаточное число в относительном движении, т.е. при остановленном водиле. Иногда К называют характеристикой плане-

тарного ряда и определяют $K = \frac{Z_1'}{Z_2} = \frac{A_1'}{A_2}$

Из (I) получаем $n_4 = n_0 (1 + K) - n_4' K$.

Для ПКП автобусов, грузовых автомобилей, базовых тягачей и гусеничных машин по статистическим данным установлены интервалы для К (1,6...4,7) и наиболее употребительные значения (2,8).

Минимальные габариты и масса КП получаются при значениях

K = 2, 2, ... 3, 0.Схема 2. В этой схеме, как и I, передаточное число будет определено той же зависимостью (I) и уравнение кинематики будет то же самое (2), но другое значение К , а именно:

 $K = \frac{Z_2'}{Z_{B2}} \cdot \frac{Z_{B4}}{Z_4},$

что позволит получить передаточные числа, неосуществимые в схеме I (табл. 2).

Возможные передаточные числа по уравнению (2) для схем I и 2 представлены в табл. 2.

Таблица 2

Солнечная шестерня	Эпицикл	Водило	Передаточное число
Вщ	Торм	Вм	$U_{10} = 1 + K$
Торм	Вщ	Вм	U10- K
Торм	Вм	Вщ	$U_{01} = \frac{\kappa}{1 + \kappa}$
Вм	Торм	Вщ	$U_{01} = \frac{1}{1+K}$
Вщ	Вм	Торм	U,,,=-K
Вм	Вщ	Торм	U44=-K

Схема 3. При остановленном водиле ведущее $B_{\mu\nu}$ и ведомое $B_{\mu\nu}$ звенья будут вращаться в одинаковом направлении, следовательно,

имеет знак " + ". Считая солнечную шестерню І ведущей, имеем $\frac{n_4 - n_0}{n_2 - n} = K$ $n_1 = n_0 (1 - K) + n_2 K$, или

 $K = \frac{Z_2}{Z_{B_2}} \cdot \frac{Z_{B_1}}{Z_1} .$ где

6

Возможные передаточные числа по уравнению (3) для схемы 3

Солнечная шестерня I	Соднечная шестерня 2	Водило	Передаточное число
Вщ	Торм	Вм	U10 = 1-K
Вм	Торм	Вщ	$U_{01} = \frac{1}{1 - K}$
Торм	Вщ	Вм	$U_{20} = \frac{K-1}{K}$
Торм	Вм	Вщ	$U_{02} = \frac{K}{K-1}$
Вщ	Вм	Торм	$U_{12} = K$
Вм	Вщ	Торм	$U_{21} = \frac{1}{K}$

За счет варьирования числами зубьев можно получить различные значения К и передаточные числа. В практике ограничиваются U = +5 (табл. 3).

При больших передаточных числах И к.п.д. падает весьма

Схема 4. При остановленном водиле и ведущей \mathcal{Z}_i' получаем $\frac{n_i' - n_o}{n_o' - n_o} = K$.

имеет знак "+", так как при остановленном водиле В и В м звенья вращаются в одинаковом направлении. После преобразований

 $n_1' = n_0 (1 - K) + n_2' \cdot K$,

 $K = \frac{Z_2'}{Z_{DA}} \cdot \frac{Z_{B1}}{Z_1'}$

Передача позволяет получать большие \mathcal{U} . Для этого нужно иметь $Z_{\mathrm{B}i}=Z_{\mathrm{B}2}$, тогда $K=\frac{Z_2'}{Z_1'}$.

При B_{uq} водиле и торможении Z_{t}^{\prime} из (4)

 $U = \frac{n_0}{n_0'} = \frac{K}{K-1} = \frac{Z_2'}{Z_2' - Z_1'}$

При $Z_2' - Z_4' = 1...2$, $U = U (Z_2')$. Поскольку $Z_{B2} = Z_{B1}$, а $Z_2' \neq Z_1'$, то разность $Z_2' - Z_1' =$ = 1...2 зуба может быть получена за счет зацепления со смещением во втором ряду.

Следовательно, для подучения больших И надо иметь большое Z', а это приводит к большому диаметру колеса; с возрастанием Ц к.п.д. передачи падает:

2 = 0.79: при U = 20 при U = 100 $\overline{Z} \cong 0,5$;

при U > 200 возможно самоторможение;

возможное число блоков сателлитов равно разности $Z_2' - Z_1'$, следовательно, при Z_2' - Z_4' = I возможен один блок сателлитов и передача будет неуравновешенной.

Уравнения (2), (3), (4) позволяют определить кинематические передаточные числа рассмотренных схем. Для этого одно из звеньев принимается В и, на второе накладывается связь торможением, а третье звено становится Вм . Любое из трех звеньев может выполнять задачу В , тормозного или В звена, смотря по тому, какое передаточное число надо осуществить.

Блокировка любых двух звеньев с помощью блокировочного фрикциона (блокфрикциона) дает U = I.

2.2. Порядок определения передаточных чисел планетарных передач

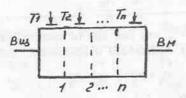


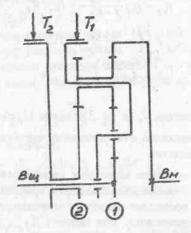
Рис. 3

Дана ПКП с двумя степенями свободы с П планетарных рядов, В и Вм звеньями (рис. 3).

Порядок определения Цкі: производится нумерация планетарных рядов 1,2,..., п ; накладываются связи - включается один из тормовов; выявляются нагруженные ряды, участвующие в передаче крутящего MOMEHTA;

выписываются уравнения кинематики для нагруженных планетарных рядов - (с использованием уравнений (2), (3), (4)); выписываются уравнения связи;

решаются совместно уравнения кинематики и уравнения связи и определяются передаточные числа ПКП.



Puc. 4

Пример. Дана кинематическая схема IRII с двумя степеними свободы. Известны: $K_4 = 8$, $K_2 = 2,6$. Требуется определять U_{K4} н U_{кії} (рис. 4). Репсиис.

I. Определение UKI.

Пронумеруем планетарные ряды. Включаем тормоз Т, , тормоз Т2 остается выключенным. Нагружен только ряд І. Уравнение имнематики ряда I с учетом знака К "+":

n,=no+(1-K+)+n;K+. Уравнение связи $n_{01} = 0$, тогда имеем $n_1 = n_4' K_4$. Передаточное число $u_{K4} = \frac{n_4}{n_4'} = K_4 = 8$.

2. Определение Икії. Виличаем тормоз T_2 , тормоз T_4 выключаем; нагружены ряды I и 2. Выписываем уравнения кинематики рядов I и 2 с учетом знаков К :

 $n_1 = n_{01} (1 - K_1) + n'_1 K_1;$

$$n_{s} = n_{02} (1 + K_{2}) - n_{2} K_{2}$$
 (6)

Уравнения связи: $n_{04} = n_{02}$; $n_2 = 0$.

Из б) при $n_2 = 0$ находим

$$n_{02} = \frac{n_1}{1 + K_2}$$
 и подставляем в а),

тогда
$$n_1 = n_1 \frac{1 - K_1}{1 + K_2} + n'_1 \cdot K_1$$
,
или $n_1 \cdot \left(1 - \frac{1 - K_1}{1 + K_2}\right) = n'_1 \cdot K_1$,
или $n_1 \cdot \left(\frac{K_1 + K_2}{1 + K_2}\right) = n'_1 \cdot K_1$

Подставияя значения K_4 и K_2 , находии $U_{K\overline{\underline{i}}}=2,72$.

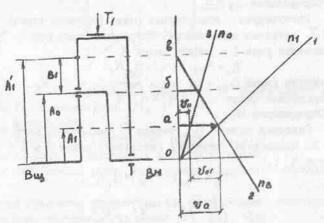
2.3. Определение относительной частоты врещения сателлитов

Одним из основных оценочных параметров планетарной передачи является относительная частота вращения сателянтов n_{Bot} . Величина $n_{\mathrm{B\,OT}}$ позволяет судить о возможности использования стандартных подвипников. При частоте n_{807} , превышающей рекомендуемые по наталогу значения, схема планетарной передачи бракуется.

Рассмотрим схему планетарной передачи с внешним и внут-

ренним полюсами зецепления (рис. 5).

В данной схеме Ви, - солнечная пестерня; Вм - воджло; Тормозится эпицика. Строим план скоростей.



Из плана скоростей для полюса С. можно записать:

$$\mathcal{V}_{0} = \mathcal{V}_{n} + \mathcal{V}_{\sigma\tau} , \qquad (5)$$

где v_a - абсолютная скорость полюса a , м/с;

 v_n - переносная скорость полюса a , м/с;

V_{от} - относительная скорость полюса С , м/с.

Эти скорости можно выразить через раднусы и частоты вращения в об/мин:

$$v_a = \frac{\pi n_1}{30} A_1$$
; $v_n = \frac{\pi n_0}{30} A_1$; $v_{o\tau} = \frac{\pi n_{o\tau}}{30} B_1$

Подставляя в (5), получаем

$$\frac{\pi_{n_{BOT}}}{30} \cdot \dot{\beta}_1 = \frac{\pi_{n_4}}{30} \cdot A_1 - \frac{\pi_{n_0}}{30} \cdot A_1$$

После сокращений и преобразований находим

$$n_{Bor} = (n_1 - n_0) \frac{A_1}{B_1} \tag{6}$$

для полюса в , опуская знак "-" в правой части, получаем аналогично

$$n_{BoT} = (n_4' - n_0) \frac{A_4'}{B_4} . (7)$$

Как видно из схемы $B_4 = \frac{A_4 - A'}{2}$. Подставляя значение B_4 в (6) и (7), а затем решая их совместно, с учетом знака "-" в правой части (7), получаем:

$$n_{BoT} = (n_1 - n_0) \frac{2}{K - 1};$$

$$n_{BoT} = (n_1' - n_0) \frac{2K}{K - 1};$$

$$n_{BoT} = (n_1' - n_1') \frac{2K}{K^2 - 1};$$
(8)

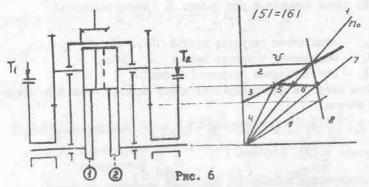
Все эти уравнения дают одинаковый результат. Пользуются тем, которое проце в решении.

Для схемы 3 с внешним зацеплением:

$$n_{B_{0T}} = (n_1 - n_0) \frac{Z_1}{Z_{B1}}; n_{B_{0T}} = (n_2 - n_0) \frac{Z_2}{Z_{B2}};$$
(9)

Пример. Построение плана скоростей с использованием относительных скоростей звеньев (рис. 6).

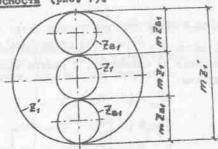
Последовательность построения обозначают цифрами (5, 6 - относительные скорости).



2.4. Подбор чисем зубьев местерен планетарных передач

При подбере чисел зубъев планетаринх передач необходимо соблюдать тря условия: соосности, сборки и соседства.

Условие соосности (рис. 7).



PHC. 7

Имеем $m Z_i' = m Z_i + 2m Z_{Bi}$. Поскольку модуль одинаков для всех зубьев, то

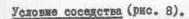
 $Z'_1 = Z_1 + 2Z_{B1}$.

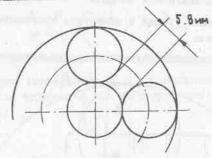
За счет зацепления со смещением допустимо отклонение на 1...2 ayda.

Условие сборки

 $\frac{Z_1'+Z_1}{C}=\gamma$.

где О - число сателянтов; у - любов, но обязательно целов число (соблюдается точно, без отклонений).





PMc. 8

Обеспечивается указанный завор между сателянтами, чтобы избежать повышенных потерь на перемешивание масла и чрезмерный его нагрев.

Определение Етіл из условий соосности и сборки

Установим признаки, по которым можно узнать, какая из жестерен (солнечная или сатедлит) является наименьшей по числу зубьев.

Из условия соосности:
$$2Z_{Bi} = Z_i' - Z_i = Z_i(K-i)$$
, $Z_{Bi} = K-i$ a)

следует, при K > 3 , $Z_{BI} > Z_I$,

т.е. минимальным будет Z, и расчет надо начинать с числа

зубьев солнечной местерни. Из условия сборки:
$$Z_4' + Z_4 = \alpha \gamma' = Z_4 (K+1) ,$$
 или
$$Z_4 = \frac{\alpha \cdot 3}{K+1} .$$
 6

Now K < 3 ms a) exemper, uto Z_{Bi} < Z_{I} . Подставляя в a) значение Z_1 из b), получаем

$$Z_{B1} = \frac{\alpha \gamma^{*}(K-1)}{2(K+1)} .$$

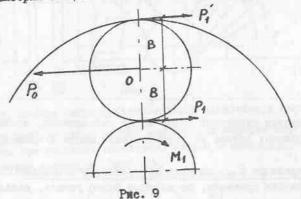
По известному $Z_{\rm Rf}$ находим

$$Z_i = \frac{2 Z_{8i}}{K-1} \cdot r$$

з. Динамика планетарных передач

3.1. Определение усилий и моментов, предоженных к эвеньям планетарной передачи

Рассмотрим эпициклическую планетарную передачу (рис. 9).



Пренебрегая потерями (? = I) и из условия равновесия

caterinta momho sanucath $\Sigma M_0 = P_4 \cdot B - P_4' \cdot B = 0$, T.e. $P_4 B = P_4' B$

откуда Р, = Р' .

Сумма проекций на горизонтальную ось

$$\Sigma \Pi_{x} = P_{0} - (P_{1} + P_{1}') = 0$$
,
 $P_{1} = P_{1} + P_{1}' = 2P_{1}' = 2P_{1}'$.

Определение моментов, действущих на звенья

Подагая известным М , находим:

$$M_4' = P_4' \cdot A_4' = \frac{M_4}{A_1} \cdot A_4' = M_4 \cdot K;$$
 a)

момент на водиле

MOMENT HA BORNE
$$M_0 = P_0 \cdot A_0 = 2P_1(A_1 + B) = 2P_1(A_1 + \frac{A_1' - A_1}{2}) = \frac{2M_1}{A_1} \cdot \frac{A_1' + A_2}{2} = M_1(K+1);$$

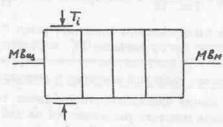
разделив б) на а), находим

$$M_0 = M_1' \cdot \frac{K+1}{K} \cdot$$

Таким образом (без учета знаков в правой части) имеем:

3.2. Определение моментов тормозов

Рассмотрим планетарную КП с двумя степенями свободы (рис. 10). При включенном тормозе на нее действуют три внешних момента: Мви, Mam , MTi .



Puc. IO

Из условия равновесия системы

$$M_{BUJ} + M_{BM} + M_{Ti} = 0$$
 (13)

Пусть данный тормоз вилючает і -ю ступель ПКП; передаточное число на этой ступени

UKi = - MBMi ,

OTRYA

MAR

Подставляя в (13) значение Мамі, находим

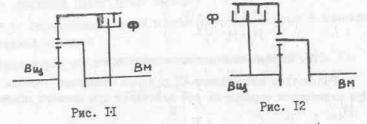
$$M_{BUI} - M_{BUI} \cdot U_{KI} + M_{Ti} = 0$$
,
 $M_{Ti} = M_{BUI} (U_{Ki} - 1)$. (14)

Уравнение справединее для всех тормозов переднего хода. Для тормозов заднего хода Ик, подставляется со своим знаком, т.е. CO SHRKOM " - ".

3.3. Определение моментов блокировочных фрикционов

Можент блокировочного фрикциона является внутренним и зависит от моментов, действущих на блокируемые эвенья.

Рассмотрим две простые схемы блокировки Блокировка эпицикла с водилом (рис. II)



Момент блокировочного фрикциона равен $M_{\phi} = M_{1}^{\prime}$. При известном $M_{BIII}=M_4$, учитывая $M_4'=M_4\cdot K_4$, находим $M_{\phi}=M_4'=$ = M. K.

Елокировка солнечной шестерни с эпициклом (рис. 12)

Здесь момент блокировочного фрикциона также равен $M_{\phi}=M_4'$. Но на Ви, звене мощность разветвляется на два потока, что усложняет определение М, со стороны ви, звена.

Воспользуемся тем, что при блокировке Мви, = Мвм . Тогда, идя со стороны В звена (водила), легко определяем $M_4' = M_{BM} \frac{K_1}{K+1}$ а учитывая, что М_{8м} = М_{вщ} , получаем

$$M_{\phi} = M_{BH} \cdot \frac{K_1}{1 + K_1}$$

В более сложных схемах задачу так просто не решить.

Фрикцион блокирует солнечную шестерню и эпицика второго ряда в ПКП МАЗ-537 (рис. 13)

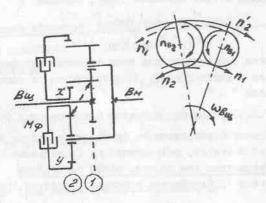


Рис. 13

В этом и в других сложных случаях для определения Мо используется формула

$$M_{\varphi} = M_{BUL} (U_{BMX}^{y} - U_{BULX}^{y}), \tag{15}$$

где $\mathfrak X$ и у – блокируемые звенья; $\mathcal U^{\mathfrak g}_{\mathsf{BM} \ \mathsf X}$ – передаточное число от $\mathsf B_{\mathsf M}$ звена к звену $\mathsf X$ при условно остановленном звене у ;

 U^{g}_{AUX} - передаточное число от B_{UX} звена к звену X при условно остановленном звене у . Определение Цяму.

Как видно из схемы (рис. 13), в этом случае нагружен только ряд(2). Выписываем уравнение кинематики ряда(2):

$$n_2 = n_{02}(1+K_2) - n_2'K_2$$
.

Уравнение связи $n_2' = 0$.

Тогда подучаем

$$U_{\rm BM\,X}^{\rm y} = \frac{n_{o2}}{n_2} = \frac{1}{1 + {\rm K}_2}$$
, rege $K_2 = \frac{Z_2'}{Z_2}$.

Определение Ивш х.

Из схемы следует, что при этом нагружены ряды (1) и (2). Выписываем уравнения кинематики (I) (2) рядов:

$$n_1 = n_{01}(1 - K_2') + n_2' \cdot K_2'$$
;

$$n_2 = n_{02}(1 + K_2) - n_2' K_2$$

Уравнения связи $n'_2 = 0$, а также $n_{04} = n_{02}$. Решая совместно а) и б), находим

$$U_{BULX}^{y} = \frac{n_1}{n_2} = \frac{1 - K_2'}{1 + K_2}$$

$$M_{\phi} = M_{BUJ} \left(\frac{1}{1 + K_2} - \frac{1 - K_2'}{1 + K_2} \right) = M_{BUJ} \frac{K_2'}{1 + K_2}$$

Для ПКП МАЗ-537:

$$K_2' = \frac{78}{30} = 2.6$$
; $K_2 = \frac{Z_2'}{Z_2} = \frac{78}{24} = 3.25$;

$$M_{\varphi} = M_{BUJ} = \frac{2.6}{1+3.25} = 0.612 M_{BUJ}$$
.

Схема ПКП (рис. 14). В этой схеме фрикцион блокирует солнечные пестерии \mathbb{Z}_4 и \mathbb{Z}_2 .

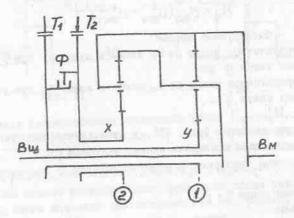


Рис. 14

В этом случае, как и в предыдущем, для определения M_{ϕ} используется формула (15).

Определяем $U_{\rm BMX}^{y}$ Для этого выписываем уравнения кинема-

THEM:

$$n_1 = n_{01} (1 + K_1) - n'_1 K_1;$$
 a

$$n_2 = n_{02}(1 + K_2) - n_2' K_2$$
, 6)

Уравнения связи:

$$\begin{aligned} n_{\text{of}} &= n_2' \; ; \\ n_4' &= n_{\text{o2}} \; ; \\ n_4 &= 0 \; . \\ \mathcal{U}_{\text{BMX}}^y &= \frac{n_{\text{o2}}}{n_2} \; , \end{aligned}$$

тогда находим

 $n_2 = n_{02}(1 + K_2) - n_2' K_2$

Ho wa a) $n_2' = n_{01} = n_1' \cdot \frac{K_1}{1 + K_4}$.

Учитывая, что $n'_4 = n_{02}$, запишем $n_2 = n_{02} (1 + K_2) - n_{02} \frac{K_4 \cdot K_2}{1 + K_4} = n_{02} \frac{1 + K_4 + K_2}{1 + K_4}$

Окончательно получаем

$$U_{\text{BM}}^{y} = \frac{n_{02}}{n_{2}} = \frac{1 + K_{1}}{1 + K_{1} + K_{2}}$$
Определяем
$$U_{\text{BW}, x}^{y} = \frac{n_{2}}{n_{2}} = \frac{1 + K_{1}}{1 + K_{1} + K_{2}}$$
, так как

$$n_2 = n_{01} \frac{(I + K_1)(I + K_2)}{K_1} - n_2' K_2 = n_2' \frac{I + K_1 + K_2}{K_1},$$

где
$$n_{02} = n_4' = n_{04} \frac{1+K_4}{K_4}$$
.
С учетом (I5) $M_{\phi} = M_{BM_1} \left(\frac{1+K_4}{1+K_4+K_2} - \frac{K_4}{1+K_4+K_2} \right) = M_{BM_1} \frac{1}{1+K_4+K_2}$.

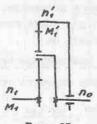
3.4. Определение и.п.д. планетарных передач

В планетарной передаче мощность передается переносным и относительным движением. Передача мощности переносным движением происходит без потерь, а передача мощности относительным движением сопровождается потерями.

К.п.д. планетарной передачи тем выше, чем большая доля мощности передается переносным движением.

Из существующих методов определения к.п.д. наиболее простым и удобным для практики является метод, разработанный профессором М.А.Крейнесом.

Основные зависимости



PHC. I5

Рассмотрим схему планетарной передачи (рис. 15). Напишем уравнение мощности в относительном движении (т.е. при остановленном водиле) с учетом потерь в полюсах зацепления.

При ведущей солнечной шестерие:

$$M_1(n_1-n_0)\cdot 7+M_1'(n_1'-n_0)=0$$

Разделим уравнение почленно на ($n_4' - n_0$), тогда

$$M_4 \cdot K \cdot Z + M_4' = 0,$$
 (16)

где Z — к.п.д. планетарной передачи с внешним и внутренним зацеплением в относительном движении; обычно принимают Z = $Z_{8 \text{нутр}}$: $Z_{8 \text{нешн}}$ = 0,99.0,98 = 0,97.

При велущем эпицииле:

$$M_1(n_1-n_0)+M_1'(n_1'-n_0)\cdot ?=0$$
,
 $M_1K+M_1'\cdot ?=0$. (17)

Разделив (I7) почленно на ? , получаем

$$M_4 \cdot K \cdot Z^{-1} + M_4' = 0$$
. (18)

Сравнивая (16) и (18) находим, что множитель при М, в одном случае (I6) равен K·2+1 , а в другом (I8) K·2-1 .

Обозначив показатель степени через \mathcal{X} , где \mathcal{X} = + I, напишем уравнения (16) и (18) в общем виде:

$$M_4 \cdot K \cdot Z^X + M_4' = 0. \tag{19}$$

Если пренебречь потерями, то уравнение мощности в относительном движении будет:

$$M_1 \cdot K + M_1' = 0$$
. (20)

Сопоставляя уравнения (19) и (20), замечаем, что они отличаются только множителем при М, : с учетом потерь множитель равен К. 2., а без учета потерь он равен К .

Отсюда витекает важное положение, которым будем руководствоваться в дальнейшем: для учета потерь в планетарной передаче каждое К надо умножить на ? .

Определение к.п.д. планетарной передачи

 $Z_{p} = \frac{N_{BM}}{N_{BM}} = \frac{M_{BM} \cdot R_{BM}}{M_{BM} \cdot R_{BM}} = \frac{\left(\frac{-M_{BM}}{M_{BM}}\right)}{\left(\frac{R_{BM}}{R_{BM}}\right)} = \frac{\hat{U}_{p}}{U_{p}} ,$ где $\hat{U}_{p} = \frac{M_{BM}}{M_{BM}}$ — силовое передаточное число, взятое с учетом потерь в передаче; $U_{p} = \frac{R_{BM}}{R_{BM}} - \text{кинематическое}$ К.п.д. есть отношение мощности отводимой N_{ВМ} к мощности

Таким образом, к.п.д. любой планетарной передачи выражается через передаточные числа

$$Z_{p} = \frac{U_{p}}{U_{p}}$$
 (21)

Порядок определения к.п.д. ПКП

Ланы: кинематическая схема ПКП и К.

І. Пользуясь кинематической схемой и соответствующими уравнениями кинематики, определяются Цр на каждой ступени:

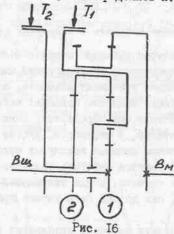
$$U_p = f(K_1, K_2, ..., K_n).$$
 (22)

2. В полученных U_P каждое К умножается на к.п.д., в результате чего получаются силовые передаточные числа

 $\hat{U}_{p} = f(K_{1} \cdot 2^{x_{1}}, K_{2} \cdot 2^{x_{2}}, ..., K_{n} \cdot 2^{x_{n}}).$ (23)

- 3. С помощью формулы (вывод ее опускаем) $\mathcal{X}_{K} = Sign \frac{K_{K}}{Up} \cdot \frac{\partial Up}{\partial K_{K}}$ (24) определяются знаки каждого показателя степени $\mathcal{X}_{K}: (+1)$ или (-1). sign означает "знак". Для передач переднево хода \mathcal{U}_{p} имеет знак "+", а для передач заднего хода Це имеет знак "-".
- 4. Используя полученные значения \mathcal{U}_{ρ} и $\widehat{\mathcal{U}}_{\rho}$, по формуле (21) подсчитываются к.п.д.

Пример. Дана схема ПКП, нужно определить к.п.д. (рис. 16).



Возьмем более сложный случай - определим к.п.д. на второй передаче.

I. Кинематическое передаточное число $U_{\kappa \overline{\underline{u}}}$ определено ранее:

$$U_{K\overline{I}\overline{I}} = K_1 \cdot \frac{1 + K_2}{K_4 + K_2}.$$

2. Пользуясь $U_{\kappa_{11}^{-}}$, находим $\widehat{U}_{\kappa_{11}^{-}}$, умножая каждое K на $Z^{X_{K}}$, $\widehat{U}_{\kappa_{11}^{-}} = K_{1} \cdot Z_{1}^{X_{1}} \cdot \frac{1 + K_{2} \cdot Z_{2}^{X_{2}}}{K_{1} \cdot Z_{1}^{X_{1}} + K_{2} \cdot Z_{2}^{X_{2}}}$.

Индексы Z_4 и Z_2 введены потому, что к.п.д. в относительном движении для ряда $\mathbb D$ и $\mathbb C$ будут различными: ряд $\mathbb D$: $Z_4 = Z_{BHEWH}^2$ Z_{BHYMP} = 0,98 2 · 0,99 = 0,95; ряд $\mathbb C$: $Z_2 = Z_{BHEWH}^3$ Z_{BHYMP} = 0,98 3 · 0,99 = 0,93. 3. Определяем знаки X_4 и X_2 :

ряд ①:
$$Z_1 = Z_{BHeurh}^2 \cdot Z_{BHymp} = 0.98^2 \cdot 0.99 = 0.95$$

ряд
$$2:$$
 $2 = 2^3_{8 \text{неши}} \cdot 2_{8 \text{неши}} \cdot 2_{8 \text{нутр}} = 0.98^3 \cdot 0.99 = 0.93.$
3. Определяем значи T

$$\mathcal{I}_{1} = \text{sign } \frac{K_{1}}{U_{K_{2}}} \cdot \frac{\partial U_{K_{2}}}{\partial K_{1}} = \text{sign } \frac{K_{1}}{U_{K_{2}}} \cdot \frac{(1+K_{2})(K_{1}+K_{2})-K_{1}(1+K_{2})}{(K_{1}+K_{2})^{2}} =$$

$$= (+) (+) = + I;$$

$$\mathcal{X}_{2} = \text{sign } \frac{K_{2}}{U_{K_{2}}} \cdot \frac{\partial U_{K_{2}}}{\partial K_{2}} = \text{sign } \frac{K_{2}}{U_{K_{2}}} \cdot \frac{K_{1}(K_{1}+K_{2})-K_{1}(K_{1}+K_{2})}{(K_{1}+K_{2})^{2}} =$$

$$= (+) (+) = + I.$$

4. Подставляя значения $\mathfrak{X}_{_{4}}$ и $\mathfrak{X}_{_{2}}$, находим

Подставляя значения K_1 , K_2 , 2_1 , 2_2 , получаем

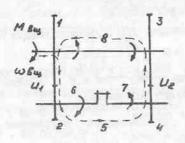
$$\widehat{\mathcal{U}}_{\kappa \underline{i}} = 2,58, \quad \mathcal{Z}_{\kappa \underline{i}} = \frac{2,58}{2,72} = 0,95.$$

3.5. Циржулирующая мощность в замкнутых передачах

В замкнутых контурах зубчатых передач в определенных условиях возможно возникновение циркулирующей мощности. Эта мощность иногда значительно превышает мощность, подводимую от двигателя. Циркулирующая мощность повышает нагрузку на узлы механизмов, через которые она передается, снижает к.п.д. и увеличивает износ деталей, в частности, зубьев шестерен. Поэтому при проектировании сложных замкнутых механизмов, особенно планетарных, стремятся избегать контуров с циркулирующей мощностью. В тех случаях, когда невозможно исключить циркулирующую мощность, она должна быть учтена при прочностных расчетах.

Иногда циркулирующую мощность используют для увеличения нагрузки в испытательных стендах или расширения диапазона планетариых механизмов.

Понятие о циркулирунцей мощности



PMc. I7

Pacchotpum exemy samkhytoro mexahusma (puc. 17): $\mathcal{U}_1 = \mathcal{U}_2$; $\mathcal{Z}_1 = \mathcal{Z}_3$; $\mathcal{Z}_2 = \mathcal{Z}_4$.

При помощи муфты 5 валы 6 и 7 скручиваются и моменты от них передаются на вал 8. Так как $\mathcal{U}_4=\mathcal{U}_2$, то $\mathcal{M}_{6,7}=\mathcal{M}_8$ и система находится в состоянии равновесия, а пары \mathbf{I} ,2 и 3,4 нагружены моментами, зависящими от упругих свойств валов и углов их скручивания. Эти моменты могут быть сколько угодно большими — в пределах прочности зубьев колес и других деталей уэлов.

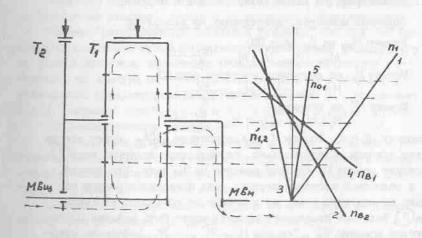
Если вращать ведущий вал; то будут вращаться и пары шестерен, на которые действует момент от скрученных валов, следовательно, на них будут мощности $N_1=M_1\cdot \omega$ и $N_2=M_2\cdot \omega$.

Таким образом, циркулирующая мощность (без учета потерь) $N_{11}=N_{4}=N_{2}$.

Мощность на ведущем валу
$$N_{BUL} = M_{BUL} \cdot \omega_{BUL}$$
 (25)

Циркулирующая мощность в замкнутом планетарном механизме

Механизм состоит из двух планетарных рядов и двух тормозов T_4 и T_2 , имеет две степени свободы и может осуществить два передаточных числа включением тормозов T_4 или T_2 (рис. 18).



Puc. 18

Рассмотрим схему и план скоростей.

При включении тормоза Т, работает один планетарный ряд.

Такой случай нами уже рассмотрен, перейдем к случаю включенного тормоза Т2 и выключенного тормоза Т4.

Включение тормоза 72. Как видно из схемы и плана скоростей, нагружены оба планетарных ряда (см. рис. 18).

Определение U2. Уравнения кинематики планетарных рядов:

$$n_4 = n_{au}(1 + K_4) - n'_4 \cdot K_4$$
;

$$n_2 = n_{02}(1 + K_2) - n_2' \cdot K_2$$
.

 $n_2 = n_{02}(1+K_2) - n_2' \cdot K_2$. Уравнения связи: $n_1 = n_2$; $n_1' = n_2'$; $n_{02} = 0$.

Уравнения связи: $n_1 - n_2$, $n_4 - n_2$, $n_4 - n_2$ или $n_2' = -\frac{n_2}{\kappa_2}$. Из б) находим $n_2 - n_2' \kappa_2$, или $n_2' = -\frac{n_2}{\kappa_2}$. Подставляя в а) значение n_2' вместо n_4' , получаем $n_4 = n_{04}(1+\kappa_1) + \frac{n_2\kappa_4}{\kappa_2}$. После преобразований, учитывая, что $n_4 = n_2$, найдем оконча-

 $U_2 = \frac{n_1}{n_{04}} = \frac{K_2(1+K_1)}{K_2 - K_1}.$ тельно

Знаменатель правой части K_2 — K_4 при близких значениях K может быть весьма мялым, поэтому U_2 может быть сколь угодно большим.

Рассмотрим, на какие свойства ПМ это повлияет.

Величина моментов, действующих на звенья ПМ

Момент МВМ на Вм валу ПМ:

 $M_{BM} = M_{BM}$: $U_2 = M_{BM}$: $\frac{K_2(1+K_1)}{K_2-K_1}$

Момент M_1 на солнечной шестерне ряда \mathbb{D} : $M_1 = M_{BM} \cdot \frac{1}{1 + K_1} = M_{BM_1} \cdot \frac{K_2}{K_2 - K_1}$

Момент M_4' на эпицикле: $M_1' = M_{BM} \cdot \frac{K_1}{1+K_4} = M_{BM_4} \cdot \frac{K_4 \cdot K_2}{K_2 - K_4}$ Поскольку $K_4 > 0$, то при $K_2 > K_4$ отношение $K_2 = K_4$ будет всегда больше единицы. Следовательно, на солнечной шестерне ряда (I) действует момент М, больший момента на Вш, валу. Это значит, что к солнечной шестерне первого ряда подводится момент не только от ведущего вала, но и момент от солнечной шестерни ряда(2), Величина последнего момента может быть найдена по известному моменту M_4' . Так как $M_2' = M_4'$, а M_4' найден по уравнению момента на эпицикле, то

$$M_2 = \frac{M_2'}{K_2} = M_{BU4} \frac{K_4}{K_2 - K_4}$$

Величина циркулирукщей мощности Nu,

Направление момента М, действующего на солнечную шестерню ряда (2) совпадает с направлением ее вращения, а это значит, ито к солнечной шестерне подводится мощность со стороны эпицикла. Величину этой мощности (она и есть циркулирующая) можно определить по известному M_2 , имея в виду, что $n_2 = n_{Bill}$,

 $N_{44} = \frac{M_2 \cdot n_2}{716,2} (\text{A.c.}) = \frac{M_2 \cdot n_2}{975} (\kappa \text{BT}) = \frac{M_8 \omega_1 \cdot n_8 \omega_4}{975} \cdot \frac{K_1}{K_2 - K_4} = N_8 \omega_1 \cdot \frac{K_1}{K_2 - K_4}$

Как видно из данной формулы, при близких значениях К, и К, т.е. при больших И, величина Ми может достигать больших значений. Так, при $K_2 = 2.5$ и $K_1 = 2$ получаем $N_4 = 4 N_{BUA}$.

Поток циркулирующей мощности Nu, движется от эпицикла А на эпицикл А, и через сателлит В, поступает на солнечную шестерию А2; складываясь здесь с мощностью NBIII, циркулирующая мощность поступает на солнечную шестерню А. . От последней через сателлит В, мощность Nu поступает на эпицикл А2 - А4, продолжая движение в уже рассмотренном направлении, а мощность N_{виг} передается на Вм звено - водило.

Мощность Nu, как мы видели, циркулирует внутри механизма по замкнутому контуру, отседа и ее название - циркулирующая.

Термин "циркулирующая" является условным, так как эта мошность определяется путем формального перемножения действуршего на звенья механизма момента на угловую скорость. Отвести эту мощность из контура на Вм вак и использовать ее как обычную невозможно. Циркулирующая мощность увеличивает Ц . но снижает к.п.д. Например, при $K_2 = 2.5$ и $K_4 = 2$ имеем к.п.д. = 0.745.

Из рассмотренного следует:

Nu возможна в замкнутых контурах с двумя параллельно работавщими механизмами: две пары цилиндрических колес: пилиндрическая пара и планетарный ряд; два планетарных ряда; два редуктора (КП, бортовые передачи и т.п.);

поскольку Nu увеличивает нагрузку на механизм, ее нужно обязательно учитывать при прочностных расчетах;

признаком наличия циркулирувщей мощности в планетарном механизме может служить передаточное число.

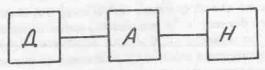
Максимально возможное И в эпициклическом планетарном механизме (без циркулирующей мощности) будет Ц = I + K .

Если U > I + K, то это служит признаком наличия N_U .

Использование перкулирунцей мощности

Как отмечалось, N_{ij} нельзя отвести из контура и использовать как обычную мощность, но N_{ij} находит широкое применение в испытательных стендах, и таковые имеют преимущества по сравнению с обычными стендами.

Обычная схема испытания стенда включает Д - двигатель; А - испытуемый агрегат; Н - нагрузочное устройство (рис. 19).



Pwc. 19

Для стенда обычной схемы мощности для Д и Н определяются мощностью, на передачу которой рассчитан испытуемый агрегат, например КП или редуктор. Следовательно, нужен мощный приводной двигатель — для рассматриваемых агрегатов это минимально 400-500 кВт.

Нагрузочное устройство — генератор, гидромотор или тормоздолжно быть по мощности не менее приводного двигателя. Возникает вопрос, как использовать мощность нагрузочного устройства,
если им является генератор. Обычно строится павильон сопротивлений для рассемвания тепловой энергии. Энергия гидравлического или механического тормоза рассемвается. Таким образом получается сложный стенд с чрезвычайно низким к.п.д. С учетом того,
что износные испытания и испытания на ресурс агрегата являются
длительными, становится очевидным, что такой стенд является
и дорогостоящим.

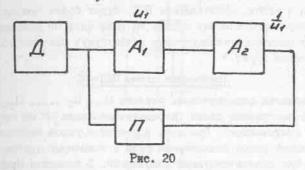
<u>Испытательный стенд</u>, работа которого основана на циркулирукщей мощности, представлен на рис. 20.

В таком стенде П - приспособление для создания нагружаю-

В контуре $A_4 - \Pi - A_2$ с помощью Π создается момент за счет закручивания валов. Если привести во вращение систему от A, то с учетом действующего в контуре момента имеем

$$N_{u,} = M \cdot \omega$$
. (26) Подводимая мощность – N_{g} , мощность в контуре – N_{u} , причем $N_{u,} >> N_{g}$.

Подводимая испрость Ng есть можность потерь.



4. ПОСТРОЕНИЕ СХЕМ ПЛАНЕТАРНЫХ КОРОБОК ПЕРЕДАЧ

Кинематические схемы ПКП строятся по передаточным числам, полученным из тягового расчета машины. Для этой цели можно воспользоваться:

методом подбора (скема составляется из различных планетарных узлов);

методом синтеза (схемы составляются по аналитическим выражениям).

Метод подбора позволяет использовать различные, в том числе и сложные, планетариые узлы, отвечающие заданным условиям работы и компоновки. Однако при этом приходится вычерчивать и исследовать большое число схем, не будучи уверенным, что найдено лучшее решение.

Метод синтеза позволяет выявить все возможные кинематические схемы ПКП, реализующие заданные передаточные числа и выбрать из них наиболее подходящую.

Оба спороба находят применение в практике проектирования ПКП.

4.1. Составление схемы ПКП методом подбора узлов

ПКП может состоять из нескольких планетарных узлов, работающих последовательно или парадлельно, и иметь две или более степени свободы. Методом подбора удобно пользоваться для составления схемы ПКП из нескольких последовательно работающих планетарных узлов.

При последовательном соединении узлов, имеющих по 2 степени свободы, общее число n передаточных чисел ПКП будет $n=n_4\cdot n_2\cdots n_n$, (27)

где \mathbb{N}_i - число ступеней узла.

Если в узлах, составляющих ПКП, будет более чем по одному одинаковому передаточному числу, то возможное n уменьшится, поскольку некоторые передаточные числа будут повторяться. Передач x всегда будет > 1.

Построение схемы ПКП

Располагая передаточными числами U_1 , U_2 ,..., U_{IL} , приступаем к построению схемы (передаточные числа $\frac{2}{3}$ \mathcal{X} на первом этапе не учитываются). При этом в качестве узлов используются рассмотренные ранее планетарные узлы и некоторые другие с внесением в них соответствующих дополнений. В качестве примера рассмотрим схемы I и 3 (см. рис. 2).

Схема I дополнена фрикционом и тормозом и позволяет получить два передаточных числа (рис. 2I): при включении Φ (тормоз выключен) $\mathcal{U}_4=I$; при включении T (Φ выключен) $\mathcal{U}_2=I+K$.

Схему 3 дополним двумя эпициклическими шестернями, тормозами \top_4 , \top_2 , \top_3 и блокфрикционом Φ , при этом будут возможны два варианта (рис. 22):

с обычным эпициклическим планетарным рядом (схема а); с промежуточной шестерней (схема б).

Используя уравнения кинематики, получаем

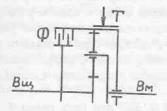
$$n_1 = n_0 (1+K) - n_1' K;$$

 $n_1 = n_0 (1-K) + n_2 K.$

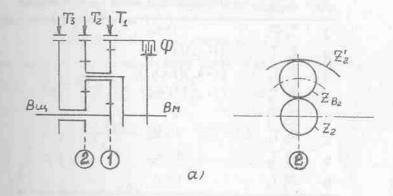
Учитывая знаки и уравнения связи при двух степенях свободи, получаем значения $\mathcal U$ (табл. 4). Таблица 4

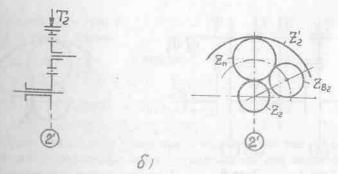
Включенный тор	Передаточно	Значение		
моз (остальные;	Схема а !	Схема б	OHA GOING	
T,	1+ K ₁	1 + K ₁	$K_1 = \frac{Z_1}{Z_1}$	

	REFUDACHED			THE RESERVE THE PARTY OF THE PA	
	T,	1 + K ₁	1 + K ₁	$K_1 = \frac{Z_1}{Z_1}$	Lon
446	T ₂	1 + K2	1 - K2	$K_2 = \frac{Z_2 \cdot Z_{B1}}{Z_{B2} \cdot Z_1}$	
	T ₃	1 - K	1 + K	$K = \frac{Z_2 \cdot Z_{B1}}{Z_{B2} \cdot Z_1}$	
	ф	1	1		



Puc. 2I





Pwc. 22

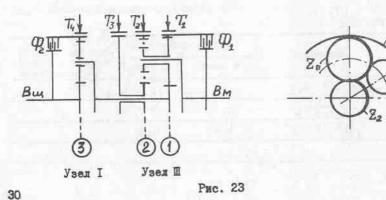
Скема б имеет то преимущество, что в ней удобнее согласовать передаточные числа заднего хода и второй ступени.

Соединив последовательно дополненные узлы I и 🗓, получим скему ПКП (рис. 23), которая будет обладать уже тремя степенями свободы - для получения жесткого передаточного числа необходимо видичать два фрикционных устройства, т.е. снять две степени свободы.

Число ступеней n. ПКП при двух узлах $n=n_7\cdot n_{\tilde{m}}$; где $n_{\tilde{7}}$, n - передаточные числа узлов. В данной схеме $n_{\overline{1}}=2$, $n_{\overline{m}}=4$, следовательно, N = 8 (табл. 5).

Таблица 5

n/n	Включены тормоза	Передаточное число	Примечание
I	T4 P4	1 + K ₃	
2	T4 T4	(1+ K3)(1+ K1)	
3	T ₄ T ₂	$(1+K_3)(1-K_2)$	3 x
4	T ₄ T ₃	$(1+K_3)(1+K)$	
5	Φ2 P1	1	
6	φ ₂ Τ ₁	1 + K ₁	
7	P2 T2	1 - K ₂	3 x
8	ф ₂ Т ₃	1 + K	



Из восьми передач данной ПКП шесть передач переднего хода и две передачи - заднего хода.

Величины К , К, , К, и К, подбираются исходя из данных Цкі, с соблюдением условий соосности, сборки и соседства. Пример. Заданы $U_{K4} = I2$, $U_{K2} = 6$, $U_{K3} = 3$, $U_{K4} = I$. Произведем их разбивку для данной схемы ПКП, учитывая, что в ней два узда.

$$U_1 = 3.4$$
; $U_2 = 3.2$; $U_3 = 3.1$; $U_4 = 1.1$.

При такой разбивке получаем для узла $I:\mathcal{U}_{4}^{T}=3;\,\mathcal{U}_{2}^{T}=I;$ для узла $I:\mathcal{U}_{4}^{T}=3;\,\mathcal{U}_{2}^{T}=I;$ используются два блокфрикциона.

Подбор чисел зубьев местерен. Принимаем С = 3. Планетарный ряд(3) уэла І.

$$U_1^1 = 3 = 1 + K_3$$
, откуда $K_3 = 2$,

Так как $K_3 < 3$, то минимальным будет Z_{B3} , т.е. $Z_{B3} < Z_3$. Тогда $Z_{B3} = \frac{\alpha \gamma (K_3 - 1)}{2(K_2 + 1)} = \frac{3 \gamma}{6} = 18$; $Z_{B3} = 18$.

$$Z_3 = \frac{2Z_{B3}}{K_3 - 1} = 36$$
; $Z_3 = 36$.

$$Z_3' = K_3 \cdot Z_3 = 72$$
.

Планетарные ряли узла П.

Для ряда I нмеем

$$U_4^{\underline{m}} = 4 = 4 + K_4$$
 , откуда $K_4 = 3$.

$$Z_4 = \frac{\alpha \Upsilon}{K_4 + 1} = \frac{3 \cdot \Upsilon}{4} = 24$$
; $Z_4 = 24$.

Tan man $K_1 = 3$, to $Z_1 = Z_{B1} = 24$. $Z_{B1} = 24$.

$$Z'_{i} = K_{i} \cdot Z_{i} = 72. Z'_{i} = 72.$$

 $Z_4' = K_4 \cdot Z_4 = 72 \cdot Z_4' = 72 \cdot$ Число зубьев ряда2 подобрать труднее, так как он обслуживает два передаточных числа: отрицательное при виличении T_2

и положительное при включении
$$T_3$$
 .
Из таблицы (см. табл. 5)
$$U_2^{\frac{1}{2}} = 1 + K = \frac{\mathbb{Z}_2 \cdot \mathbb{Z}_{81}}{\mathbb{Z}_{82} \cdot \mathbb{Z}_4} + 1 = 2$$
.

После подстановки $Z_{\beta 4}$ и Z_4 получаем, что $Z_{\beta 2}=Z_2$, при-Mem $Z_{82} = Z_2 = 18$.

Из конструктивных соображений и условия сборки принимаем $Z_2' = 72$. Планетарный ряд 2 обязательно проверяется на условие соседства. Такое число зубъев обеспечивает также выполнение требования незацепления сателлита \mathbb{Z}_{82} с солнечной шестерней \mathbb{Z}_2 и эпициклом \mathcal{Z}_2' . По имэтицимся числам зубьев определяется отрицательное (з x) передаточное число:

$$U_{-4}^{\underline{m}} = 1 - K_2 = 1 - \frac{Z_2 \cdot Z_{B1}}{Z_{B2} \cdot Z_4} = 1 - \frac{72 \cdot 24}{18 \cdot 24} = -3$$
. Величину $U_{-4}^{\underline{m}}$ можно корректировать за счет Z_2' .

Характеристика ПКП приведена в табл. 6.

Таблица 6

	Узел III				
Узел І	u= 4	$U_2^{\overline{M}} = 2$	U ₃ = I	$U_{-4}^{\underline{m}} = -3$	
u ^{<u>T</u>} = 3	$U_1^{\overline{1}} \cdot U_1^{\overline{11}} = 12$	$u_1^{\mathrm{T}} \cdot u_2^{\mathrm{m}} = 6$		$u_1^{\underline{r}} \cdot u_{\underline{q}}^{\underline{m}} = -9$	
, <u>I</u> ,	$U_{\alpha}^{\underline{T}} \cdot U_{\alpha}^{\underline{m}} = 4$	$U_2^{\overline{L}} \cdot U_2^{\overline{II}} = 2$	$U_2^{\overline{I}} \cdot U_3^{\overline{I}\overline{I}} = 1$	u ₂ · u ₋₄ =-3	
U2 =1	не испол	гьзуются			

Положительные свойства: малое число планетарных рядов три; вынос наружу блокфрикционов, что удобно для подвода к ним масла; малая "слоистость" валов, облегчающая применение стандартных подшипников; одинаковое число зубьев всех эпициклов.

Недостатки: большое число фрикционных узлов; не все передачи могут быть использованы.

Подобным способом составляются и схемы с четырьмя степенями свободы.

4.2. Метод синтеза ПКП

Метод синтеза разработан проф. Крейнесом М.А. для ПКП с двумя и тремя степенями свободы. Метод синтеза позволяет получить все возможные схемы ПКП, из которых выбирается наиболее подходящая для разработки. Других схем ПКП для тех же передаточных чисел создать невозможно.

Рассмотрим синтез ПКП с двумя степенями свободы.

Некоторые свойства уравнения кинематики планетарного ряда

Уравнение кинематики планетарного ряда (ПР), выраженное через угловые скорости, обозначенные индексами 1,2,3,

$$\omega_4 + \omega_2 \cdot K - \omega_3 (t + K) = 0$$
 (28)

Из уравнения следует, что для любого планетарного механизма существует линейная зависимость между угловыми скоростями звеньев. Следовательно, в общем виде уравнение кинематики можно записать

$$a_{4}\omega_{1} + a_{2}\omega_{2} + a_{3}\omega_{3} = 0$$
 (29)

Это уравнение справедливо для любых значений угловых скоростей, поэтому оно справедливо и для $\omega_4 = \omega_2 = \omega_3 = \omega \neq 0$ $\omega(a_1+a_2+a_3)=0$ В таком случае (30)но ₩ ≠ 0, следовательно,

$$\alpha_i + \alpha_2 + \alpha_3 = 0. \tag{31}$$

Отседа вытекает первое важное свойство уравнения кинематики: алгебраическая сумма коэффициентов при угловых скоростях звеньев равна нулю.

Выясним, к каким звеньям относятся коэффициенты по их абсолютным величинам. Для подучения передачи с одной степенью свободы надо затормозить одно звено. Тормозим звено (3), тогда

$$a_1\cdot\omega_1+a_2\cdot\omega_2=0$$
. Отседа находим передаточное число в относительном дви-

жении

Так как для рассматриваемого механизма

$$K > 1$$
 , to $\left| \frac{\alpha_2}{\alpha_1} \right| > 1$.

K>1 , то $\left|\frac{\alpha_2}{\alpha_1}\right|>1$. Тогда следует, что $\left|\alpha_2\right|>\left|\alpha_4\right|$. Из (31) следует, что $\alpha_3=-\left(\alpha_2+\alpha_1\right)$. Taxum of pasom $|a_3| > |a_2| > |a_4|$.

Отсюда вытекает второе важное свойство уравнения кинематики: в уравнении кинематики ПР с одним внешним и одним внутренним полюсами зацепления

наибольший по абсолютной велинине коэффициент находится при угловой скорости водила;

средний по величине коэффициент - при угловой скорости эпицикла;

наименьший - при угловой скорости солнечной шестерни.

Этими важными свойствами будем в дальнейшем пользоваться при анализе кинематики ПР.

Вывод уравнения кинематики ПР с коэффициентами, выраженными через передаточные числа Ц і

При проектировании ПКП известны U_{ρ} , но не K, что не позволяет использовать уравнения кинематики с K. Выведем уравнение с коэффициентами U_{ρ} . Примем обозначения:

 \mathcal{O}_{BW} — коэффициент при угловой скорости ведущего звена; \mathcal{O}_{BM} — то же ведомого звена;

 a_1, a_2, \dots, a_n - коэффициенты при угловых скоростях тормоз-

Тогда $\alpha_{\rm BM}\cdot\omega_{\rm BM}+\alpha_{\rm P}\cdot\omega_{\rm P}+\alpha_{\rm BM}\cdot\omega_{\rm BM}=0$. Разделим члены уравнения на $\alpha_{\rm BM}$, тогда

$$\omega_{\text{BM}} + \frac{\alpha_{\text{P}}}{\alpha_{\text{BM}}} \omega_{\text{P}} + \frac{\alpha_{\text{BM}}}{\alpha_{\text{BM}}} \omega_{\text{BM}} = 0. \tag{32}$$

При вилючении тормоза $\omega_{p}=0$ и

$$\omega_{\text{Bu}} + \frac{\alpha_{\text{BM}}}{\alpha_{\text{Bu}}} \omega_{\text{BM}} = 0$$
; $\omega_{\text{P}} = \frac{\omega_{\text{Bu}}}{\omega_{\text{BM}}} = -\frac{\alpha_{\text{BM}}}{\alpha_{\text{Bu}}}$

Отсида следует, что передаточное число равно отношению коэффициентов при угловых скоростях ведомого и ведущего звень-

ев, взятому со знаком " - "
$$\frac{\alpha \rho}{\alpha_{\beta i i i j}} + \frac{\alpha_{B M}}{\alpha_{8 i i i j}} = 0$$
 , или

$$\frac{\alpha p}{\alpha_{BUL}} = -\frac{\alpha_{BM}}{\alpha_{BUL}} - 1$$
, no $-\frac{\alpha_{BM}}{\alpha_{BUL}} = Up$,

следовательно, $\frac{a_p}{a_{8m}} = U_p - 1$.

Уравнение кинематики в окончательном виде:

$$\omega_{\text{BM}} + (U_{p} - 1)\omega_{p} - U_{p} \omega_{\text{BM}} = 0.$$
 (33)

Если задано р передаточных чисел, то, пользуясь уравнением кинематики (33), можно написать р исходных уравнений

для
$$u \neq 1$$
: $\omega_{8m} + (u_1 - 1)\omega_1 - u_1\omega_{8M} = 0$; $\omega_{8m} + (u_2 - 1)\omega_2 - u_2\omega_{8m} = 0$; $\omega_{8m} + (u_2 - 1)\omega_2 - u_2\omega_{8m} = 0$; $\omega_{8m} + (u_2 - 1)\omega_2 - u_2\omega_{8m} = 0$.

Обобщенный план угловых скоростей ПКП

Ряд важных свойств ПКП выявляется с помощью обобщенного плана угловых скоростей эвеньев ПКП.

План угловых скоростей строится в прямоугольной системе координат в следующем порядке.

Уравнение (33) решается относительно $\omega_{
ho}$:

$$\omega_{\rho} = \frac{\mu_{\rho}}{\mu_{\rho} - 1} \omega_{BM} - \frac{1}{\mu_{\rho} - 1} \omega_{BM}. \tag{35}$$

Принимаем $\omega_{\text{вид}} = I$, тогда

$$\omega_{p} = \frac{U_{p}}{U_{0}-1}\omega_{BM} - \frac{1}{U_{p}-1} \qquad (36)$$

В прямоугольной системе координат (ω , 0 , ω_{BM}) строим план угловой скорости ω_{P} тормозного барабана. При включенном блокировочном фрикционе эвенья ПКП вращаются с одинаковой угловой скоростью:

$$\omega_{\text{BM}} = \omega_{\text{BM}} = \omega_{\text{p}}$$
.

Поскольку принято $\omega_{\text{вм}} = I$, то $\omega_{\text{вм}} = \omega = I$. Следовательно, график $\omega = \omega_{\text{р}}$ любого из тормозных барабанов есть прямая, проходящая через точку с координатами I.I.

При остановленном тормозном барабане $\omega_P=0$. Из (36) находим $\omega_{pM}=\frac{1}{U_P}$. Пусть p=1,2,3 и – I (8 х). Тогда получим план угловых скоростей (рис. 24).

Если из точек $\frac{1}{U\rho}$ провести прямые I,2,3 и -I, параллельные оси ординат до пересечения их с графиками $\omega=\omega_L$, то угловые скорости тормозных барабанов определятся отрезками этих прямых. На передаче з х $\omega_4=\overline{Km}$, барабана 2 $\omega_2=\overline{Km}$ и т.д.

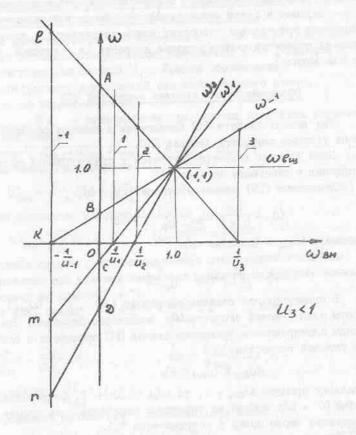


Рис. 24

При работе в "нейтрали" ($\omega_{\rm BM}=0$) угловые скорости барабанов соответственно равны $\overline{A0}$, $\overline{B0}$, $\overline{0C}$, $\overline{0L}$. Как видно, угловые скорости зависят от передаточных чисел и не зависят от нинематической схемы ПКП.

По плану скоростей легко определить звенья, при блокировке которых момент фрикциона будет наименьшим. M_{ϕ} тем меньше, чем больше относительная скорость между звеньями. В данном случае $\mathbb{M}_{\phi \min}$ будет при блокировке звеньев 2 и З'пропорционален (Ξ)). При всех других вариантах \mathbb{M}_{ϕ} будет больше.

Основные положения синтеза ПКП

При двух степенях свободы и числе передач p, исключая U=I, необходимо иметь p управляемых звеньев-тормозов, одно ведущее звено (Bu,) и одно ведомое звено (Bm). Общее число звеньев должно быть p+2.

Пусть дано: U_1 , U_2 ,..., U_n (без U = I), тогда можно написать:

$$\begin{array}{l}
\omega_{8\mu_{1}} + (U_{1} - 1)\omega_{1} - U_{1}\omega_{8M} = 0 ; \\
\omega_{8\mu_{1}} + (U_{2} - 1)\omega_{2} - U_{2}\omega_{8M} = 0 ; \\
\vdots \\
\omega_{8\mu_{1}} + (U_{n} - 1)\omega_{n} - U_{n}\omega_{8M} = 0.
\end{array}$$
(37)

Можно попытаться построить схему ПКП по этим уравнениям, но нет доказательства, что она будет дучшей.

В самом деле: число звеньев равно р + 2, а в образовании передачи участвуют Вщ, Вм и тормозное звенья. Каждый планетарный ряд может участвовать совместно с другими в образовании нескольких передаточных чисел, поэтому число уравнений, описывающих схему КП, будет равно числу сочетаний из р + 2 звеньев по три, т.е.

$$C_{p+2}^{3} = \frac{(p+2)(p+1)p}{4 \cdot 2 \cdot 3}$$
 (38)
При $p = 3$ $C_{5}^{3} = \frac{5 \cdot 4 \cdot 3}{4 \cdot 2 \cdot 3} = 10$.
При $p = 4$ $C_{6}^{3} = \frac{6 \cdot 5 \cdot 4}{1 \cdot 2 \cdot 3} = 20$ и т.д.

Следовательно, к исходным уравнениям, которые можно написать по передаточным числам, необходимо составить дополнительные, чтобы иметь все уравнения, описывающие кинематическую схему ПКП.

Построение структурной и кинематической схем ПКП

Заданы: $U_4 = 2,3$; $U_2 = 1$; $U_3 = 0,6$; $U_{-4} = 2,2$.

Требуется построить структурную и кинематическую схемы ПКП. Система исходных уравнений (исключая $\mathcal{U}_2=1$).

$$\omega_{BM}$$
 - 3,2 ω_{-1} + 2,2 ω_{BM} = 0.

Во втором уравнении есть $\alpha < 1$. Приведем их к $\alpha > 1$, разделив почленно на 0,4. Перепишем уравнения, располагая члены по возрастанию $|\alpha|$.

$$\begin{array}{c}
\omega_{BU4} + 1.3 \,\omega_{1} - 2.3 \,\omega_{BM} = 0 ; \\
\omega_{3} + 1.5 \,\omega_{BM} - 2.5 \,\omega_{BU4} = 0 ; \\
\omega_{BU4} + 2.2 \,\omega_{BM} - 3.2 \,\omega_{-1} = 0.
\end{array}$$
(40)

Общее число уравнений, описывающих данную схему (p=3), равно десяти.

Недостающие семь уравнений подучаем, решая совместно три исходных уравнения с исключением $\omega_{\rm BM}$ (три уравнения); совместно 3 исходных уравнения с исключением $\omega_{\rm BM}$ (три уравнения); совместно 3 исходных уравнения с исключением $\omega_{\rm BM}$ и $\omega_{\rm BM}$ (одно уравнение).

Приведем уравнения к удобному виду $|\alpha| \ge 1$ и запишем в таблицу (табл. 7).

Для построения структурной и кинематической схем достаточно трех уравнений.

Условия подбора групп уравнений:

в выбранные три уравнения должна входить угловая скорость каждого звена КП (B_{LL} , B_{M} , I, 3 и – I), хотя бы один раз:

используются уравнения с I,6 \leq K \leq 4,7.

Таблица 7

№ п/п,	Уравнения	К	Расположени 6 звена
I	$\omega_{BM} + 1.3\omega_{1} - 2.3\omega_{BM} = 0$	1,3	1 BM BM
2	$\omega_3 + 1.5 \omega_{\rm BM} - 2.5 \omega_{\rm BM} = 0$	I,5	<u>вм</u> вщ
3	$\omega_{BM} + 2.2 \omega_{BM} - 3.2 \omega_{-4} = 0$	2,2	8M - 1
4	$\omega_1 + 1.18 \omega_3 - 2.18 \omega_{BW} = 0.$	1,18	3 8us
5	$\omega_1 + 1,57 \omega_{BUL} - 2,57 \omega_{-1} = 0$	1,57	814 - 1
6	$\omega_3 + 2.18 \omega_{-4} - 3.18 \omega_{BW} = 0$	2,18	- <u>1</u> 814
7	$\omega_3 + 3,25 \omega_4 - 4,25 \omega_{BM} = 0$	3,25	1/3 8M
8	$\omega_1 + 2,46 \omega_1 = 3,46 \omega_{BM} = 0$	2,46	-1 BM
9	$\omega_3 + 7\omega_{BM} - 8\omega_{-1} = 0$	7	8M -1
IO	$\omega_3 + 2.02 \omega_4 - 3.02 \omega_{-4} = 0$	2,02	$\frac{1}{3}$ - 1

По второму условию отпадают уравнения 1,2,4,5 и 9.

Из останшихся пяти уравнений составляются группы по три уравнения с соблюдением первого условия. Строятся структурные схемы, на которых выясняется возможность

соединения звеньев с одинаковыми индексами; вывода наружу Вщ , Вм и тормозного звеньев.

При построении структурной схемы будем использовать обозначения (рис. 25)

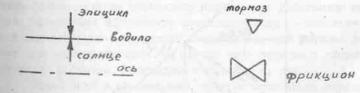
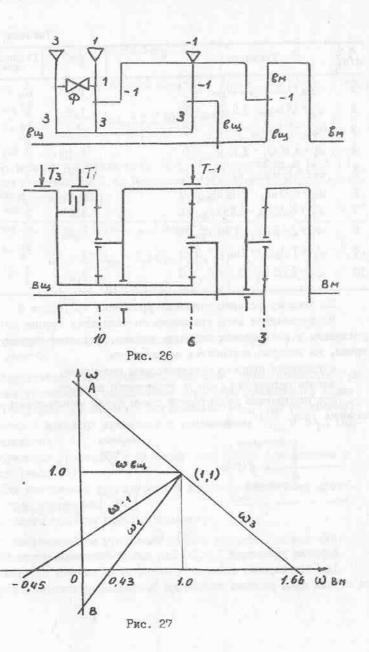


Рис. 25

Возьмем уравнения 3,6,10 для построения схем (рис. 26). Для определения выгодного места расположения блокфрикциона строим план угловых скоростей (рис. 27).



Как видно, блокировка звеньев I,3 дает наименьший момент $\mathsf{M}_{\phi \, \textit{min}} \, \equiv \frac{1}{\Delta \, \mathsf{B}} \, \cdot$

Если блокируются другие звенья, то по плану скоростей производится оценка принятого варианта.

Таким же образом строятся структурные и кинематические схемы для остальных групп уравнений по три, а их всего IO вариантов в нашем случае ($C_5^3 = \frac{5 \cdot 4 \cdot 3}{1 \cdot 2 \cdot 3} = 10$). Из всех полученных схем ПКП выбирается схема для дальнейшей разработки. Критерии оценки (выбора):

- возможность вывода наружу тормозных барабанов (внешняя опора момента);
 - высокий к.п.д. на наиболее употребляемых передачах;
 - приемлемые $n_{B \text{ отн}}$ (не превышающие 5000...7000 мин⁻¹);
- возможность расположения опор в плоскости тормозных барабанов;
 - минимальная "слоистость" валов;
- возможность выгодной блокировки звеньев, дакцая наименьший М_Ф;
 - близость по диаметрам эпициклических шестерен.
 - 4.3. Некоторые особенности конструирования планетарных передач

Особенности планетарных передач: наличие колес с подвижными осями, наличие нескольких параллельно работающих сателлитов, применение внутреннего зацепления и др. – являются причиной значительных затрудиений, возникающих при решении различных вопросов проектирования такого вида передач и влияющих на точность расчетов. Рассмотрим некоторые из них.

Применение в планетарной передаче нескольких параллельно работающих сателлитов уменьшает нагрузку, передаваемую каждым сателлитом в отдельности, что позволяет уменьшить радиальные размеры передачи.

Теоретически при постановке α сательнов каждый из них передает α часть нагрузки. Однако из-за неточностей изготовления (ошибок в шаге, неравномерности в толщинах зубьев, ошибок в межцентровом расстоянии и угловом размещении сателлитов, нарушения соосности центральных колес и других причин) добиться полного равномерного распределения нагрузки очень трудно. α

Исследования показывают, что планетарная передача очень чувствительна к подобного рода неточностям, и нагрузка на отдельные сателлиты может резко увеличиться по сравнению с теоретической. При этом резко возрастают радиальные нагрузки на центральные колеса, нагрузки на подшипники сателлитов и зубъя колес, что нельзя не учитывать в расчетах.

Неравномерность распределения нагрузки на сателлиты учитывается в расчетах поправочным коэффициентом Ψ , представляющим собой отношение максимальной нагрузки на сателлит к теоретической нагрузке: $\Psi = \frac{P_{max}}{P_{-}} \,.$

В практике расчетов принимают для удовлетворительно изготовленных планетарных передач при $K=2\dots 4$ коэффициент $\Psi=$

Очевидно, что неравномерность распределения нагрузки вызывает утяжеление и удорожание планетарной передачи, поэтому обеспечение возможно более равномерного распределения нагрузки на сателлиты (близкого или равного теоретическому при $\Psi=I$) является основной задачей при конструировании планетарной передачи. Достигается это комплексом конструктивных и технологических мероприятий, основными из которых являются

высокая точность производства; подбор сателлитов по зазорам в зацеплении; постановка "плавающих" звеньев (как центральных, так и сателлитов);

применение зубчатых колес с гибким ободом; применение упругой связи между венцами сателлита; использование пластмассовых зубчатых колес и др.

Необходимая точность изготовления планетарных передач должна возрастать с увеличением окружных скоростей, крутящих моментов и числа сател атов.

Начество зацепления повышают применением для зубчатых колес легированных сталей (с присадками хрома, никеля, вольфрама, молибдена и др.), причем центральные зубчатые колеса изготовляются из более прочного материала, чем сателлиты, так как рабочие поверхности зубьев центральных колес входят в соприкосновение с несколькими сателлитами и чаще находятся под нагрузкой. При необходимости применяют высотное и угловое коррыгирование зубьев, фланкирование, увеличение высоты зуба.

Центральные колеса выполняются вместе с валом или отдельно, но с тщательным центрированием на ваду, например, за счет горячей посадки на эвольвентные шлицы или за счет применения центрирующих поясков по двум диаметрам или по конусам.

Водило во всех случаях конструируется как можно более жесткое, чтобы уменьшить изгиб осей сателлитов, в частности, это может быть неразъемная литая конструкция водила со вставными осями или конструкция водила вместе с осями сателлитов. Во всех случаях водило подвергается статической и динамической балансировке в сборе с сателлитами.

Венцы блока сателлитов во многих случаях делавтся составными для возможности шлифования. Выполнение венцов из одной заготовки применяется только в случае малого различия в их диаметрах или когда можно обойтись без шлифования зубьев. Соединяются между собой венцы с помощью шлицов, штифтов, винтов, фрикционных конусов, на резьбе и т.п. Во всех случаях должна быть обеспечена надежная центровка венцов относительно друг друга,а также их взаимное положение для обеспечения условия сборки. На торцы зубьев наносятся метки для обеспечения правильного расположения венцов при последующих сборках.

Уменьшения массы сателлитов добиваются путем удаления части материала, выполнения проточек, отверстий и т.д. Для каждой передачи подбирается комплект сателлитов с проверхой по зазорам в зацеплении. Зазоры проверяются в зацеплении с эталонными центральными колесами; при этом сателлиты устанавливаются так, чтобы зазоры в направлении передачи усилий были равны нулю.

Полной равномерности нагрузки достичь только путем повышения точности производства, монтажа и подбором сателлитов не всегда возможно и экономически целесообразно. Поэтому в планетарных передачах широкое распространение получила установка "плавакщих" звеньев, т.е. применение устройств, обеспечивающих достаточное радиальное перемещение колес или водила и тем самым равномерное распределение усилий по сателлитам. Из таких устройств наиболее распространенным является соединение цент-

ральных колес с валом или корпусом при помощи эвольвентных шлиц с зазором. При этом водило и сателлиты жестко располагаются на своих опорах относительно корпуса. Центральные колеса благодаря зазорам в шлицах могут самоустанавливаться ("плавать") в радиальном направлении.

Другое устройство: центральные колеса и водило жестко соединяются с валами или корпусом, а сателлиты "плавают" относительно водила, т.е. устанавливаются со свободой перемещения в радиальном направлений, например с помощью масло- и теплостойких вкладышей из эластичных материалов. При этом нагрузка на все сателяиты делится практически равномерно, а кроме того, существенно уменьшается щум зубчатых колес.

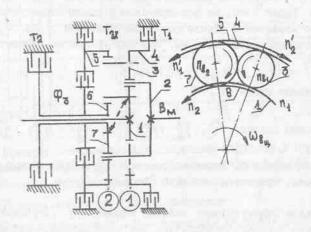
Выравнивание нагрузок достигается установкой упругой связи между венцами блока сателлитов, которую иногда применяют в сочетании с гибкими ободами центральных колес. Упругая связь центральных колес с валами или корпусом также способствует выравниванию нагрузки на сателлиты и уменьшению динамических нагрузок на зубьях. Применяются и другие конструктивные меры по выравниванию нагрузок, по удушению смазки и отвода тепла, исключению возникновения гидравлических ударов при работе в масле зубчатых колес с внутренним зацеплением (для этого в них выполняются дренажные отверстия) и др.

Контрольные вопросы

- Где применяются планетарные передачи в транспортных средствах?
- 2. Каковы основные достоинства и недостатки применения планетариых передач в транспортных средствах?
- Каковы основные типы планетарных передач и их уравнения кинематики?
- 4. Каков порядок определения передаточных чисел планетарных коробок передач?
- 5. Как определяется относительная частота вращения сателлитов?
- Каков порядок построения плана скоростей планетарных перелач?
- 7. Каковы условия подбора чисел зубьев шестерен планетарных передач?

- 8. Как определяются усилия и моменты, действующие на эвенья планетарных передач?
- 9. Каков порядок определения к.п.д. планетарных передач?
- 10.Понятие о циркулирующей мощности в замкнутых планетарных механизмах и где она используется?
- II. Как определяется циркулирунцая мощность в замкнутых планетарных механизмах?
- 12.В чем заключаются особенности составления схем планетарных коробок передач (ПКП) методом подбора?
- 13. Каковы основные особенности применения метода синтеза для построения схем ПКП?
- 14. Каковы основные положения метода синтеза ПКП?
- 15. Каковы основные особенности конструирования планетарных передач?
 - 5. ПРИМЕРЫ РАСЧЕТА ПЛАНЕТАРНЫХ ПЕРЕЛАЧ
 - 5.1. Расчет планетарной трехступенчатой коробки передач

Дана кинематическая схема КП (рис.28) и числа зубьев Z. $Z_1 = 30$; $Z_2 = 24$; $Z_{B_1} = 18$; $Z_{B2} = 27$; $Z_1' = 66$; $Z_2' = 78$. Указания. Направление вращения звеньев при $N_0 = 0$. Индексы: Z_1 — солнечная шестерня; $Z_{B_1'}$ — сателлит; Z_1' — эпицикл; Z_1' — водило.



Задание

1. Вывести выражения для определения передаточных чисел на всех передачах.

2. Построить планы скоростей на П передаче и передаче заднего хода (з х).

3. Определить $\mathcal{N}_{\text{В стн}}$ на всех передачах.

4. Определить ? на всех передачах.

5. Определить моменты тормозов Мт.

6. Определить момент блокировочного фрикциона Ma.

7. Определить расчетные моменты шестерен.

Решение

Определение передаточных чисел

Первая передача: включен тормоз Т, , нагружен ряд I.

Уравнение кинематики ряда I:

 $n_1 = n_{01} (1 + K_1) - n_1' K_1$. Уравнение связи: $n_1' = 0$,

$$U_4 = \frac{n_4}{n_{out}} = 1 + K_1$$
; $K_4 = \frac{Z'_4}{Z_4} = \frac{66}{30} = 2,2$,

 $U_1 = I + K_1 = I + 2,2 = 3,2.$ откуда

Вторая передача: вилючен тормоз Т, , нагружены ряды I, 2 как видно по схеме, оба ряда работают как передача с внешним зацеплением. Кроме того, из дополнительной схемы можно установить, что при остановленном водиле солнечные шестерни \mathbb{Z}_4 и \mathbb{Z}_2 вращартся в противоположные стороны. Поэтому уравнение кинематики имеет вид:

 $n_1 = n_{01} (1 + K'_1) - n_2 K'_1$

Уравнение связи: $n_2 = 0$ $U_2 = \frac{n_4}{n_{04}} = 1 + K_4'$ В данном случае $K_1' = \frac{Z_2}{Z_{B2}} \cdot \frac{Z_{B2}}{Z_{B4}} \cdot \frac{Z_{B4}}{Z_4} = \frac{24}{30} = 0.8.$

Откуда $U_2 = I + K_1' = I + 0,8 = I,8.$

Третья передача: включен фрикцион Φ_3 . Планетарные ряды сблокированы, вращаются как одно целое

 $U_3 = I_10.$

Передача заднего хода: включен тормоз Тах. Передача работает как ряд с блоком сателлитов. Как гидно из дополнительной 46

схемы, при остановленном водиле Z_2' и Z_1' имеют одинаковое направление вращения.

Уравнение кинематики:
$$n_1 = n_{02} (1 - K_2') + n_2' K_2'$$

Уравнение связи
$$n_2'=0$$
; $n_{02}=n_{04}$.

 $U_{3x}=\frac{n_{04}}{n_{02}}=\frac{1-K_2'}{n_{02}}$.

В данном случае $K_2'=\frac{Z_{12}}{Z_{22}}\cdot\frac{Z_{22}}{Z_{23}}\cdot\frac{Z_{23}}{Z_{13}}=\frac{78}{30}=2,6$.

$$U_{3 \times} = I - K_2' = I - 2.6 = - I.6.$$

Знак "-" означает, что при заднем ходе ведомое звено вращается в обратную сторону.

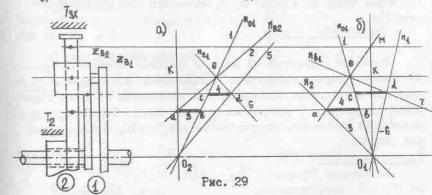
Построение планов скоростей

Для этой цели схему планетарных рядов лучие изобразить в виле, облогианием построение плана скоростей.

Условия: a) 2 передача ($n_2 = 0$);

б) передача з x ($n_2' = 0$);

 n_{o4} - задаемся; |ab| = |cd|- задаемся; | ав | = |cd |;



Принцип построения: относительные скорости в полюсах зацепления $Z_1 - Z_{81}$ и $Z_2 - Z_{82}$ должны быть равны, т.е. |ab| = |cd|, но направлены в противоположные стороны.

Порядок построения плана скоростей

Вторая передача. Л, = 0 - солнечная шестерня ряда (2) ватор-

Строим луч абсолютной скорости водила N_{o4} (произвольно).

Ищем на пересечении с горизонталью точку 2 .

Строим луч ae - относительную скорость n_{B2} .

Определяем модуль отрезка |ав .

Ищем точку C (полюс зацепления $Z_1 - Z_{B1}$).

Откладываем отрезок |cd| = |ab| - скорости в полюсах сателлитов с солнечными шестернями.

Находим точку а (конец отрезка по горизонтали).

Проводим луч Л, через точку d (абсолютная скорость).

Проводим луч $ed(n_{B1})$ относительной скорости.

Задний код (з к)

Строим дуч Пол.

Ищем точку e (eK - скорость водила).

Проводим луч me относительной скорости n_{B2} , так как эпицикл заторможен ($n_2' = 0$).

Спределяем |ab| - скорость в полюсе Z_2 Z_{b2} . Откладываем отрезок |ed| = |ab| и определяем точку d.

Через точку о проводим дуч абсолютной скорости солнечной шестерни I-го ряда N_4 .

Через точку с и точку в проводим дуч относительной скорости Пві.

Определение Пвотн

Величина относительной частоты вращения сателлитов Пасти позволяет судить о возможности использования в качестве опор сателлитов стандартных подшипников. В зависимости от схемы зацеплений рассмотрены 5 формул для подсчета Паоти. Все формулы дамт одинаковый результат, но пользуются той из них, которая проще для решения.

Первая передача п. = 0.

Используем формулу $n_{B_107H} = (n_1 - n_1') \frac{2K_1}{K^2 - 1}$, но $n_1' = 0$, следовательно,

$$n_{\text{B,OTH}} = n_i \frac{2K_i}{K_i^2 - i} = 2160 \frac{2 \cdot 2 \cdot 2}{2 \cdot 2^2 - 1} = 2470 \text{ MONH}^{-1},$$

$$n_1 = n_{gN} \cdot \frac{1}{U_p} \cdot \frac{1}{U_r} = 2100 \cdot \frac{1}{0.875} \cdot 0.9 = 2160 \text{ MMH}^{-1}$$

TAK HAR
$$\frac{R_{B2} \text{ OTH}}{R_{B1} \text{ OTH}} = \frac{Z_{B1}}{Z_{B2}}$$
, TO

$$n_{\text{B2-OTH}} = n_{\text{B4-OTH}} \cdot \frac{\mathcal{Z}_{\text{B4}}}{\mathcal{Z}_{\text{B2}}} = 2470 \cdot \frac{18}{27} = 1645 \text{ MuH}^{-1}.$$

Вторая передача

Передача с внешним зацеплением, следовательно, берем уравнение (для второго ряда, поскольку $n_2 = 0$): $n_{820TH} = (n_2 - n_0) \frac{Z_2}{Z_{R2}}$ Частоту вращения n_o водила находим из выражения

При включенном блокфрикционе гидропередачи (наиболее тяжелый случай - блокировка ГП)

$$n_4 = n_{gN} \frac{1}{Up} = \frac{2100}{0.875} = 2400 \text{ MMH}^{-1},$$

$$n_o = -2400 \frac{\mathrm{I}}{\mathrm{I},8} = -$$
 I330 об/мин ($U_2 = \mathrm{I},8$ — передаточное число ПКП) и $n_{\mathrm{B2}} = n_0 \frac{\mathbb{Z}_2}{\mathbb{Z}_{\mathrm{B2}}} =$ I330 $\frac{24}{27} =$ II90 мин $^{-\mathrm{I}}$, а

$$n_{BfoTH} = n_{B2oTH\overline{Z}_{B1}} = 1190 \frac{27}{18} = 1780 \text{ MWH}^{-1}$$
.

Третья передача

Планетарные ряды сблокированы. П ваотн= 0.

Задний ход

Берем формулу
$$n_{B20TH} = (n'_2 - n_{02}) \frac{2K_2}{K_2 - 1}$$
 так как $n'_1 = 0$.

В данном случае для ряда 2
$$K_2 = \frac{Z_2'}{Z_2} = \frac{78}{24} = 3,25$$
; $N_{\text{B2}_{\text{OTH}}} = -N_{02} \frac{2 \cdot 3,25}{2,25} = -\frac{2160}{-1,6} \cdot \frac{2 \cdot 3,25}{2,25} = 3900 \text{ мин}^{-1}$.

$$n_{o2} = \frac{n_4}{u_{3\,x}};$$
 $n_4 = n_{gN} \cdot \frac{i}{u_{\rho}} \cdot \frac{i}{u_{r}} = 2100 \cdot \frac{I}{0,875} \cdot 0,9 = 2160 \text{ мин}^{-I}.$
Тогда $n_{\text{Віотн}} = n_{\text{В2 отн}} \cdot \frac{Z_{B2}}{Z_{B4}} = 3900 \cdot \frac{27}{T8} = 5850 \text{ мин}^{-I}.$

Определение к.п.д.

К.п.д. сложной планетарной ПКП определяется по методу проф. М.А. Крейнеса в следующей последовательности:

определяют общее кинематическое передаточное число для каждой ступени как функцию карактеристик планетарных рядов. работающих при включении данной передачи: $U_{\rho} = f(K_1, K_2, ..., K_n);$

определяют знак (Sign) показателя степени к.п.д. при остановленном водиле для каждого планетарного ряда;

определяют силовое передаточное число

$$\hat{u}_p = f(K_1 \cdot 2^{x_1}, K_2 \cdot 2^{x_2}, \dots, K_n \cdot 2^{x_n}),$$

находят полный к.п.д. механизма при включении данной сте-

пени 2 =

Первая передача

$$x_1 = \text{sign } \frac{K_1}{U_1} \cdot \frac{\partial U_1}{\partial K_1} = \text{sign } \frac{K_1}{U_1} \cdot \frac{\partial (1+K_1)}{\partial K_1} = \text{sign } \frac{K_1}{U_1} \left(\frac{O+1}{1}\right) = +1;$$

$$Z_1 = \frac{\widehat{U}_4}{U_4} = \frac{1 + K_4 \cdot 2^{+4}}{1 + K_4} = \frac{1 + 2, 2 \cdot 0.96}{1 + 2, 2} = 0.97$$

где для первой передачи 2 = 2_{внешн} 2_{внутр} = 0,97.0,99 - 0,96.

Вторая передача

$$U_2 = 1 + K_1' = 1 + 0.8 = 1.8$$
,

$$x_z = sign \frac{K_1^2}{U_2} \cdot \frac{\partial U_2}{\partial K_1^2} = sign \frac{K_1^2}{U_2} (+1) = +1$$
.

В данном случае имеем три внешних полюса зацепления и

$$2 = 2_{\text{внешн}}^3 = 0.97^3 = 0.91.$$

$$\mathcal{C}_2 = \frac{\hat{\mathcal{U}}_2}{\mathcal{U}_2} = \frac{I + 0.8 \cdot 0.9I}{I + 0.8} = 0.97.$$

Третья передача

 U_3 = I, вся мощность передается переносным движением и \mathcal{Z}_3 = I.

Задний ход

$$u_{3x} = 1 - K'_{2};$$
 $\hat{u}_{3x} = 1 - K'_{2} \cdot 2^{X_{3x}};$
 $x_{3x} = sign \frac{K'_{2}}{u_{3x}} \cdot \frac{\partial u_{3x}}{\partial K'_{2}} = sign \quad (-1)(-1) = +1.$

При определении \mathfrak{X}_{3x} величина U_{3x} подставляется со знаком "-", тогда $\frac{K_2}{U_{3x}}$ = (-I) или просто "-", так как численная величина в данном случае не представляет интереса.

При заднем ходе имеем два внешних полюса зацепления и один внутренний, следовательно, $2 = 2^2_{\text{внешн}} \cdot 2_{\text{внутр}} = 0.97^2 \text{x}$ х 0.99 = 0.93.

$$Z_{3,X} = \frac{1 - K_2' \cdot Z^{X_{3X}}}{1 - K_2'} = \frac{I - 2.6 \cdot 0.93}{1 \cdot I - 2.6} = \frac{I.418}{I.6} = 0.89$$

Определение моментов тормозов ПКП

Формула для определения моментов тормозов ПРП при включении переднего хода:

Для передачи заднего хода знак "-" в скобках изменяют на "+", причем $U_4=3,2;\;\;U_2=1,8;\;\;U_{3\,x}=1,6.$

Максимальный момент на ведущем валу турбины КТП равен

Момент тормоза первой передачи

$$M_{T4} = M_{BUL}(U_4 - I) = 6170 (3,2 - I) = 13574 \text{ H·m.}$$

Момент тормоза второй передачи

$$M_{T2} = M_{BUL}(U_2 - I) = 6170 (I,8 - I) = 4936 H^*m.$$

Момент тормоза заднего кода

$$M_{Tax} = M_{RIII}(U_{3x} - I) = 6170 | (-I, 6 - I) | = 16042 \text{ H·m.}$$

Определение момента блокфрикциона Мф

Известно, что $M_{cp} = M_{BUL}(U_{BMX}^{y} - U_{BULX}^{y})$ (см. п.п. 3.3).

Определение Цвмх

По условию остановлено звено у (эпицикл), т.е. $n_2' = 0$. Уравнение кинематики второго планетарного ряда n2 = n02 (1+K2)-n2 K2.

Тогда передаточное число от ведомого звена (см. схему рис.

Определение Ц вы х

Поскольку ведущим является солнечная шестерня первого ряда, то оба ряда являются нагруженными (см. схему рис. 13).

Звено у (эпицикл) остановлено. т.е. $n_2' = 0$. Для определения $\mathcal{U}_{\text{вш, X}}$ при данных условиях необходимо составить уравнения кинематики первого и второго планетарных рядов:

$$n_1 = n_{02} (1 - K_2') + n_2' K_2';$$

$$n_2 = n_{02} (1 + K_2) - n_2' K_2.$$
Тогда
$$U_{BW,X}^{\prime} = \frac{n_1}{n_2} = \frac{1 - K_2'}{1 + K_2}.$$

$$K_2' = \frac{Z_2'}{Z_{B2}} \cdot \frac{Z_{B2}}{Z_{B1}} \cdot \frac{Z_{B1}}{Z_1} = \frac{Z_2'}{Z_1} = \frac{78}{30} = 2,6.$$

$$K_2 = \frac{Z_2'}{Z_2} = \frac{78}{24} = 3,25.$$

$$M_{\Phi} = M_{BW_1} (\frac{1}{1 + K_2} - \frac{1 - K_2'}{1 + K_2}) = 6170 (\frac{1}{4,25} + \frac{1,6}{4,25}) = 3775H \cdot M$$

Расчетные моменты шестерен

Для планетарного ряда(I) известен момент Мвш, = 6170 Н⋅м, действующий на солнечную шестерню. М = Мвш.

Этого достаточно.

Для планетарного ряда(2)

момент на эпицикле $M_2' = M_{T 3.X.} = 16042 \text{ H·м.}$ $M_2 = \frac{M_2'}{K_2} = \frac{16042}{3,25} = 4936 \text{ H·м.}$

$$M_2 = \frac{M_2'}{K_2} = \frac{16042}{3,25} = 4936 \text{ H} \cdot \text{M}$$

Особенности четырехступенчатой ПКП

На рис. 30 представлена кинематическая схема планетарной коробки передач, имеждей четыре передачи переднего и две передачи заднего хода.

Крутящий момент в ПКП изменяется в трех планетарных рядах. Первый и третий планетарные ряды состоят из солнечных I и 7, эпициклических 3 и 5 шестерен и сателлитов 2 и 8. Второй планетарный ряд состоит из солнечной шестерни 4 и сателлитов 10.

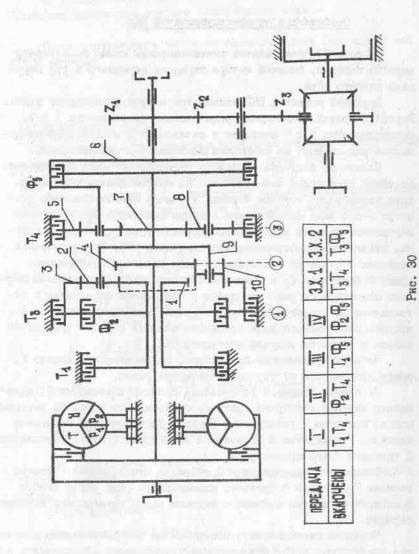
Солнечная шестерня І первого планетарного ряда представляет собой пустотелый вал-шестерню. На шлицах меньшего диаметра вала установлена ступица тормоза Т,, а на шлицах большего диаметра этого вала напрессована ступица фрикциона Φ_0 . Через внутреннюю полость вала-шестерни проходит вал турбинного колеса, являющийся одновременно ведущим валом ПКП. Эпициклическая шестерня 3 этого же планетарного ряда является одновременно крышкой фрикциона Φ_2 и крепится к его корпусу. Сателлиты 2 первого планетарного ряда находятся в постоянном зацеплении с сателлитами IO второго планетарного ряда. Солнечная шестерня 4 второго планетарного ряда соединена шлицами с валом турбинного колеса и является ведущей шестерней ПКП.

Четвертым элементом планетарных рядов является водило 9, общее для первого и второго планетарных рядов.

На шлицах водила 9 установлена солнечная шестерня 7, являищаяся ведущей шестерней третьего планетарного ряда. На наружных шлицах шестерни 7 установлена ступица фрикциона ФБ. Солнечная шестерня 7 находится в постоянном зацеплении с пятыю сателлитами 8 третьего планетарного ряда.

Эпициклическая шестерня 5 является одновременно ступицей тормоза Т4. Водило 6 третьего планетарного ряда через корпус фрикциона Φ_5 жестко связано с ведомым валом планетарной коробки

Передачи переключаются попеременным затормаживанием элементов планетарных рядов фрикционными устройствами (фрикционами и тормозами) управления. На каждой из передач вилючается только



54

два из пяти фрикционных устройств ПКП, остальные разомкнуты (см. таблицу рис. 30). Все фрикционные устройства работают в масле. Методика расчета данной ПКП амамогична рассмотренной выше.

5.2. Расчет двухступенчатого планетарного механизма поворота (ПМП)

Дана кинематическая схема 2-ступенчатого ПМП (рис.ЗІ).

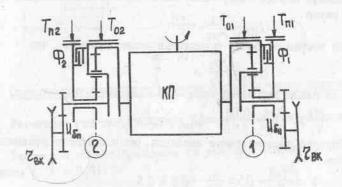


Рис. 31

Исходные данные.

Масса тягача М = 25 т.

Колея В = 2,64 м.

Максимальный крутящий момент двигателя M_{gmax} = 2000 Н·м. Частота вращения двигателя при N_{emax} n_N = 1600 об/мин. Передаточные числа коробки передач:

 $U_{\kappa n \, \underline{I}} = 4,69; \ U_{\kappa n \, \underline{i} \underline{i}} = 1,56; \ U_{\kappa n \, \underline{V}} = 0,71.$ Передаточное число бортовой передачи $U_{5n} = 6,78.$

Расчетные радмусы поворота: ${\it TpI} = {\it I}$, 32 м; ${\it TpI} = {\it 8}$,0 м.

Радиус ведущего колеса °t_{вк} = 0,294 м.

Задание. Определить карактеристики планетарных механизмов и расчетные моменты двухступенчатого ПМП.

Решение

Определение характеристики планетарного механизма

Характеристика (К) планетарного ряда 2 - ступенчатого ПМП определяется в зависимости от выбранной величины $\mathcal{L}_{\rho\, \overline{i} \overline{i}}$.

При движении машины с расчетным радиусом $\tau_{\rho\bar{i}}$ включен тормоз поворота $T_{\Pi i}$, т.е. $n_{i} = 0$. Напишем уравнение кинематики планетарного ряда отстающей сторо-Hы:

Отсюда передаточное число планетарного механизма поворота будет равно $U_{M\Pi} = \frac{n_4}{n_{04}} = \frac{1+K}{K}$

Из теории поворота гусеничных машин известно, что

тогда из плана скоростей (рис. 32) получим

$$\frac{\mathcal{V}_2}{\mathcal{V}_4} = \frac{\mathcal{T}_{P\overline{11}} + 0.5B}{\mathcal{T}_{P}\overline{11} - 0.5B} = \mathcal{U}_{M\Pi} = \frac{1+K}{K} \cdot$$

Опуская промежуточные выкладки, из последнего уравнения получаем

$$K = \frac{\gamma_{\rho \overline{1}}}{B} - 0.5 = \frac{8}{2.64} - 0.5 \approx 2.5$$
.

Для эпициклического ряда имеем $K = \frac{Z}{Z}$.

(Отсида определяют числа зубьев планетарного механизма).

Рекомендуется выбрать для 2-ступенчатого ПМП величину из диапазона К = 2...3

В выполненных конструкциях гусеничных тягачей и быстроходных машин обычно

 $\mathcal{L}_{p\pi} = (2,5...3,5)B.$

Ограничение второго расчетного радиуса столь узкими пределами вызвано тем, что с увеличением 7 р ії возрастает область радиусов поворота, где 2-ступенчатый ПМП не имеет преимуществ перед простейшим механизмом поворота - бортовым фрикционом (по мощности, расходуемой на поворот в данной области радиусов поворота). Уменьшение $\gamma_{\rho \overline{1}}$ приводит к увеличению потерь мощности в тормозе поворота (Тпт).

В данном случае $\gamma_{p_{1}} = 8$ м, т.е. $\gamma_{p_{1}} = \frac{8}{2.64} = 3$ В.

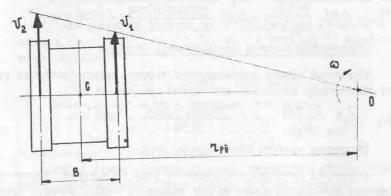


Рис. 32.

Определение расчетного момента блокировочного фрикциона

Расчетные условия движения: поворот в сторону подъема при крене в 30°.

Расчетный момент фрикциона по условиям сцепления гусениц с грунтом (У = 0,9):

$$M_{\varphi_{CU}} = 0.65 \quad \frac{G \cdot \gamma_{KK}}{U_{5\pi} \cdot K} = 0.65 \quad \frac{250000 \cdot 0.294}{6.78 \cdot 2.5} = 2820 \text{ H·m};$$

 $G = M \cdot g = 250000 \text{ H}.$

Расчетный момент фрикциона по двигателю:

$$M_{\phi g} = M_{g max} \cdot \frac{U_{K\Pi T}}{K} \cdot 2_{TP}$$
;
 $M_{\phi g} = 2000 \cdot \frac{4.69}{2.5} \cdot 0.95 = 3560 \text{ H·m},$

где $2_{\text{тр}} = 2_{\text{KN}} \cdot 2_{\text{ЦЛ}} = 0,97 \cdot 0,98 = 0,95.$

Расчетным моментом является момент по сцеплению (меньший).

При дальнейшем проектировании блокировочного фрикциона необходимо задаться коэффициентом запаса фрикциона. С учетом опыта выполненных конструкций имеем $\beta = 1, 1...1, 2.$

Определение момента тормоза поворота

Тормоз поворота испытывает наибольшую нагрузку по сцеплению, 57

когда нагружается моментом по сцеплению от забегающей гусеницы:

$$M_{T\Pi} = 0.65 \frac{G \cdot \mathcal{L}_{BK}}{U_{B\Pi}(I+K)} = 0.65 \frac{250000 \cdot 0.294}{6.78 (I+2.5)} = 2030 \text{ H·m}$$

Определение момента остановочного тормоза

Расчетный момент остановочного тормоза определяется из условия обеспечения управляемости тягача на спуске 300:

$$M_{TO} = 0.5 \frac{G \cdot \gamma_{BK}}{U_{BD}} = 0.5 \frac{250000 \cdot 0.294}{6.78} = 5420 \text{ H} \cdot \text{M}$$

Расчетные моменты планетарного ряда

Солнечная шестерня планетарного ряда забегающей стороны нагружается наибольшим моментом при включении блокировочного фрикци-

Расчетным будет момент на валу солнечной шестерни М2 = $= M_{\odot} = 2820 \text{ H·m}.$

Момент на валу эпицикла

$$M_2' = K \cdot M_2 = 2,5.2820 = 7050 \text{ H·m.}$$

Максимальный момент на валу водила

M₂₂ = M₂ = 7050 H·м (из равновесия планетарного механизма при включенном блокфрикционе).

Планы скоростей ПМП (рис. 33).

a) Вилючен T_{04} ($n_4 = 0$). б) Вилючен T_{04} ($n_{04} = 0$)

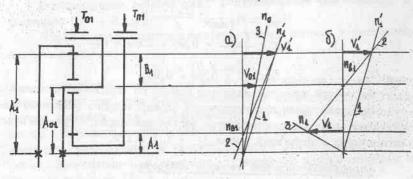


Рис. 33

Определение относительной частоты вращения сателлитов

Режим движения: поворот на У передаче при движении с максимальной скоростью; $u_{\kappa_{\Pi \overline{Y}}} = 0.71; n_{\kappa} = 1600 \text{ мин}^{-1}$. Частота врашения эпицикла:

$$n_{\star}' = \frac{n_{N}}{U_{K\Pi}\bar{v}} = \frac{1600}{0.71} = 2250 \text{ MuH}^{-1}.$$

Относительная частота вращения сателлитов

$$n_{\rm Bf} = (n_{\rm f} - n_{\rm f}') \frac{2K}{K^2 - 1} = \frac{2 \cdot 2 \cdot 5}{2 \cdot 5^2 - 1} \cdot 2250 \ {\rm мин}^{-1}.$$
 Опускаем знак " - ".

Относительная частота вращения сателлитов меньше, чем эпициклической шестерни. Режим работы ПМ благоприятный.

Включен остановочный тормоз ($n_{ot} = 0$)

По инструкции запрещено пользоваться остановочным тормозом для поворота на 4 и 5 передачах.

Режим движения: поворот на третьей передаче с максимальной скоростью $U_{\kappa \pi \bar{m}} = 1,56$.

Частота вращения эпицикла

$$n_1' = \frac{n_N}{u_{KO^{-1}}} = \frac{160}{1.56} = 1020 \text{ MWH}^{-1}.$$

Относительная частота вращения сателлитов

$$n_{Bi} = (n'_i - n_{Oi}) \frac{2K}{K-1} = 1020 \frac{2 \cdot 2.5}{2.5 - 1} = 3400 \text{ muh}^{-1}.$$

Относительная частота вращения сателлитов находится в допустимых пределах (до 5000 мин-1 под нагрузкой).

Для У-ой передачи

$$n'_{4} = \frac{\dot{n}_{N}}{u_{KN}\bar{v}} = -\frac{1600}{0.71} = 2250 \text{ MWH}^{-1}.$$

Относительное число оборотов сателлитов

$$n_{\rm BH} = n_4' \frac{2K}{K-1} = 2250 \cdot \frac{2 \cdot 2.5}{2.5-1} = 7500 \, \text{muh}^{-1}$$

Определение к.п.д. планетарного механизма

Возможны два сдучая:

мощность передается от эпицикла на водило (оба рычага нахо-

дятся в среднем положении и машина движется прямолинейно с постоянной скоростыр);

мощность передается от водила к эпициклу (рекуперация мощности при повороте на расчетном радмусе).

В обоих случаях включен T_{n_1} и $n_4=0$. Мощность передается от эпицикла на водило $2_{n_M}=\frac{\widehat{U}_{n_M}}{U_{n_M}}$

Уравнение кинематики
$$n_4 = n_{04}$$
 (I+ K) - n_4' К.

$$\mathcal{U}_{\text{TM}} = \frac{n_1'}{n_{\text{of}}} = \frac{.1 + K}{K} = \frac{I + 2.5}{2.5} = I.4;$$

$$\widehat{\mathcal{U}}_{\text{TM}} = \frac{1 + 2 \times K}{2 \times K}; \quad Z = 0.98^2 = 0.96,$$

$$\frac{1 + K}{K} = \frac{1 + K}{K} + I, \quad \text{TO} \quad \mathcal{X} = Sign \frac{K}{\mathcal{U}_{\text{TM}}} \cdot \frac{\partial \mathcal{U}_{\text{TM}}}{\partial K} - (+) \cdot (-) = -1.$$

$$Z_{\text{nM}} = \frac{\hat{U}_{\text{nM}}}{\hat{U}_{\text{nM}}} = \frac{1 + \hat{Z} \cdot \hat{K}}{\hat{Z}^{-1} \cdot \hat{K}} \cdot \frac{\hat{K}}{1 + \hat{K}} = \frac{\hat{I} + \frac{2.5}{0.96}}{\frac{2.5}{0.96}} \cdot \frac{2.5}{3.5} = 0.99.$$

Мощность передается от водила к эпициклу:

$$U_{nM} = \frac{n_{of}}{n'_{4}} = \frac{K}{1+K} = 1 - \frac{1}{K+1}$$
;

$$\widehat{U}_{\text{IIM}} = \frac{2^{x} \cdot K}{1 + 2^{x} \cdot K};$$

$$x = sign \frac{K}{U_{nM}} \cdot \frac{\partial U_{nM}}{\partial K} = (+) \cdot (+) = + 1;$$

$$Z_{nM} = \frac{Z \cdot K}{I + Z \cdot K} \cdot \frac{I + K}{K} = \frac{0.96.3.5}{I + 0.96 \cdot 2.5} = 0.987.$$

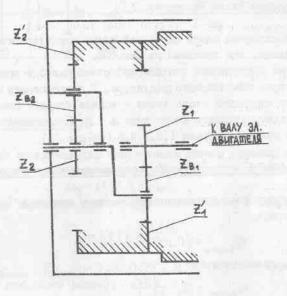
 Расчет двухрядного планетарного редуктора моторколеса

Дана кинематическая схема (рис. 34) планетарного редуктора мотор-колеса с числом зубьев Z: Z_1 = 15; Z_{B1} = 30; Z_1' = 78. Z_2 = 16; Z_{B2} = 29; Z_2' = 74. Задание.

I. Вывести выражение и определить передаточное число планетарного редуктора.

- 2. Построить план скоростей.
- 3. Определить относительную частоту вращения сателлитов.
- 4. Определить к.п.д.
- Выжести выражения для определения расчетных моментов шестерен.

eteroga #



Puc. 1. Parrer mal exerce

Рис. 34

Решение.

Определение передаточного числа

Уравнение кинематики ряда $(1): n_4 = n_{04} (4 + K_4) - n_4' \cdot K_4$

Уравнение кинематики ряда (2): $n_2 = n_{02}(1+K_2) - n_2' \cdot K_2$.

Уравнения связи: $n_i' = n_2' = 0$; $n_{0i} = n_2$.

Передат чное число равно

$$\mathcal{U}_{P} = \frac{n_{4}}{n_{02}} = (4 + K_{4}) (4 + K_{2}).$$

$$K_{4} = \frac{Z_{4}'}{Z_{4}} = \frac{78}{15} = 5.2; \qquad K_{2} = \frac{Z_{2}'}{Z_{2}} = \frac{74}{16} = 4.625,$$
Torga $\mathcal{U}_{P} = (1+5.2) (1+4.625) = 34.875.$

Построение плана скоростей

Для построения плана скоростей схему планетарного редуктора изобразим, как показано на рис. 35.

Принцип построения: считаем известной частоту вращения n_{o2} ведомого звена планетарного редуктора. В произвольном масштабе строим план скоростей этого звена — водила второго планетарного ряда, затем сателлита этого ряда и т.д. Последовательность построения указана цифрами 1,2,3,4,5 (см. рис. 35).

Определение относительной частоты вращения сателлитов

Для определения относительной частоты вращения $\mathcal{N}_{\mathsf{Bioth}}$ используем формулу

$$n_{B10TH} = (n_1 - n_1') \frac{2K_1}{K_2^2 - 1}$$

Ho $n'_{i} = 0$, следовательно.

$$n_{BIOTH} = n_4 \cdot \frac{2K_4}{K_2^2 - 1}$$

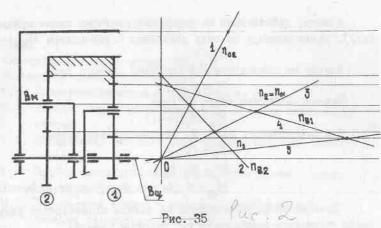
Если известно, что $n_4 = 2500$ мин^{-I}, а $K_4 = 5,2$, то

$$n_{\text{Bioth}} = 2500 \frac{2 \cdot 5.2}{5.2^2 - 1} = 998.5 \text{ MWH}^{-1}.$$

Для определения частоты врещения $n_{\text{B2 отн}}$ сателлитов ряда спользуем формулу $n_{\text{B2 отн}} = (n_2 - n_2') \frac{2\kappa_2}{\kappa_2^2 - 1}$.

Ho
$$n_2' = 0$$
, a $n_2 = n_{04} = \frac{n_4}{1 + K_4} = \frac{2500}{6.2} = 403 \text{ MMH}^{-1}$,
TOTAL $n_{B2 \text{ OTH}} = 403 \cdot \frac{2 \cdot 4.625}{4.625^2 - 1} = 183 \text{ MMH}^{-1}$,

) тносительные частоты вращения сателлитов $n_{\rm B10TH}$ и $n_{\rm B2.0TH}$ невелики, т.е. режим работы планетарного редуктора благопри-



ятный.

Определение к.п.д.

Запишем выражение для определения общего кинематического передаточного числа планетарного редуктора:

Запишем выражение для определения силового передаточного числа

$$\hat{U}_{p} = (1 + K_{1} \cdot 2^{x_{1}})(1 + K_{2} \cdot 2^{x_{2}}),$$

где $2 = 2_{\text{внешн}} \cdot 2_{\text{внутр}} = 0,98.0,99 = 0,97$ (в нашем случае 2 одинаковое для обомх рядов);

$$x_1 = \text{sign } \frac{K_1}{U_p} \cdot \frac{\partial U_p}{\partial K_1} = \text{sign } \frac{K_1}{U_p} \cdot \frac{\partial (1+K_1)(1+K_2)}{\partial K_1} = +1$$
;

$$x_2 = \text{sign} \frac{K_2}{U_P} \cdot \frac{\partial U_P}{\partial K_2} = \text{sign} \frac{K_2}{U_P} \cdot \frac{\partial (1+K_1)(1+K_2)}{\partial K_2} = +1.$$

Тогда $\hat{U}_p = (1+5,2\cdot0,97)(1+4,625\cdot0,97) = 33,159$. Общий к.п.д. планетарного редуктора равен

$$2_{p} = \frac{\widehat{U}_{p}}{U_{p}} = \frac{33.16}{34.875} = 0.951.$$

Расчетные моменты шестерен

Момент, действующий на солнечную шестерню планетарного ряда (I), равен моменту на валу двигателя мотор-колеса М_{вш}:

 $M_1 = M_{BUL}$

Момент на эпициклической шестерне данного ряда

 $M_i = M_i \cdot K_i$

Момент на водиле этого же ряда

 $M_{04} = M_4 (1 + K_4)$. Для планетарного ряда 2 соответственно имеем:

$$M_2 = M_{01};$$

$$M' - M \cdot K$$

 $M_2' = M_2 \cdot K_2;$ $M_{02} = M_2 (1 + K_2) = M_{BU_4} (1 + K_1) (1 + K_2).$

Зная моменты, действующие на звенья планетарного редуктора, можно проводить необходимые прочностные расчеты.

Момент на валу двигателя мотор-колеса М_{вис}определяется по условиям сцепления Мсц и по характеристикам двигателя моторколеса Ма ; эти значения сравниваются и в качестве расчетного момента выбирается меньшее из них.

 $M_{cu} = \frac{G_K \cdot \mathcal{G} \cdot \mathcal{T}_K \cdot m}{U_P \cdot \mathcal{I}_P} \; ,$ где G_K — сцепной вес, приходящийся на мотор-колесо;

- коэффициент сцепления (принимают $f_{max} = 0.7$);

тк - радиус качения колеса;

т. - коэффициент перераспределения нагрузки на колесах (обычно m = 1,2).

Для электродвигателя мотор-колеса имеем:

 $M_{3g} = C_M \cdot J_{\mathfrak{L}} \cdot \Phi$, где C_M – машинная постоянная;

Ја - ток якоря электродвигателя;
 ф - магнитный поток электродвигателя.

Для гидродвигателя мотор-колеса имеем:

 $M_{\Gamma g} = K_{\Gamma} \cdot q_{\cdot M} \cdot P_{M} \ ,$ где P_{M} – давление, развиваемое гидромотором;

 Q_{M} — удельная производительность гидромотора; K_{Γ} — постоянный коэффициент.

JIMTEPATYPA

 Талу К.А. Конструкция и расчет тягачей и самоходных шасси; 64 Конспект лекций. Вып. П/МАДИ, -М; 1970. - 98с.

ОГЛАВЛЕНИЕ

BB	ведение	3
I.	Классификация планетарных передач	3
2.	Кинематика планетарных передач	5
	2.1. Уравнение кинематики планетарного ряда	5
	2.2. Порядок определения передаточных чисел планетарных	13
	передач	0
	2.3. Определение относительной частоты вращения сател-	0
	литов	70
	2.4. Подбор чисел зубьев шестерен планетарных передач .	10
2	Тиманиче планетарных передач .	12
0.	Динамика планетарных передач	14
	З.І. Определение усилий и моментов, приложенных к	2200
	звеньям планетарной передачи	14
	3.2. Определение моментов тормозов	15
	3.3. Определение моментов блокировочных фрикционов	15
	3.4. Определение к.п.д. планетарных передач	19
	3.5. Циркулирующая мощность в замкнутых передачах	22
4.	Построение схем планетарных коробок передач	27
	4.1. Составление схемы ПКП методом подбора узлов	27
	4.2. Метод синтеза ПКП	32
	4.3. Некоторые особенности конструирования планетарных	
	передач	4T
	Контрольные вопросы	
5.	Примеры расчета планетарных передач	
	5.1. Расчет планетарной трехступенчатой коробки передач	
	5.2. Расчет двухступенчатого планетарного механизма	100
	поворота	55
		UU
	5.3. Расчет двухрядного планетарного редуктора мотор-	60
TEAT	KOJECA	
21117	TEPATYPA	04